

# UNIVERSIDAD NACIONAL DE SAN JUAN FACULTAD DE CIENCIAS EXACTAS FÍSICAS Y NATURALES

# **TESIS DOCTORAL**

# *"ANÁLISIS TECTÓNICO A PARTIR DE INFORMACIÓN DEL SATÉLITE GOCE"*

# Ing. Orlando Alvarez Pontoriero

# INSTITUTO GEOFÍSICO Y SISMOLÓGICO ING. F.S. VOLPONI

Directora: Prof. Dra.Carla F. BRAITENBERG (Univ. de Trieste, Italia). Co-Director: Dr. Mario Ernesto GIMÉNEZ (Univ. Nac. de San Juan).

**EVALUADORES:** 

Dra: Silvia MIRANDA (Univ. Nacional de San Juan) Dra: Naomi USSAMI (Univ. De San Pablo, Brasil) Dra: Cristina PACINO (Univ. Nacional de Rosario) Presentación de la Tesis: 16 de Octubre de 2013

#### A Mario, Carla y Andres:

Esta tesis no podría haber sido realizada sin el apoyo incondicional de tres excelentes personas, a qui enes de bo prácticamente todo lo aprendido en la materia, con qui enes conté desde el primer al último día. Es por ello que esta tesis está dedicada a ellos, por sus enseñanzas, ideas, correcciones, comentarios, y disponibilidad completa. Desde ya gracias por a yudarme a cumplir este, un sueño más en vida: dedicarme al estudio de la Tierra. Gracias Mario Giménez por la claridad de visión, las ideas geniales, el apoyo constante y fundamentalmente por confiar en mí y darme la oportunidad de integrar este hermoso grupo de trabajo. Gracias Carla Braitenberg por la dedicación y la entrega, por el recibimiento, la calidez y por enseñarme y explicarme paso a paso e sta nove dosa metodología. Y a un más por el s eguir en contacto permanente, por l as correcciones detalladas y minuciosas a cad a t rabajo q ue realice. Y por último, gracias A ndres Folguera, porque siempre estuviste ahí, cubriendo el vacio más grande de mi formación: la Geología. Gracias por el tiempo dedicado, por la disponibilidad permanente, la buena onda. Todas y cada una de las correcciones, la dedicación completa y total hasta que cada trabajo e stuvo c ompleto. En fin, mil gracias a los tres por al apoyo constante e incondicional.

Es mi deber mencionar a otras personas fundamentales para el desarrollo de esta tesis como ser a la Dra. Patrizia Mariani por su buena predisposicion para enseñarme el uso de los softwares fundamentales para poder realizar los calculos y a Juraj Janak, Michael Sprlak y Leonardo Uieda por facilitarme el uso de los softwares que ellos desarrolaron.

#### Agradecimientos:

A Franco Penizzotto, por invitarme a trabajar con él y darme la posibilidad de hacer mi tesis de grado en GPS, el comienzo de esta historia. Gracias por avisar que en un lugar llamado Sismológico había una c onvocatoria a be ca pa ra pe rsonas c on formación electrónica que hub ieran t rabajado c on da tos s atelitales. Gracias a mis a migos y compañeros de fa cultad, E ugenio, D aniel y M auro, sin qui enes c reo que a un no m e habría recibido de grado. A Juan Carlos S uizer por e nseñarme que ante un probl ema debo analizarlo, ver de que herramientas dispongo y atacarlo con todo lo que tenga.

Gracias a todos mis compañeros del Sismológico, a Fede, Silvina, Silvana y Renzo por recibirme como un hermano e indicarme el camino. Por acompañarme a cada paso, por decirme que hacer, cómo y cuándo. Por la paciencia para explicar cosas que no conocía y que creo que aun no entiendo. Gracias al resto de compañeros del equipo a Francisco Ruiz, Patricia Martínez, Marcos Sánchez, Cecilia Weidmann, Sheila Anci, Juan Ariza por el resto de los consejos, explicaciones y tiempo dedicado a que pudiera entender un poco mas de esto. Gracias a todo el personal del Instituto en quienes encontré desde el primer día un grupo de a migos, un gr upo de pe rsonas e xcelente c on qui enes pude compartir hermosas horas de trabajo tanto en la oficina como en el campo. Gracias al personal de Postgrado de la F CEFN, al de partamento de Geofísica y al de Geología porque desde el primer día que entre a esta facultad hasta el día de la fecha siempre encontré todas las puertas abiertas, jamás encontré escollo alguno que entorpeciera mi camino.

Gracias a mi familia, a mi señora Belén y mis a hijos Milagros y Mariano por soportar que haya estado tantas horas atornillado a una silla, por ser mi cable a tierra y el motor que impulsa mi vida.

Gracias a Marta Shore, a su familia y a Max esposo de Carla, que me recibieron como un hijo en Italia, e hicieron que mi estadia tan lejos de casa fuera mas amena.

Gracias a Marcos Capra un gra n amigo quien me supo decir las palabras justas en un momento crucial de mi vida y que de no haber seguido su consejo, nada de todo esto habria sido posible.

# Resumen

En este trabajo se presentan novedosos resultados de interés tectónico y geodinámico, basados en los úl timos da tos de gra vedad s atelital y en modernas metodologías de procesamiento. E n particular, se ut ilizaron da tos de la misión d el s atélite GOCE (modelos TIM\_R3 y R4), con un m áximo gra do y or den del de sarrollo en armónicos esféricos de N=250 (resolución espacial de 80km). En los casos en que se necesitó una mayor resolución se complementó el estudio a partir de los datos del modelo EGM08 (N=2159, re solución de 9km ). L os d atos s atelitales s e c orrigieron por e l efecto topográfico utilizando prismas esféricos de densidad constante para tener en cuenta la curvatura t errestre. Se cal cularon an omalías y g radientes v erticales d e la g ravedad, anomalías de Bouguer, Moho y espesor elástico. Con esta información cuidadosamente analizada y procesada se abordaron di ferentes hipótesis en la región sur de los Andes Centrales es pecíficamente en la región en que la placa de Nazca subduce de manera subhorizontal.

Los resultados obtenidos permitieron identificar importantes lineamientos geológicos a escala regional, fuertemente relacionados con la delimitación de terrenos. Entre ellos el más s ignificativo e s e l lí mite e ntre P ampia y e l C ratón d el R io d e la P lata. Es te importante lineamiento no ha bía podido ser identificado en su total extensión debido a la falta de datos geológicos y geofísicos de superficie.

Por ot ro l ado, s e pudo i dentificar un a i mportante de formación e n l as e structuras Andinas e xpresada por un l ineamiento de gra n i mportancia ge otectónica en la zo na norte de la placa plana (27.5°S). Este lineamiento oblicuo a las estructuras Andinas está relacionado a las cadenas volcánicas de Ojos del Salado y San Buenaventura, y presenta una gran correlación c on la subducción del ridge a sísmico Copiapó e mplazado en la placa de oceánica de Nazca. El lineamiento se encuentra en la zona de interrupción del arco vol cánico a ctivo y podrí a s er una de l as c ausas de l a e xtensión de l a horizontalización de la placa al norte del ridge de Juan Fernández (32.5°S).

Se analizó la placa de Nazca y su influencia en el margen Andino desde el co do de Arica hasta el sur del punto triple de Chile. Se encontró una importante relación entre la segmentación de la señal del gradiente gravimétrico, los altos batimétricos oceánicos y la segmentación sísmica, a lo largo del margen en la región de interplaca.

# Abstract

This thesis present novel results of tectonic and geodynamic interest, based on the latest satellite gravity data and modern processing methods. In particular, using data from the satellite GOCE mission (models TIM\_R3 and R4), with a maximum degree and order of the spherical harmonic expansion of N=250 (spatial resolution of 80km). In cas es where a hi gher resolution w as ne eded t he s tudy w as s upplemented w ith da ta of t he EGM08 m odel (N=2159, resolution of 9km). Satellite d ata w ere co rrected b y the topographic e ffect us ing spherical prisms of c onstant density to take into a ccount the earth c urvature. Gravity a nomalies, ve rtical gra vity gra dients, Boug uer an omalies, Moho and e lastic thickness w ere c alculated. W ith this information c arefully a nalyzed and proc essed di fferent h ypotheses w ere a ddressed i n t he s outhern Ce ntral Andes region, specifically where the Nazca plate subducts subhorizontal.

Results allowed to identify important regional geological lineaments, strongly related to terrain boundaries. Among them, the most significant is the boundary between Pampia and Rio de la Plata craton. This important lineament has not been identified before in its full extent due to the lack of geological and geophysical data.

On the other hand, it was a ble to i dentify an important d eformation of the A ndean structures expressed by a major tectonic lineament in the northern area of the flat slab  $(27.5^{\circ} \text{ S})$ . This lineament, oblique to the A ndean structures, is related to the Ojos del Salado a nd S an B uenaventura vol canic c hains, and i s well-correlated w ith the subduction of t he Copiapó a seismic ri dge l ocated i n t he Nazca oc eanic p late. The lineament is in the area where the active volcanic arc is interrupted and could be a cause of the extent of the flat slab, to the north of the Juan Fernandez ridge (32.5 ° S).

The Nazca plate and its influence over the Andean margin was analyzed from the Codo de Arica to the southern Chi le T riple J unction. We found a significant re lationship between the segmentation of t he gravity gradient signal, oc ean bathymetric highs and seismic segmentation along the margin in the interplate region.

INDICE
--------

INTRODUCCION	
CAPITULO 1: MISIONES SATELITALES, DATOS Y METODOLOGIA	17
1.1. INTRODUCCION A LAS MISIONES SATELITALES	17
1.1.1. MISION GOCE	18
<b>1.1.2. OBJETIVOS GENERALES DE LA MISION GOCE</b>	19
1.1.3. ELEMENTOS FUNDAMENTALES DE LA MISION GOCE	21
1.1.4. DESCRIPCION DE LA CARGA UTIL	21
1.2. MODELOS GLOBALES DEL CAMPO DE GRAVEDAD	
TERRESTRE	24
1.2.1. DATOS GOCE	27
<b>1.2.2. SOLUCIONES GOCE</b>	29
1.3. METODOLOGIA	30
<b>1.3.1. MODELOS DE CALCULO DIRECTO</b>	30
<b>1.3.2. POTENCIAL GRAVITATORIO</b>	31
1.3.2.1. ANOMALÍA DE GRAVEDAD	33
<b>1.3.2.2. TENSOR DE GRADIENTE GRAVIMÉTRICO</b>	34
<b>1.3.2.3. PRINCIPALES DIFERENCIAS ENTRE Ga Y Tzz</b>	35
1.3.2.4. MODELO SINTÉTICO DE DOS CUERPOS	36
<b>1.3.3. CALCULO DEL EFECTO TOPOGRAFICO</b>	38
<b>1.3.3.1. GRADIENTES DE GRAVEDAD PARA LOS</b>	
TESEROIDES	39
1.3.3.2. IMPLEMENTACIÓN COMPUTACIONAL	41
1.4. CÁLCULO Y RESULTADOS	44
1.4.1. CALCULO DEL TGG PARA UNA TOPOGRAFÍA	
SINTÉTICA CONVERTIDA A TESEROIDES	44
1.4.2. CALCULO DEL TGG PARA UN TESEROIDE	45
1.4.3. CALCULO DEL TGG PARA UNA TOPOGRAFÍA	
SINTÉTICA CON PRISMAS RECTANGULARES	47

1.4.4. CALCULO SOBRE LAS MASAS TOPOGRAFICAS	48
1.4.5. CALCULO DEL TGG PARA UN DEM	52
1.5. CORRECCION DE LOS DATOS SATELITALES	55
1.5.1. DETECCIÓN DE CONTRASTES DE DENSIDAD	58
1.5.2. INTERPRETACION	63
1.6. CONCLUSIONES	64
CAPITULO 2: COMPARACION CON DATOS TERRESTRES	67
2.1. CONTRASTE CON DOS SECCIONES BIEN CONOCIDAS	67
2.1.1. INTRODUCCION	67
2.1.2. GEOLOGIA RELACIONADA AL PERFIL A LOS 29°S	67
2.1.3. PERFIL A 29° S	68
2.1.4. PERFIL A LOS 39° S	69
2.1.5. CONCLUSIONES	71
2.2. DELIMITACION DE CUENCAS	72
2.2.1. INTRODUCCIÓN	72
2.2.2. ANOMALÍA RESIDUAL ISOSTÁTICA DESCOMPENSA	DA 73
2.2.3. CONCLUSIONES	76
CAPITULO 3: APLICACIONES TECTÓNICAS	77
3.1. DELIMITACION DE TERRANES	77
<b>3.1.1. INTRODUCCION</b>	77
<b>3.1.2. MARCO GEOLOGICO</b>	78
<b>3.1.3. COMPARACION ENTRE LOS MODELOS GOCE Y EG</b>	M0881
<b>3.1.4. CALCULO DE LA CORRECCION TOPOGRAFICA</b>	84
3.1.5. LAS CANTIDADES DERIVADAS DE LA GRAVEDAD Y	SU
<b>RELACION CON LA GEOLOGIA</b>	86
<b>3.1.5.1. COMPARACION CON EL TZZ CON GOCE</b>	89
<b>3.1.5.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE</b>	
PAMPIA Y EL CRATON DEL RIO DE LA PLATA	91
<b>3.1.6. CONCLUSIONES</b>	93

PAMPEANA       95         3.2.1. INTRODUCCION       95         3.2.2. GEOMETRIA DE LA ZONA DE SUBDUCCION PLANA       PAMPEANA Y ESTRUCTURA ANDINA RELACIONADA       99         3.2.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR       104         3.2.4. RESULTADOS       104         3.2.5. DISCUSION Y CONCLUSIONES       111         3.3 ESTUDIO DE LA MORFOLOGIA DE LA PLACA DE NAZCA       113         3.3.5. MARCO GEO-TECTONICO       113         3.3.1. INTRODUCCION       113         3.3.2. MARCO GEO-TECTONICO       117         3.3.2. MARCO GEO-TECTONICO       117         3.3.2. MARCO GEO-TECTONICO       117         3.3.2. MARCO GEO-TECTONICO       117         3.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR       120         3.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR       121         3.3.4. RESULTADOS       122         3.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE       125         3.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE       121         3.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON       129         3.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S       130         3.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°       132         3.3.5.3. REGION MEL NORTE DE CHILE: 32° - 46°       134         3.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 46° - 57°	<b>3.2. REGION NORTE DE LA ZONA DE SUBDUCCION PLANA</b>	
3.2.1. INTRODUCCION953.2.2. GEOMETRIA DE LA ZONA DE SUBDUCCION PLANA PAMPEANA Y ESTRUCTURA ANDINA RELACIONADA993.2.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1043.2.4. RESULTADOS1043.2.5. DISCUSION Y CONCLUSIONES1113.3 ESTUDIO DE LA MORFOLOGIA DE LA PLACA DE NAZCA Y SUS IMPLICANCIAS SOBRE EL MARGEN ANDINO1133.3.1. INTRODUCCION1133.3.2. MARCO GEO-TECTONICO1173.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE1183.3.2.2. MARGEN CENTRAL A SUR DE CHILE1193.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE1203.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 16° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDELS1413.4. I. INTRODUCCION141	PAMPEANA	95
3.2.2. GEOMETRIA DE LA ZONA DE SUBDUCCION PLANA PAMPEANA Y ESTRUCTURA ANDINA RELACIONADA993.2.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1043.2.4. RESULTADOS1043.2.5. DISCUSION Y CONCLUSIONES1113.3 ESTUDIO DE LA MORFOLOGIA DE LA PLACA DE NAZCA Y SUS IMPLICANCIAS SOBRE EL MARGEN ANDINO1133.3.1. INTRODUCCION1133.3.2. MARCO GEO-TECTONICO1173.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE1193.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE1203.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1213.3.4. RESULTADOS1223.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.5.2. CHILE SA LO LARGO DEL LIMITE ENTRE120PLACAS1253.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION MEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.4. REGION MEL NORTE DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES155SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.2.1. INTRODUCCION</b>	95
PAMPEANA Y ESTRUCTURA ANDINA RELACIONADA993.2.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1043.2.4. RESULTADOS1043.2.5. DISCUSION Y CONCLUSIONES1113.3 ESTUDIO DE LA MORFOLOGIA DE LA PLACA DE NAZCAY SUS IMPLICANCIAS SOBRE EL MARGEN ANDINO1133.3.1. INTRODUCCION1133.3.2. MARCO GEO-TECTONICO1173.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE1193.3.2.2. MARGON SUR DEL PUNTO TRIPLE1203.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1213.3.4. RESULTADOS1223.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.5.2. CHILE SA LO LARGO DEL LIMITE ENTRE120PLACAS1253.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES1403.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.2.2. GEOMETRIA DE LA ZONA DE SUBDUCCION PLANA</b>	
3.2.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1043.2.4. RESULTADOS1043.2.5. DISCUSION Y CONCLUSIONES1113.3 ESTUDIO DE LA MORFOLOGIA DE LA PLACA DE NAZCAY SUS IMPLICANCIAS SOBRE EL MARGEN ANDINO1133.3.1. INTRODUCCION1133.3.2. MARCO GEO-TECTONICO1173.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE1183.3.2.2. MARGEN CENTRAL A SUR DE CHILE1193.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1213.3.4. RESULTADOS1223.3.4. RESULTADOS1223.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.5.2. PREFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE120PLACAS1253.3.5.3. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	PAMPEANA Y ESTRUCTURA ANDINA RELACIONADA	99
3.2.4. RESULTADOS1043.2.5. DISCUSION Y CONCLUSIONES1113.3 ESTUDIO DE LA MORFOLOGIA DE LA PLACA DE NAZCAY SUS IMPLICANCIAS SOBRE EL MARGEN ANDINO1133.3.1. INTRODUCCION1133.3.2. MARCO GEO-TECTONICO1173.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE1183.3.2.2. MARGO CENTRAL A SUR DE CHILE1193.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE1203.3.4. RESULTADOS1223.3.4. RESULTADOS1223.3.4. RESULTADOS1223.3.4. RESULTADOS1253.3.4. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE125PLACAS1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON130TRABAJOS PREVIOS1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES1453.4.1. INTRODUCCION145	3.2.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR	104
3.2.5. DISCUSION Y CONCLUSIONES1113.3 ESTUDIO DE LA MORFOLOGIA DE LA PLACA DE NAZCAY SUS IMPLICANCIAS SOBRE EL MARGEN ANDINO1133.3.1. INTRODUCCION1133.3.2. MARCO GEO-TECTONICO1173.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE1183.3.2.2. MARGEN CENTRAL A SUR DE CHILE1193.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE1203.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1213.3.4. RESULTADOS1223.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE125PLACAS1253.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES1453.4.1. INTRODUCCION145	3.2.4. RESULTADOS	104
3.3 ESTUDIO DE LA MORFOLOGIA DE LA PLACA DE NAZCA Y SUS IMPLICANCIAS SOBRE EL MARGEN ANDINO 113 3.3.1. INTRODUCCION 113 3.3.2. MARCO GEO-TECTONICO 117 3.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE 118 3.3.2.2. MARGEN CENTRAL A SUR DE CHILE 119 3.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE 120 3.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR 121 3.3.4. RESULTADOS 122 3.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE 125 3.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE PLACAS 125 3.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON TRABAJOS PREVIOS 129 3.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S 130 3.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34° 132 3.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46° 134 3.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57° 137 3.3.6. CONCLUSIONES 140 3.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS 141 3.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ 145 3.4.1. INTRODUCCION 145	<b>3.2.5. DISCUSION Y CONCLUSIONES</b>	111
Y SUS IMPLICANCIAS SOBRE EL MARGEN ANDINO 113 3.3.1. INTRODUCCION 113 3.3.2. MARCO GEO-TECTONICO 117 3.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE 118 3.3.2.2. MARGEN NORTE DE CHILE 119 3.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE 120 3.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR 121 3.3.4. RESULTADOS 122 3.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE 125 3.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE PLACAS 125 3.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON TRABAJOS PREVIOS 129 3.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S 130 3.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34° 132 3.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46° 134 3.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57° 137 3.3.6. CONCLUSIONES 140 3.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS 141 3.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ 145 3.4.1. INTRODUCCION 145	3.3 ESTUDIO DE LA MORFOLOGIA DE LA PLACA DE NAZCA	
3.3.1. INTRODUCCION1133.3.2. MARCO GEO-TECTONICO1173.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE1183.3.2.2. MARGEN CENTRAL A SUR DE CHILE1193.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE1203.3.4. RESULTADOS1213.3.4. RESULTADOS1223.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE120PLACAS1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	Y SUS IMPLICANCIAS SOBRE EL MARGEN ANDINO	113
3.3.2. MARCO GEO-TECTONICO1173.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE1183.3.2.2. MARGEN CENTRAL A SUR DE CHILE1193.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE1203.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1213.3.4. RESULTADOS1223.3.4. RESULTADOS1243.3.4. RESULTADOS1253.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE125PLACAS1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDESSISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.3.1. INTRODUCCION</b>	113
3.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE1183.3.2.2. MARGEN CENTRAL A SUR DE CHILE1193.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE1203.3.4.1. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1213.3.4. RESULTADOS1223.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTREPLACASPLACAS1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 32° - 46°1343.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.3.2. MARCO GEO-TECTONICO</b>	117
3.3.2.2. MARGEN CENTRAL A SUR DE CHILE1193.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE1203.3.4. REGION DEL MODELO A UTILIZAR1213.3.4. RESULTADOS1223.3.4. RESULTADOS1223.3.4. RESULTADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.4. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE125PLACAS1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON129TRABAJOS PREVIOS1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE</b>	118
3.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE1203.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1213.3.4. RESULTADOS1223.3.4. RESULTADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTREPLACASPLACAS1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.3.2.2. MARGEN CENTRAL A SUR DE CHILE</b>	119
3.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR1213.3.4. RESULTADOS1223.3.4. RESULTADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTREPLACASPLACAS1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.3.2.3. REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE</b>	120
3.3.4. RESULTADOS1223.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTREPLACASPLACAS1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR</b>	121
3.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE1253.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTREPLACAS1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CONTRABAJOS PREVIOS1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDESSISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	3.3.4. RESULTADOS	122
3.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE PLACASPLACAS1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON129TRABAJOS PREVIOS1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.3.4.1. DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE</b>	125
PLACAS1253.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON129TRABAJOS PREVIOS1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.3.4.2. PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE</b>	
3.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CONTRABAJOS PREVIOS1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES1453.4.1. INTRODUCCION145	PLACAS	125
TRABAJOS PREVIOS1293.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.3.5. ANALISIS DETALLADO Y COMPARACION CON</b>	
3.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1303.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S1323.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	TRABAJOS PREVIOS	129
3.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°1323.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	3.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30°S	130
3.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°1343.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	3.3.5.2. CHILE CENTRAL: 26° - 34°	132
3.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°1373.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	3.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°	134
3.3.6. CONCLUSIONES1403.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	3.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°	137
3.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS1413.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDES145SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.3.6. CONCLUSIONES</b>	140
3.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRANDESSISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	<b>3.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS</b>	141
SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ1453.4.1. INTRODUCCION145	3.4. RELACION ENTRE LAS ZONAS DE RUPTURA DE LOS GRAND	DES
3.4.1. INTRODUCCION 145	SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ	145
	<b>3.4.1. INTRODUCCION</b>	145

	3.4.2. MARCO GEO-TECTONICO Y SEGMENTACION SISMICA	A 147
	3.4.3. METODOLOGIA	149
	3.4.4. RESULTADOS	150
	3.4.5. DISCUSION	153
	3.4.6. CONCLUSIONES	157
	<b>3.4.6.1. APENDICE I: COMPARACION DE DATOS GOCE</b>	
	VS EGM08	160
	<b>3.4.6.2. APENDICE II: GRADIENTE VERTICAL DE LA</b>	
	GRAVEDAD PARA EL MODELO EGM08	163
	3.4.6.3. APENDICE III: RELACION ENTRE LOS Hof's Y	
	LA SEGMENTACION DE LA SEÑAL DEL TZZ,	
	PERFILES NNO-SSE	165
CAPI	ΓULO 4: <i>FLEXIÓN ELÁSTICA</i>	169
	4.1. INTRODUCCION	169
	4.2. MARCO GEO-TECTONICO	170
	4.3. MODELO DE GRAVEDAD GLOBAL SELECCIONADO	172
	4.4. RIGIDEZ FLEXURAL	173
	4.5. METODOLOGIA	174
	4.5.1 GRADIENTE VERTICAL DE LA GRAVEDAD	179
	4.6. RESULTADOS	179
	4.6.1 PERFILES A LO LARGO DE LA REGION	189
	4.7. CONCLUSIONES	191
	4.8. APENDICE I: ANALISIS ESTADISTICO	192
CAPI	TULO 5: CONCLUSIONES GENERALES	195
BIBLI	IOGRAFÍA	199

#### INTRODUCCION

#### MARCO GEOTECTONICO GENERAL

La ge odinámica y s ismotectónica d e l os A ndes Ce ntrales s on c ontrolados principalmente p or la s ubducción d e la P laca o ceánica d e N azca b ajo l a l itosfera continental sudamericana, que produce una convergencia de aproximadamente 8 cm/año en la dirección de N 78°E (DeMets *et al.*, 2010). Varios e studios han mostrado que la forma d e l a p laca o ceánica d e N azca b ajo S udamérica ex hibe a l o largo d el r umbo variaciones en el ángulo de subducción (Barazangi y Isacks, 1976; Jordan *et al.*, 1983a; Cahill y Isacks, 1992, e ntre ot ros). E stos c ambios e n e l á ngulo de subducción, conjuntamente con la observación de mayor longitud de ruptura en grandes terremotos, han he cho pe nsar e n l a s egmentación de l a pl aca s ubducida (Swift y Carr, 1974; Barazangi y Isacks, 1976; entre otros).

Es necesario determinar si la transición de la placa de Nazca de normal a aplastada es abrupta o continua. En el primer caso, podría implicar que este cambio actúe como un desacople d e la P laca d e N azca subductada y provoque una ba rrera N-S a la propagación de eventos sísmicos. Este es un punto importante para definir la magnitud máxima de los terremotos en el á rea. D ependiendo de l gra do de de sacople entre los segmentos norte y sur de la P laca subductada, por e jemplo si la transición es a brupta implicará ba ja s ismicidad. E ste fe nómeno de bería v incularse c on una i mportante anomalía de gravedad y mecanismos focales de posibles eventos con fallas verticales o de ru mbo. P or e l contrario, s i la transición fue se una superfície c ontinua pe ro flexionada, los sismos deberían ser mayores y asociados a fallas en echelon con eventos sísmicos más profundos. L as a nomalías de gra vedad de bería s er m enores y más extensas (mayor longitud de onda) que en el caso anterior.

Se d esconocen l as car acterísticas g eofísicas y el comportamiento d iferencial y la respuesta a métodos potenciales tanto en las regiones más internas como externas de la región y también si e xisten va riaciones nort e-sur que pue dan constituir l ímites fundamentales para la estructura o rogénica. Se ignoran las características geofísicas y variaciones e n prof undidad de nu merosas uni dades y s u significado ge ológico. S e

necesita compatibilizar l os e studios t eóricos y modelos t ectónicos e xistentes c on l os datos que surgen d e l os a nálisis ge ofísicos, pa rticularmente l a gra vimetría q ue ha resultado importante en la delimitación de terrenos (Giménez *et al.*, 2000; Martínez y Giménez, 200 5; entre ot ros). A simismo, s e re quiere d el ajuste de los modelos de inversión gra vimétrica m ediante el e xamen y c ompatibilización d e los d atos sismológicos de corteza y litosfera disponibles.

La región d e estudio ha sido largamente e studiada. S i bi en s u di námica convergente durante el Cenozoico resulta clara, se desconocen numerosos detalles de su evolución pasada y, en particular, las razones por las que d icha cadena cuenta con una notable heterogeneidad i nterna. E loróge no a ndino y s u a ctual a ntepaís c onstituyen una situación úni ca para a nalizar la evolución en el t iempo de los di ferentes procesos de reciclado c ortical que ha n e stado i nvolucrados e n l a construcción de l margen continental del Gondwana sur occidental. Las particularidades geológicas de la región hacen pos ible a nalizar l os procesos que t ienen lugar e n las ra íces de los a rcos magmáticos, como a sí también en los niveles medios y superiores de la corteza. E sta región y sus áreas adyacentes no sólo proveen la gran mayoría de los recursos mineros del país y, en particular, aquellos explotables a gran escala, sino también gran parte de los re cursos energéticos, tanto de hidrocarburos como geotérmicos. Por esta razón, el estudio y l a profun dización de t emas de i nvestigación c ordilleranos, como el que aborda e sta t esis, c onstituye un t ema prioritario, no s ólo de sde e l punt o de vi sta académico sino también estratégico.

### ESTADO DEL ARTE

Imaginar que podríamos contar con el campo de gravedad continuo cubriendo todos los continentes, era casi impensado hasta hace poco tiempo atrás. Los primeros avances se notaron con la altimetría satelital, al desarrollar los modelos de elevación digital (DEM), que provoc aron un a lto impacto en l as c iencias de la tierra. A hora, tenemos l a oportunidad única de poder contar con información en zonas de muy difícil acceso en forma homogénea y con alta resolución. La situación ha cambiado radicalmente desde hace ap roximadamente una dé cada, do nde s i bi en l a metodología e mpleada en l os relevamientos gravimétricos terrestres o aéreos sigue siendo necesaria para los estudios

locales de detalle, su co bertura espacial sobre continentes y áreas oceánicas es pobre, necesitándose muchas v eces el m arco r egional. L as misiones s atelitales d e g ravedad brindan ésta información de carácter regional que permitirá abordar estudios corticales y subcorticales, apoyados con la información de datos de gravedad terrestres con que se cuenta.

El a uge de 1 as misiones s atelitales, e s produc to de 1 as g randes inversiones d e 1 os principales países desarrollados. La información de las observaciones satelitales de todo tipo t ienen cada v ez mayor precisión y resolución, y en consecuencia s us d atos y aplicaciones adquieren mayor importancia. El abordaje a estas tecnologías en Argentina es muy incipiente, s ólo s e ha experimentando c on resultados obtenidos por 1 a misión GRACE (G ravity R ecovery a nd Cl imatic E xperiment) l anzada e n el 2002, pa ra e l estudio del cambio climático global.

#### **OBJETIVOS GENERALES**

El o bjetivo g eneral de es ta tesis s e ap oya p rincipalmente en l os d atos d e la n ueva Misión satelital GOCE (Gravity Field and Steady State Ocean Circulation Explorer), en el e studio de las a nomalías de gravedad v inculadas a l a tectónica y g eodinámica. Abordando principalmente la región estratégica de nuestro territorio nacional, como ser el sector del cinturón andino entre la latitud de los 26° S a 33° S, y también su relación con l a subducción de l a p laca d e N azca. N uestra meta es es tudiar l a tectónica d e Argentina de sde s us c ausas profunda s. L a a lta re solución de l a i nformación, c on adquisición de datos cada 5 s egundos, permitirá obtener una amplia cobertura espacial de información gravi-altimétrica.

La información provista por el GOCE, es contrastada con la gravedad observada en la superficie terrestre que actualmente posee el area de Métodos Potenciales del Instituto geofísico sismológico Volponi, con más de 800.000 puntos gravimétricos que cubren la totalidad de la Re pública A rgentina. E llo pe rmitirá e nriquecer considerablemente la base de da tos y d esde a llí de finir c on una mayor consistencia las s ignificativas estructuras geológicas corticales y subcorticales de Argentina.

#### **OBJETIVOS ESPECIFICOS**

La tectónica profun da de 1 os A ndes, s ierras menores c omo 1 as P ampeanas y g randes cuencas sedimentarias de Argentina, son analizadas en profundidad buscando las causas de la génesis y el desarrollo en el manto superior con encuadre en la tectónica de placas, a partir la información obtenida de GOCE y de un detallado archivo de datos compuesto por valores terrestres (archivo nacional, archivo Instituto Geofísico y Sismológico Ing. Volponi: IGSV, a rchivo I nstituto de F ísica de Ros ario: I FIR, Instituto G eográfico Militar: IGN y de Yacimientos Petrolíferos Fiscales: YPF).

La fuente de datos completos permitió reconstruir con certeza y confiabilidad el campo gravimétrico anómalo extendido al total de Argentina para obtener desde él, en el marco de la tectónica de placas y operar con múltiple inversión (de gravedad, magnetismo, sismología...) la interrelación entre corteza y manto superior, su asociación con volcanes y terremotos, s u re ología ge neral, s u e stado de t ensiones, para e xplicar e l ori gen y desarrollo de las estructuras geológicas y su predicción a futuro.

Se obtuvieron modelos gra vimétricos di rectos que justifican la anomalía de Bou guer observada involucrando el efecto gravimétrico positivo que produce la Placa de Nazca y la pos ible i nfluencia de l Ri dge de J uan F ernández. Se a naliza el g rado d e compensación i sostática mediante modelos hi drostáticos c ompensados (Sistema d e Airy), y el comportamiento isostático flexural elástico.

Se i ntentará la v inculación de anomalías c on la g eología. O btenidas l as car tas d e anomalías g ravimétricas l ocales y r egionales, s e b uscará l a v inculación co n l as principales estructuras geológicas visibles y se interpretarán con ayuda de información geológica y geofísica existente las estructuras no visibles subcorticales.

# ORGANIZACIÓN DE LA TESIS

*Capitulo 1:* En este capítulo se hace una introducción a la misión del satélite GOCE y el tipo de da tos que entrega en c uanto a la for ma y c alidad de los mismos. L uego s e describe l a metodología empleada para e l proc esamiento de di chos da tos y pa ra l a corrección del efecto topográfico.

*Capitulo 2:* A manera de introducción se realizó una breve compararación de los datos satelitales de GOCE con los datos terrestres, a lo largo de dos secciones modeladas en la region Andina. Luego s e d elimitan las cuencas s edimentarias a l o largo d e t odo el territorio del país en base a los datos GOCE, y se creo un mapa, correlacionándolas con las obtenidas a partir de los datos terrestres que posee el IGSV.

*Capitulo 3:* Mediante el procesamiento de los datos de gravedad satelital se realizó un modelado di recto c on el obj etivo de vincular l os re sultados a la geología con fines tectónicos

*Capitulo 3.1:* Se estudió la geometría de la placa de Nazca, la transición de aplastada a normal en la zona norte, su efecto gravimétrico y la influencia que ésta provoca en la ventana de análisis del proyecto. No se conoce con certeza su continuidad en dirección Norte-Sur, los conocimientos parciales actuales son trabajos de Gutscher (2000); Pardo *et al.* (2002) basados sólo en estudios sismológicos.

*Capitulo 3.2:* Es es te capítulo se an alizó la asociación d e l os altos g radientes gravimétricos c on los pri ncipales l ineamientos t ectónicos, c omo a sí t ambién s u vinculación a z onas de pa leosubducciones. S e e studiaron las he terogeneidades e n corteza inferior y manto s uperior i nferidas s ólo por s ismología G ilbert *et a l.* (2006); Anderson *et al.* (2007). Se procuró definir la extensión espacial y heterogeneidades de las cadenas orogénicas ya que uno de los principales inconvenientes en la adquisición de d atos t errestres es la ac cesibilidad a r egiones co mplejas, co mo s on l as s ierras y cordilleras.

*Capitulo 3.3:* Se delineó la morfología de la placa oceánica de Nazca, la distribución de heterogeneidades e n t oda l a extensión colindante co n l a p laca S udamericana y la relación entre a lgunos altos oceánicos con lineamientos s obre e l margen A ndino. S e estudia la distribución de sedimentos a lo largo de la trinchera y su interrelación con la elevación de la cadena Andina.

*Capitulo 3.4:* En este capítulo se estudió la relación entre las zonas de ruptura de los grandes sismos y la distribución de las anomalías del gradiente vertical de la gravedad a lo largo de la zona comprendida entre la trinchera Chilena y el arco volcánico activo.

*Capitulo 4*: Se calculó el espesor elástico para la región comprendida alrededor de la zona de intercepción del ridge de Juan Fernandez con la placa sudamericana y se evaluó el e fecto gra vimétrico de l M oho s ísmico de G ans *et a l*. (2011) y s e c omparó con el obtenido a partir de la inversión de la anomalía de Bouguer obtenida con GOCE.

Capitulo 5: Conclusiones generales.

### CAPITULO 1: MISISONES SATELITALES, DATOS Y METODOLOGIA

# **1.1. INTRODUCCION A LAS MISISONES SATELITALES**

El mapeo de l c ampo de gra vedad t errestre ha conseguido u n extraordinario a vance a partir d e la s misiones s atelitales, ta les como C HAMP ( Challenging M inisatellite Payload), GRACE (Gravity Recovery and Climatic Experiment) y actualmente GOCE (Gravity Field and Steady-State Ocean Circulation Explorer). La gravimetría satelital es altamente sensible a las variaciones del campo de gravedad terrestre. Este último, puede ser de terminado mediante e l monitoreo de l as órbi tas, por m edio de mediciones de variaciones de la altura del satélite, o ya sea por medio de gradiometros montados en el mismo. La gra vimetría s atelital, a demás de l a ge odesia fí sica, ha e ncontrado una importante aplicación en el estudio de la litosfera a escala regional, prueba de esto son los trabajos de Bra itenberg *et a l.* (2011a), Alvarez *et a l.* (2012), Hirt *et a l.* (2012), Mariani *et al.* (2013), entre otros.

Los modelos de l c ampo gra vitatorio t errestre s on pre sentados c omo un c onjunto de coeficientes de una expansión en armónicos esféricos del campo de gravedad hasta un determinado gra do y orden, del cual depende l a r esolución es pacial d el modelo (Barthelmes, 2009). Los mismos pueden estar basados solamente en observaciones de datos d e g ravedad s atelital o pueden s er combinados con d atos terrestres, marinos y aéreos a f in d e au mentar l a r esolución es pacial. A pa rtir de l modelo d e c ampo d e gravedad t errestre podemos obt ener e l pot encial de gravedad t errestre obs ervado. Luego, substrayendo de este ultimo el potencial de gravedad normal (de un elipsoide de referencia d eterminado), e s obt enido el potencial a nómalo (Janak y S prlak, 2006). A partir de l pot encial a nómalo s e pue den obt ener d istintas c antidades de rivadas directamente relacionadas con la distribución de densidades de las diferentes masas que componen la litosfera. Para el modelado litosférico se pueden utilizar las anomalías de gravedad o el tensor de gradiente gravimétrico.

#### 1.1.1. MISION GOCE

La misión GOCE (Gravity Field and Steady-State Ocean Circulation) fue lanzada el 17 de marzo de 2009 y es una de las principales misiones de la Agencia Espacial Europea (ESA) en el contexto del programa "Living Planet" (Fig. 1.1). El objetivo principal de la misión es proveer modelos globales y regionales del campo de gravedad terrestre y del geoide, s u s uperficie equipotencial d e r eferencia, co n al ta resolución y e xactitud. El campo de gravedad estático de al ta resolución y el geoide gravimétrico medido por GOCE permite la investigación en un amplio rango de disciplinas desde estudios de la circulación oceánica, física de la tierra solida, riesgos naturales, geodesia y topografía. El e ntendimiento d e e stos proc esos y l as mejoras e n los m odelos ge opotenciales requieren la determinación del campo de gravedad global, a una resolución espacial de entre 50 y 400 km. Luego de l procesamiento en tierra, la exactitud en términos de alturas geoidales globales que se espera obtener esta en el orden de menos de 0.1 cm al grado y orden del desarrollo en armónicos esféricos *l*=50, y mejor que 1-2 cm al grado y orden l = 200. La precisión que se espera obtener en términos de la anomalías globales de gravedad calculadas con los datos de GOCE están en el orden de 1-2 mGal al grado y orden 200 de l de sarrollo en armónicos esféricos. Resultados que evalúan la presición obtenida ha sta e 1 momento s e pue den e ncontrar e n: Gruber et a l., 2011; Hirt et a l., 2011, 2012; Ihde, 2012.



 Figura 1.1:
 Satelite
 GOCE
 (Gravity F ield and S teady-State O cean Ci rculation

 Explorer).
 (ref:
 <u>http://www.esa.int/Our\_Activities/Observing\_the\_Earth/GOCE</u>,

 ESA/AOES Medialab).

#### **1.1.2. OBJETIVOS GENERALES DE LA MISION GOCE**

Los siguientes son los objetivos generales de la misión del satélite GOCE (Fig. 1.2), algunos de ellos ya han sido alcanzados y mostrados en las publicaciones a las que se hace referencia. Diversas presentaciones acerca de GOCE y sus aplicaciones a la Tierra sólida s e pue den e ncontrar en: https://earth.esa.int/web/guest/missions/esa-operational-eo-missions/goce/goce-solid-earth-workshop-proceedings y tambien en http://www.lithoflex.org/IAGc2/?page id=148.

- Determinación de modelos del campo gravitatorio terrestre globales y regionales y del g eoide con a lta resolución espacial y ex actitud b asado en 1 os d atos d e gravedad GOCE y GPS obt enidos (Migliaccio *et a l.*, 2010; Brui nsma *et a l.*, 2010; P ail *et a l.*, 2011; F örste *et a l.*, 2011; entre muchos o tros, ver "Table of Models" en http://icgem.gfz-potsdam.de/ICGEM/.)
- Mejoras en 1 a comprensión de 1 a circulación de las corrientes oceánicas y variaciones del nivel del mar (topografía dinámica del océano) por medio de una determinación exacta de 1 ge oide, fus ionando e 1 ge oide GOCE c on mediciones altimétricas de la superficie media del mar (MSS) y otros datos espaciales o insitu. La MSS se conoce en la actualidad con una exactitud centimetrica mientras que 1 a ex actitud e n 1 a determinación del ge oide e sta en e 1 ni vel de 1 os decímetros. También es n ecesario i dentificar 1 a contribución del re bote pos t-glacial al cambio en el nivel del mar, y el impacto de los procesos de la Tierra sólida en el océano global (Mulet *et al.*, 2012).
- Mejoras en el conocimiento del balance de masas de hielo terrestre y marinas utilizando conjuntos de datos estáticos y variables. El estudio del índice de masa en los polos y retroceso de glaciares los que están íntimamente relacionados con el cambio climático.
- Mejoras al conocimiento de la reología del manto y su patrón convectivo que controla la dinámica del interior terrestre.
- Mejoras en el conocimiento de la geodinámica y de los procesos geofísicos de la Tierra s ólida. L a d eterminación d el c ampo d e gra vedad terrestre c on a lta resolución permite: la investigación relacionada a la estructura y composición de la li tosfera c ontinental, donde e stán localizados l os re cursos m inerales d e importancia estratégica; la determinación de fallas tectónicas, suturas, cuencas,

etc; la discriminación entre modelos de rifting pasivos y activos, identificación de m asas an ómalas que pueden c onducir a l a s ubsidencia de c uencas y determinación de la estructuras de densidades profundas bajo los continentes y del e sfuerzo d e l a l itosfera c ontinental (Sampietro, 201 2; Re guzzoni y Sampietro, 2012; Reguzzoni *et al.*, 2013; Tedla et al., 2010; Mariani *et al.*, 2013; Braitenberg *et al.*, 2010).



**Figura 1.2:** Los objetivos generales de la misión GOCE son el estudio de la circulación de las corrientes oceánicas, procesos del interior terrestre, determinación del campo de gravedad gl obal y aplicaciones geodésicas, e ntre ot ras. (ref: E SA/AOES M edialab, <u>http://www.esa.int/Our\_Activities/Observing\_the\_Earth/GOCE</u>).

- También permite es tudiar l a dinámica de la lito sfera oceánica en l os ri dges oceánicos y zonas d e subducción en do nde l a interacción entre l as p lacas es responsable de l os proc esos dinámicos que c ontrolan l a evolución de importantes estructuras tectónicas (Alvarez *et al.*, 2013).
- Nuevos l ogros en la comprensión de la tectónica del interior de las placas y limites de placas permitirá entender el impacto de las fuerzas tectónicas en el campo de esfuerzos en regiones sísmicamente activas y mejorar el conocimiento del riesgo sísmico. Por medio del inversión de los datos del satélite GOCE, será posible de rivar un patrón de la estructura de densidades en la corteza terrestre con una alta precisión y resolución espacial (Köther *et al.*, 2012).
- Aplicaciones geodésicas de l os da tos de G OCE. E l ge oide e s l a s uperficie equipotencial que s igue el nivel medio del mar a p artir d el cu al s e miden l as alturas. A l obt ener un ge oide de a lta precisión se es pera o btener mejoras sustanciales en el sistema global de alturas, lo que también permite la corrección de órbitas de todo tipo de satélites (Gruber *et al.*, 2011; Hirt *et al.*, 2011, 2012; Sprlack *et al.*, 2012; Szucs *et al.*, 2012).

# **1.1.3. ELEMENTOS FUNDAMENTALES DE LA MISION GOCE**

- Seguimiento ininterrumpido en tres dimensiones espaciales.
- Compensación c ontinua de l e fecto de las fue rzas no gra vitatorias, c omo l a resistencia aerodinámica y la presión de radiación.
- Selección de una baja altitud orbital para una señal gravitacional fuerte (< 250 km) lo que mejora enormemente la precisión.</li>
- Empleo de la gra diometría de l a gra vedad de l s atélite p ara c ontrarrestar la disminución del campo gravitatorio.

Para obtener infromación más detallada acerca de la misión GOCE, de los sistemas que componen e l s atélite, l os m arcos de re ferencia y las t ransformaciones de l os da tos referirse e ntre ot ros a : <u>http://www.esa.int/Our\_Activities/Observing\_the\_Earth/GOCE</u>, Rummel (2000); Drinkwater *et a l.* (2003); Floberghagen *et a l.* (2008, 2011) ; Gruber (2008); Bouman (2009); Brui sma (201 0); **GOCE Hig h\_Level Pr ocessing Fa cility:** GOCE S tandards (2008), G O-TN-HPF-GS-0111 / G OCE L evel 2 P roduct D ata Handbook (2008), G O-MA-HPF-GS-0110 / G OCE L 1b P roducts U ser H andbook (2006), GOCE-GSEG-EOPG-TN-06-0137.

# **1.1.4. DESCRIPCION DE LA CARGA UTIL**

Las dos técnicas utilizadas para lograr los objetivos de la misión son la gradiometria y el seguimiento satélite a satélite en modo alto bajo (SST-hl). La carga útil principal de la misión (Fig. 1. 3) consiste de l gra diómetro e lectrostático d e gra vedad (EGG), de un receptor GPS de doble frecuencia y 12 canales, un motor iónico para la compensación de arrastre, y un retrorreflector láser.

• Gradiómetro: Un gra diómetro e lectrostático de gra vedad (E GG) e s e l instrumento principal que mide las diferencias de aceleración dentro del satélite. El principio de funcionamiento de un gradiómetro se basa en la medición de las fuerzas que mantienen u na masa effectiva en el centro de u na j aula de diseño especial. El movimiento l ineal y r otativo de l a masa s e controla co n u na suspensión e lectrostática s ervodirigida. E n una e structura s uperestable s e

montan t res pa res de a celerómetros i dénticos que for man l os bra zos de l gradiómetro (Fig. 1.4).

El dato gradiométrico básico es la diferencia entre las aceleraciones medidas por cada uno de los dos acelerómetros del par (separados unos 50 cm entre sí) en la dirección de su unión. La media de las dos aceleraciones es proporcional a la aceleración de arrastre inducida externamente (medición en modo común). Los tres bra zos e stán montados de forma ort ogonal entre s í: uno a lineado c on l a trayectoria del satélite, otro perpendicular a la trayectoria y el tercero orientado aproximadamente al centro de la Tierra. Combinando estas medidas di ferentes de aceleración es posible deducir los componentes del gradiente de la gravedad. El gra diometro re suelve l as cortas y medias l ongitudes de onda de la s eñal gravimétrica. El ancho de banda de medición del EGG está diseñado para cubrir el ra ngo d e fre cuencia e ntre 5 mHz y 100 mHz, s iendo el l ímite s uperior consistente con la resolución espacial requerida de 100 km.



**Figura 1. 3:** Carga útil del satélite GOCE: gr adiómetro e lectrostático de gr avedad (EGG), r eceptor G PS, m otor iónico y re troreflector l aser. (ref: <u>http://www.esa.int/Our\_Activities/Observing\_the\_Earth/GOCE</u>, ESA/AOES Medialab).

• Seguimiento satélite a satélite: El instrumento SSTI consta de un receptor GPS de doble frecuencia y 12 canales y una antena de banda L. El receptor SSTI es capaz d e adquirir s imultáneamente s eñales e mitidas d esde un m áximo d e 1 2 satélites d e la constelación G PS. E l i nstrumento S STI p resenta, en una frecuencia de 1 H z, mediciones de l as de nominadas ps eudodistancia y fa se portadora de ambas fre cuencias de l GPS, y c onstituye una s olución de navegación orbital en tiempo real.

En el modo satélite a satélite en modo alto-bajo (SST-hl) la posición medida con respecto a u na constelación de satélite de referencia en orbitas conocidas (Fig. 1.5) es usada para extraer la información gravimétrica por medio de un análisis

de perturbación de orbita, es decir el satélite en si mismo funciona como sensor. Esta técnica permite la recuperación de los modelos dinámicos subyacentes que gobiernan el movimiento del satélite, incluyendo el campo de gravedad terrestre. El SST-hl trabaja mejor proveyendo la parte de media y larga longitud de onda del geopotencial. La frecuencia de cruce entre las dos técnicas no está definida de manera ex acta, proveyendo mediciones re dundantes en una ba nda de frecuencias relativamente amplia.



**Figura 1.4:** Gradiómetro E lectrostático T riaxial d e G ravedad (E GG) montado en e l satélite GOCE. Dentro de l a c apsula s e pue den obs ervar l os t res par es d e e jes ortogonales en los cuales van montados los acelerómetros. El eje x va en la dirección de vuelo del satélite, el eje z apunta hacia el centro de la tierra, y el eje y es ortogonal a ellos. (ref: <u>http://www.esa.int/Our\_Activities/Observing\_the\_Earth/GOCE</u>, E SA/AOES Medialab).

• Compensación de a rrastre: sistema de compensación de todas las fuerzas no gravitatorias que actúan sobre la nave. El sistema de compensación de arrastre y control de actitud es una herramienta funda mental ne cesaria para mantener los cabezales del sensor de los acelerómetros casi en «movimiento de caída libre» y la a ltitud orbi tal e n unos 250 km . E l s istema s e ba sa e n l a t ecnología d e propulsión iónica. Una característica particular del diseño del sistema GOCE es que el sistema de compensación de arrastre y control de actitud utiliza la carga útil científica como sensor. Por lo tanto, a demás de la fusión entre «satélite» y «dispositivo medidor» e n c uanto a l a calidad de l os da tos c ientíficos, ha y también una cierta fusión entre ambos en lo que respecta al funcionamiento real del satélite GOCE.



**Figura 1.5:** Seguimiento satélite a satélite SSTI, en modo alto-bajo (SST-hl). La figura indica como el satélite GOCE se encuentra en una or bita inferior a la del sistema de posicionamiento gl obal (GPS), pe rmitiendo de e sta forma localizar s u posición en función de este s istema y de terminar los apar tamientos r especto de s u órbita. (ref: ESA/AOES Medialab, <u>http://www.esa.int/Our\_Activities/Observing\_the\_Earth/GOCE</u>).

• Telemetría láser (LRR) El retrorreflector láser permite llevar un s eguimiento preciso de la órbita del GOCE de sde un a red mundial de estaciones terrestres mediante el Servicio de Telemetría Láser por Satélite. Este servicio informa de la posición exacta para la determinación de la órbita y los productos de datos.

El s istema de l s ensor y los e lementos de c ontrol for man un s olo «di spositivo gravimétrico»; esto se debe a que el propio satélite actúa también como sensor principal. En otras palabras, a diferencia de la mayoría de las misiones de teledetección, no hay prácticamente ninguna división entre el satélite y los instrumentos.

# **1.2. MODELOS GLOBALES DEL CAMPO DE GRAVEDAD TERRESTRE**

La obtención de modelos globales precisos y con una gran resolución de la componente estática y la de pendiente de l t iempo del c ampo d e gra vedad t errestre marcan e l comienzo de una nueva era en gravimetría satelital (Wahr *et al.*, 1998; Beutler, 2004; Flury y Rummel, 2 005) (Fig. 1.6). E l avance d e la t ecnología en el campo de l a geofísica experimentó un c ambio s in precedentes. E n gra vimetría e l cambio fue notable, de sde de terminaciones pe ndulares a pri ncipio de s iglo X X, a gra vímetros digitales a fines del mismo. Desde un par de años atrás, el auge de la gradiometría aérea aplicada a estudios de detalles mineros, y ahora la utilización del gradiómetro triaxial y del GPS de doce canales de frecuencia montados en un satélite orbitando alrededor de la

tierra; este es un avance tecnológico en la adquisición de datos cuasi continuos y de alta precisión.



**Figura 1.6:** Modelo gl obal de l c ampo de gr avedad t errestre, l a c obertura espacial homogénea del campo gravitatorio se logro por medio de las misiones satelitales. (ref: <u>http://www.esa.int/Our\_Activities/Observing\_the\_Earth/GOCE</u>, ESA/AOES Medialab).

La misión del satélite GOCE ha logrado una mejora importante en el mapeo del campo de gra vedad terrestre, s in e mbargo, l os datos de G OCE no se ha n integrado a un c on datos t errestres de ntro de un m odelo de c ampo de gra vedad t errestre. E l modelo de campo de gra vedad E GM08 (P avlis *et a l.*, 2008, 2012), e s una solución combinada compuesta de una base de datos global de anomalías gravimétricas terrestres (terrestres, marina y aéreas) c on una resolución de 5 'x 5 ', y s oluciones de rivadas de l satélite GRACE. El máximo grado y orden que alcanza el modelo es de N=2159, con algunos términos adicionales ha sta e l gra do y orde n 2190 (P avlis *et a l.*, 2008, 2012). L a resolución espacial del modelo depende del máximo grado N<sub>max</sub> (Barthelmes, 2009), de esta f orma l a relación entre e l gra do de l de sarrollo e n armónicos esféricos N y l a característica más pequeña representativa del campo de gravedad resoluble con EGM08 es igual a  $\lambda_{min}\approx 2\pi R/N_{max}\approx 19$  km con R: radio medio terrestre y N<sub>max</sub> el máximo grado y orden de l a expansión armónica (Hofmann-Wellenhof y Moritz, 2006; L i, 2001; Barthelmes, 2009).

En un trabajo reciente Pavlis *et al.* (2012) expuso que en las áreas en donde solo había disponibilidad de da tos gravimétricos de baja resolución, s u c ontenido e spectral fue suplementado por la información gravitacional implicada en la topografía. Grados entre 720 y 2160 s on s uplementados c on la información gravitacional ob tenida de un conjunto global de anomalías gravimétricas RTM-implícitas (Residual Terrain Model: véase Forsberg, 1984); es decir, las altas frecuencias de la señal EGM08 están altamente influenciadas por la señal topográfica (véase Pavlis *et a l.*, 2012, para u na discusión

detallada). La exactitud de las observaciones gravimétricas depende de la precisión de las mediciones de altura, de esta for ma aparecen grandes inconsistencias cuando s on consideradas grandes áreas, y cuando no hay unificación en el sistema de altura en tre diferentes campañas de medición. La escases de datos en algunas regiones continentales de gran extensión no permite r ecobrar las bajas frecuencias de la señal gravimétrica (Reguzzoni y Sampietro, 2010).

Los modelos pre liminares obtenidos a partir de los datos de GOCE están disponibles pero c on un a resolución espacial menor (N=250, P ail *et a l.*, 2011) que los modelos globales que mezclan datos terrestres y satelitales (de la Misión GRACE) como EGM08 (Pavlis *et al.*, 2008). Sin embargo es útil para examinar la calidad de los datos terrestres que c omponen e l modelo E GM08 por un análisis comparativo c on e l m odelo gravitacional solo satelital de GOCE (Pail *et al.*, 2011). Para grados mayores a N=120, EGM08 está afectado por la contribución de los datos terrestres. Una manera simple de evaluar la calidad d e los da tos t errestres que c ontribuyen a l modelo e s realizar una análisis comparativo hasta grado N=250 con el modelo GOCE.

En un trabajo reciente (Braitenberg *et al.*, 2011b), mostró en detalle como los errores a alto grado, a fectan al modelo en una escala reducida: en breve, si el modelo EGM08 completo localmente hasta N=2159 (lo que es a longitudes de onda menores a por ej. 400km) es considerado que esta de rivado de mediciones t errestres gri lladas c on una resolución nominal de 9 km, luego se puede hacer una reducción de escala del campo a una resolución de 80km, promediando observaciones. Está claro entonces, que los datos reducidos están severamente afectados por los errores de los datos originales. De hecho, por la ley de propagación del error, la incertidumbre esperada en el valor promediado puede ser calculada en función de los errores originales.

El proceso comienza tomando las diferencias entre los valores promediados y reducidos con los datos GOCE, y también calculando las desviaciones estándar. A sumiendo que los errores de GOCE s on homogéneos en el es pacio, las variaciones en la desviación estándar de las diferencias entre EGM08/GOCE pueden ser atribuidas solo a los errores iniciales de los datos terrestres. Si los datos de GOCE, disponibles hasta grado y orden N=250, s on c omparados c on los datos de EGM08 ha sta el mismo grado y orden, e s sabido que pa ra l os gra dos e ntre 7 0 y 120 el modelo E GM08 e stá basado progresivamente e n datos t errestres, y q ue entre 120 y 250 c ompletamente e n datos

terrestres. De acuerdo a las consideraciones mencionadas, los errores originales de los datos terrestres están fuertemente afectando los errores de los valores del EGM08 hasta N=250, ya que la expansión en armónicos esféricos puede ser vista como un proceso de promediación. L as d esviaciones estándar entre G OCE y EGM08 re presentan por l o tanto la calidad variable de los conjuntos de datos terrestres originales, ya que la calidad de l os da tos G OCE s on l ocalmente homogéneos. E n l os l ugares e n dond e l as desviaciones estándar son pe queñas, los datos originales de ben s er e xactos o de ot ra forma l os mismos valores re ducidos y l a consiguiente desviación estándar pequeña podrían haber sido obtenidos solamente por casualidad. Por consiguiente GOCE es una herramienta importante e independiente pa ra la evaluación de la calidad d e modelos globales como el caso de EGM08.

# **1.2.1. DATOS GOCE**

A partir de los datos gradiométricos y soluciones de órbita se calculan los modelos de campo de gravedad finales de GOCE (Fig. 1. 7). U n m odelo de campo de gravedad consiste de di ferentes conjuntos de datos de medición. Co mo re sultado inicial de l procedimiento de estimación del campo de gravedad se obtiene una serie de coeficientes expresados en armónicos esféricos. La solución del campo de gravedad GOCE también provee una matriz de va rianza-covarianza de l error. L as cantidades de rivadas s on calculadas bajo la suposición de aproximaciones esféricas para evitar la necesidad de un modelo de elevación digital del terreno, que no e s parte del sistema de procesamiento GOCE.



**Figura 1.7:** A partir de los datos gradiometricos y de seguimiento satélite a satélite se puede r ecuperar l a información del c ampo gr avitatorio t errestre. (ref: <u>http://www.esa.int/Our\_Activities/Observing\_the\_Earth/GOCE</u>, ESA/AOES Medialab).

La información que entrega el GOCE se puede dividir en tres niveles: L0, L1b y L2. La información "cruda" de la misión es procesada y divulgada en forma de coeficientes por el Cons orcio E spacial E uropeo "The E uropean G OCE G ravity Cons ortium E GG-C, conformado por: Institute of Astronomical and Physical Geodesy, Technical University Munich, Germany (IAPG); GeoForschungs Zentrum Potsdam, Department 1 Geodesy and Remote Sensing, Potsdam, Germany (GFZ); National Institute for Space Research, Utrecht, T he N etherlands (S RON); D IIAR – Sezione Ri levamento, P olitecnico di Milano, It aly (P OLIMI); A stronomical Institute, U niversity of B ern, S witzerland (AIUB); Ce ntre N ational d'E tudes S patiales, G roupe de Re cherche de G éodésie Spatiale, Toulouse, France (CNES); Faculty of A erospace Engineering, A strodynamics y Satellite systems Delft University of Technology, Delft, The Netherlands (FAE/AyS); Institute of T heoretical G eodesy, U niversity Bonn, G ermany (IT G); Institute of Navigation and Satellite Geodesy, Graz University of Technology (TUG); Department of Geophysics, University of Copenhagen, Denmark (UCPH).

La información del **Nivel L0** consiste en: Información de la instrumentación básica del satélite. Datos crudos de los 6 acelerómetros a lo largo de sus 3 ejes con medidas cada 1 Hz (más pre cisamente a 1/ 0.999360 Hz) D atos de 1 receptor G PS, que p ermite el rastreo y corrección de la órbita del satélite.

En el **Nivel L 1b** se obtiene: E l G radiente g ravimétrico en el M arco d e R eferencia Gradiométrico (G RF) y en el M arco de R eferencia I nercial (IRF). L as M atrices d e transformación d e c oordenadas. L as A celeraciones l ineales y velocidades a ngulares. Distancia satélite a satélite (SST) y reconstrucción de las órbitas del satélite con marcos de referencias terrestres fijas, en formato RINEX. Altitud y datos de la órbita (posición, velocidad y tiempo).

En el **Nivel L2** se obtiene: P reproceso, c alibración e xterna y gradientes d e gra vedad corregidos en el sistema de referencia gradiométrico y terrestre. Velocidad y precisión de las órbitas. Soluciones del campo de gravedad, incluyendo las matrices de varianza y covarianza, y valores derivados tales como: altura del geoide, anomalías de gravedad y alturas del geoide, anomalías de gravedad y anomalías de alturas geoidales.

Los modelos de gravedad G OCE s on provistos e n términos de un conjunto de coeficientes adimensionales d e u na serie d e armónicos esféricos hasta una grado

máximo del potencial gravitacional. Estos coeficientes son el resultado del proceso de determinación del campo de gravedad. Una serie en armónicos esféricos del potencial gravitacional está definida por la siguiente ecuación (Heiskanen y Moritz, 1967):

$$V(r,\theta,\lambda) = \frac{GM}{r} \sum_{n=0}^{N_{max}} \left(\frac{R}{r}\right)^n \sum_{m=0}^n (\bar{C}_{nm} \cos m\lambda + \bar{S}_{nm} \sin m\lambda) \bar{P}_{nm} (\cos \theta) \quad \text{Ec. 1.1}$$

En donde:

V: potencial gravitacional en el punto de cálculo

GM: constante de gravitación universal por la masa total de la tierra

R: radio ecuatorial del elipsoide terrestre

n: grado de los coeficientes en armónicos esféricos

Nmax: máximo grado de la serie en armónicos esféricos

m: orden del coeficiente en armónicos esféricos

r: distancia radial del punto de cálculo desde el geocentro

θ: co-latitud geocéntrica del punto de cálculo

λ: longitud geocéntrica del punto de cálculo

 $\bar{P}_{nm}$  funciones asociadas de Legendre normalizadas de grado n y orden m

 $\bar{C}_{nm}$ ,  $\bar{S}_{nm}$  coeficientes de la serie en armónicos esféricos.

# **1.2.2. SOLUCIONES GOCE**

La misión GOCE esta entregando datos a partir del año 2009 y desde entonces se han generado di ferentes modelos puros, o c ombinados c on información de otras misiones gravimétricas a nteriores c omo G RACE (T apley e t a l., 2005). E stos m odelos di fieren desde el punto de vista de su construcción en el modelo de referencia y en la cantidad de

tiempo d e re levamiento de da tos. Uno d e l os últimos modelos obt enidos a partir de datos GOCE s atelitales puros e s e l modelo GO\_CONS\_GCF\_2\_TIM\_R4 (P ail *et a l.*, 2011; http://icgem.gfz-potsdam.de/ICGEM/) y está desarrollado ha sta gra do y orden N=250. Ya que el campo de gravedad se atenúa a la altura de las órbitas de los satélites, estos modelos (s olo da tos satelitales) p roveen s olamente información de l a p arte d e larga lo ngitud de on da de l e spectro (Reguzzoni y Sampietro, 2010). A p esar d e es ta desventaja, los modelos GOCE tienen la precisión más alta obtenida hasta ahora, ya que no pre senta l os e rrores i nducidos por l os da tos t errestres que ingresarían al m odelo como ocurre con EGM08.

La solución TIM (Time wise model) es una solución solo satelital en el sentido riguroso ya que no s e utiliza información externa del campo de gravedad (ni como modelo de referencia, ni pa ra constreñir l a solución). L os m odelos TIM ha n s ido va lidados externamente por observaciones independientes de GPS y nivelación en Alemania (875 estaciones) y Japón (873 e staciones). L os re sultados i ndican que el modelo pu ro de GOCE T IM\_R4 s e de sempeña s ignificativamente mejor que el EG M08, aun c uando este último contiene también datos gravimétricos terrestres (véase la ficha técnica del modelo GO\_CONS\_GCF\_2\_TIM\_R4 en <a href="http://icgem.gfz-potsdam.de/ICGEM/">http://icgem.gfz-potsdam.de/ICGEM/</a>).

# **1.3. METODOLOGIA**

En es ta sección se aborda la metodología empleada para el tratamiento de los da tos obtenidos a partir de los modelos globales de gravedad expresados en series de coeficientes en armónicos esféricos. Se comenzará describiendo el potencial gravitatorio y sus cantidades derivadas y luego se explicará cómo se realizó la corrección del efecto topográfico.

### **1.3.1. MODELOS DE CALCULO DIRECTO**

Los modelos gra vimétricos di rectos " forward" s on una pot ente he rramienta para e l conocimiento de la gravedad terrestre. En los últimos años, estos modelos gravimétricos han tenido mayor aplicabilidad, en parte debido a la disponibilidad de resultados de las nuevas m isiones s atelitales ge odésicas y gr avimétricas (Cha mp, G RACE y a hora GOCE), c omo a sí t ambién de bido a l a di sponibilidad re ciente de i nformación

topográfica de mejor calidad, y de otros datos geofísicos que describen el interior de la Tierra. En geodesia y geofísica, gra n p arte de las técnicas de modelado di recto s e aplican en l a ev aluación d e co rrecciones t opográficas o d e r educciones ( Takin y Talwani, 1966; Zhou *et al.*, 1990; LaFehr, 1991; Parker, 1995, 1996; Li y Chouteau, 1998; Nowell, 1999; Chakravarthi 2002). Heck y Seitz (2006) utilizaron el teseroide, prismas y masas puntuales e quivalentes, pa ra el modelado gravimétrico d irecto. U na solución a proximada de l a integral esférica de l teseroide s e pue de obt ener mediante series temporales.

Pruebas de s'ensibilidad de la información que entrega el GOCE han sido realizadas, como por ejemplo las de Benedek y Papp (2006), quienes realizaron un estudio 3D de la litosfera en la región de los Alpes, demostrando que mediante modelos di rectos, la discontinuidad del Moho es detectable si el contraste de densidad es de (25-50 kg/m<sup>3</sup>). Reducciones gr avimétricas us ando e l método ge neral d e c ondensación H elmert fue utilizado por Novák (2007). Tenzer *et al.* (2003) estudiaron las contribuciones de zonas topografía a lejadas m ediante e l método de de terminaciones de l ge oide de S tokes-Helmert. A partir de un m odelado di recto, Braitenberg *et a l.* (2012 a) e ncontró importantes lineamientos en la región Centro-Norte de Africa, como ser el Lineamiento del Chad, de los cu ales habían pocas e videncias geológicas debido a la dificultad de acceso y a la gran cobertura sedimentaria en la región.

# **1.3.2. POTENCIAL GRAVITATORIO**

El potencial de la gravedad **W**, es la suma de los potenciales de la fuerza gravitacional **V**, y de la fuerza centrifuga  $\Phi$  (ec: 2-7 pg: 44, Hofmann-Wellenhof y Moritz, 2006):

$$W = W_{(x,y,z)} = V + \phi = G \iiint_{v} \frac{\rho}{l} dv + \frac{1}{2}w^{2}(x^{2} + y^{2})$$
 Ec. 1.2

En donde: *G* es la constante de gravitación universal, *w* la velocidad angular de rotación de la tierra, *l* la distancia entre el punto de cálculo y el punto de integración definido por *dv*, y el producto de la densidad  $\rho$  por el diferencial volumen *dv* expresan el elemento de masa *dm*.

El pot encial obs ervado W, es obt enido a partir del modelo de campo de gra vedad terrestre. Luego, el potencial anómalo, o potencial perturbador T, es obtenido (Janak y Sprlak, 2006) como la diferencia entre el potencial real u observado W y el potencial de gravedad normal o campo potencial del elipsoide de referencia U, entonces W(x, y, z) =U(x, y, z) + T(x, y, z). Comparamos el geoide W(x, y, z) = W0 con un e lipsoide de referencia U(x, y, z) = W0 del mismo potencial U0 = W0. Como el potencial anómalo T= W - U es una función armónica, puede ser expandido en series de armónicos esféricos (ec: 2-267, pg 97, Hofmann-Wellenhof y Moritz, 2006):

$$T(r,\vartheta,\lambda) = \sum_{l=0}^{\infty} \left(\frac{R}{r}\right)^{l+1} T_l(\vartheta,\lambda)$$
 Ec. 1.3

Siguiendo el desarrollo de la Ec. 1.1 podemos expresar a la Ec.1.3 como:



 $T(r,\vartheta,\lambda) = \frac{GM}{r} \sum_{l=0}^{l_{max}} \left(\frac{R}{r}\right)^l \sum_{m=0}^l P_{lm}(\sin\varphi) (C_{lm}^T \cos m\lambda + S_{lm}^T \sin m\lambda) \quad \text{Ec. 1.4}$ 

**Figura 1.8:** Productos obtenidos por medio del cálculo (con el software creado por Janak y Sprlak, 2006) a partir del modelo de gravedad global expresado en un conjunto de coeficientes en armónicos esféricos. De izquierda a de recha: Potencial anómalo, a partir del mismo (su primera derivada más un termino de corrección) la anomalía de gravedad y a partir de su segunda derivada (en este caso en la dirección de la vertical) el gradiente vertical de la gravedad.

A partir de l pot encial a nómalo s e pue den obt ener di stintas c antidades de rivadas (Fig. 1.8) como s er: el *Geoide*:  $N = T/\gamma$  (siguiendo la Fórmula de Bruns), *la Anomalía de Gravedad* (primera de rivada espacial de l pot encial anómalo más un t érmino de corrección, Barthelmes, 2009) y *el Tensor de Gradiente Gravimetrico o tensor de* 

*Marussi* (obtenido c omo l as s egundas derivadas de l pot encial anómalo, H offmann-Wellenhof y Moritz, 2006).

### 1.3.2.1. ANOMALÍA DE GRAVEDAD (Ga)

La an omalía d e g ravedad g eneralizada  $\Delta_g$  de a cuerdo a 1 a t eoría de M olodensky (Molodensky *et a l.*, 1962; Hofmann-Wellenhof y M oritz, 2006), e xplicado por Barthelmes (2009), es la magnitud de la gravedad, g, en un punto dado  $(h,\lambda,\phi)$  menos la gravedad normal,  $\gamma$ , a 1 a misma longitud y latitud, p ero a la altura e lipsoidal  $h-\zeta_g$  en donde  $\zeta_g$  es la anomalía de altura generalizada:

$$\Delta g(h,\lambda,\phi) = |\nabla W(h,\lambda,\phi)| - |\nabla U(h-\xi_a,\phi)| \quad \text{con } h \ge h_t \qquad \text{Ec. 1.5}$$

$$\Delta_g(h,\lambda,\phi) = g(h,\lambda,\phi) - \gamma (h - \zeta_a,\phi)$$
 Ec. 1.6

La altura h es asumida sobre o fuera de la superficie terrestre, es decir  $h \ge h_t$ , por ello la anomalía de gravedad es una función en el espacio fuera de las masas. De esta forma la gravedad obs ervada e n l a superficie t errestre pue de s er ut ilizada s in l a ne cesidad de calcular una prolongación descendente ni una reducción (Barthelmes, 2009).

La anomalía de gravedad reducida por topografía, explicada por Barthelmes (2009), es la diferencia entre la gravedad observada y la gravedad del elipsoide de referencia y que al mi smo t iempo no c ontiene e l e fecto de l as m asas s obre e l ge oide. U tilizando un modelo digital del terreno de la tierra, y una hipótesis de distribución de densidades, el potencial  $V_t$  puede ser calculado aproximadamente (Barthelmes, 2009). De esta forma, la anomalía de gravedad reducida por topografía es:

$$\Delta_{g_{tr}}(h,\lambda,\phi) = |\nabla[W(h,\lambda,\phi) - V_t(h,\lambda,\phi)]| - |\nabla U(h-\zeta_g,\phi)|$$
 Ec. 1.7

Donde W es el potencial real en un punto dado  $(h, \lambda, \phi)$ , V<sub>t</sub> es el potencial de gravedad de la topografía en el mismo punto, y U es la gravedad de l potencial de referencia a la misma longitud y l atitud p ero a la altura  $h-\zeta_g$  (véase Barthelmes (2009) para una revisión).

# 1.3.2.2. TENSOR DE GRADIENTE GRAVIMÉTRICO (TGG)

El t ensor de M arussi (M) e stá c ompuesto por c inco e lementos i ndependientes y e s obtenido c omo l a s egunda de rivada de l pot encial a nómalo (H ofmann-Wellenhof y Moritz, 2006; Rummel *et al.*, 2011):

$$TGG = M = \nabla^2 T$$
 Ec. 1.8

$$M = \begin{bmatrix} M_{xx} & M_{xy} & M_{xz} \\ M_{yx} & M_{yy} & M_{yz} \\ M_{zx} & M_{zy} & M_{zz} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \frac{\partial^2 T}{\partial x^2} & \frac{\partial^2 T}{\partial x \partial y} & \frac{\partial^2 T}{\partial x \partial z} \\ \frac{\partial^2 T}{\partial y \partial x} & \frac{\partial^2 T}{\partial y^2} & \frac{\partial^2 T}{\partial y \partial z} \\ \frac{\partial^2 T}{\partial z \partial x} & \frac{\partial^2 T}{\partial z \partial y} & \frac{\partial^2 T}{\partial z^2} \end{bmatrix}$$
 Ec. 1.9

En un s istema de c oordenadas e sférico, l as c omponentes d el t ensor de M arussi  $\underline{M} = (M_{ij})$  estan da das por T scherning (1976) y pue den s er re sueltas num éricamente utilizando c ualquiera d e lo s t res métodos que s e m encionarán en l a Sección 1.3.3.1 (véase Grombein *et al.*, 2010, 2013)

$$M_{11} = \frac{1}{r^2} \left( \frac{\partial^2 T}{\partial \varphi^2} + r \frac{\partial T}{\partial r} \right)$$
 Ec. 1.10

$$M_{12} = \frac{1}{r^2 \cos \varphi} \left( \frac{\partial^2 T}{\partial \varphi \partial \lambda} + \tan \varphi \frac{\partial T}{\partial \lambda} \right) = M_{21}$$
 Ec. 1.11

$$M_{13} = \frac{1}{r} \left( \frac{\partial^2 T}{\partial \varphi \partial r} - \frac{1}{r} \frac{\partial T}{\partial \varphi} \right) = M_{31}$$
 Ec. 1.12

$$M_{22} = \frac{1}{r^2 \cos^2 \varphi} \left( \frac{\partial^2 T}{\partial \lambda^2} + r \cos^2 \varphi \frac{\partial T}{\partial r} - \cos \varphi \sin \varphi \frac{\partial T}{\partial \varphi} \right)$$
 Ec. 1.13

$$M_{23} = \frac{1}{r\cos\varphi} \left( \frac{\partial^2 T}{\partial r \partial \lambda} - \frac{1}{r} \frac{\partial T}{\partial \lambda} \right) = M_{32}$$
 Ec. 1.14

$$M_{33} = \frac{\partial^2 T}{\partial r^2}$$
 Ec. 1.15

En donde T[r,  $\varphi$ ,  $\lambda$ ] es el potencial anómalo, r la distancia radial, y  $\varphi$ ,  $\lambda$  la latitud y longitud respectivamente.

#### **1.3.2.3. PRINCIPALES DIFERENCIAS ENTRE Ga Y Tzz**

Si bien el tensor de Marussi y la anomalía de gravedad reflejan variaciones de densidad de la corteza, ellos delinean características subsuperficiales bien distintas (Braitenberg *et al.*, 2011a; Alvarez *et al.*, 2012). Para de terminar cuál de ellos de scribe mejor una masa anómala, se generó un prisma esférico (Fig. 1.9) (Anderson, 1976; Heck y Seitz, 2007; Wild-Pfeifer, 2008) y se mapeó el gradiente vertical de la gravedad (Tzz) y la anomalía de gravedad (Fig. 1.10). Las dimensiones del prisma son de 1° x 1° y 1.000 m de altura, y su densidad de  $\rho$ =2,67 g/cm<sup>3</sup>. El prisma está centrado en un cuadro de 2° x 2° y 0 m de altura con una densidad de  $\rho$ =1,027 g/cm<sup>3</sup>. La altura de cálculo es de 7.000 m y está hecho en coordenadas esféricas.

Como s e puede obs ervar e n l a fi gura 1.10 (i zq.) e l Tzz está c entrado e n l a masa y presenta una señal positiva sobre el cuerpo, y una pequeña franja de amplitud negativa a lo largo de los bordes. La anomalía de gravedad (Fig. 1.10, der.) también se encuentra centrada sobre la masa, pero presenta un pa trón más amplio y no muestra el rango de valores negativos sobre los bordes del cuerpo, tal como lo expuesto por Bra itenberg *et al.* (2011a). E sto d emuestra que e l Tzz de limita de una manera más a decuada l a posición de la masa anómala.



**Figura 1.9:** Modelo s intético de  $1^{\circ} x \ 1^{\circ} x \ 1 km$  con una de nsidad de que presenta un contraste de densidad de  $1.64g/cm^3$  con el material circundante.

Cuando a mbas can tidades s on calculadas p ara l as masas t errestres, s e r esaltan características g eológicas eq uivalentes en f orma d iferente y complementaria (Braitenberg *et al.*, 2011a; Alvarez *et al.*, 2012). El Tzz resalta las heterogeneidades de masa cuando el contraste de densidad es elevado, especialmente en corteza superior, sin

embargo, la anomalía es más eficaz cuando el contraste de densidad es relativamente bajo y las estructuras geológicas resaltadas son profundas; en este caso el Tzz pierde resolución (Alvarez *et al.*, 2012).



**Figura 1. 10:** Comparación e ntre e l gr adiente vertical de gravedad (Tzz, Iz q.) y l a anomalía gravimétrica (Ga, der.) generados utilizando un modelo sintético de 1° x 1° x lkm (Fig. 1.9). El Tzz resalta mejor la localización de los bordes y vértices del cuerpo. La Ga presenta un patrón mas suavizado, tal como se puede observar en los perfiles.

# **1.3.2.4. MODELO SINTÉTICO DE DOS CUERPOS**

En esta sección presentamos un m odelo sintético de dos cuerpos con un contraste de densidad de  $0,32 \text{ g/cm}^3$ . Este modelo sintético, simula una situación particular en la cual se pone n e n contraste dos e structuras con di ferentes l itologías y un contraste d e densidad asociado.

El c uerpo de menor de nsidad  $(2,35g/cm^3)$  s e en cuentra u bicado en tre 0 ° y -1° de longitud y entre 49° y 51° de latitud, con una profundidad de -4.500m y 500m de altura (prisma verde en la Fig. 1.11). El cuerpo de mayor densidad  $(2,67g/cm^3)$  se encuentra
ubicado entre 0° y 1° de longitud y entre 49° y 51° de latitud, con una profundidad de -5.000m y 3.000m de altura (prisma marrón en la Fig. 1.11). Para este modelo sintético se c alculo el efecto topográfico directo que genera sobre el Tzz y sobre la Ga (Fig. 1.12), aproximándolo por medio de prismas esféricos (Uieda *et al.*, 2010).

Como pod emos a preciar e n l a F igura 1.12, e l gra diente ve rtical de la gra vedad nuevamente permite establecer de manera directa la zona de contacto. La anomalía, si bien pre senta un c ambio i mportante de magnitud pre senta una transición continua l o que no nos permite inferir la correcta ubicación del contacto.



**Figura 1.11.** Modelo sintético de dos cuerpos. El cuerpo de menor densidad (prisma verde) se encuentra ubicado entre  $0^{\circ} y - 1^{\circ}$  de longitud y entre  $49^{\circ} y 51^{\circ}$  de latitud, con una profundidad de -4.500m y 500m de altura. El cuerpo de mayor densidad (prisma marrón) se encuentra ubicado entre  $0^{\circ} y 1^{\circ}$  de longitud y entre  $49^{\circ} y 51^{\circ}$  de latitud, con una profundidad de -5.000m y 3.000m de altura. El contraste de densidad es de 0,32 g/cm3.



**Figura 1.12.** Gradiente vertical de la gravedad (Tzz, Izq.) y anomalía de gravedad (Ga, Der.) generados utilizando por el modelo sintético de dos cuerpos (Fig. 1.11). El Tzz resalta mejor la localización de la zona de contacto entre ambos cuerpos mientras que la Ga presenta una pendiente mas suavizada.

### **1.3.3. CALCULO DEL EFECTO TOPOGRAFICO**

Para las determinaciones del geoide, el efecto topográfico debe ser el iminado de los observables del satélite, y de esta forma poder establecer al geoide como una superficie de re ferencia (Forsberg y T scherning, 1997). Con los nue vos modelos satelitales se pueden r ealizar modelados litosféricos a es cala r egional, para el lo, es n ecesaria la reducción de la masa topográfica, ya que la señal gra vimétrica ge nerada por la topografía enmascara la señal litosférica. El efecto generado por las masas topográficas sobre el campo de gravedad y sus derivadas puede ser calculado de acuerdo a la ley de la gravitación universal de Newton.

Para el cálculo del efecto topográfico, es necesario conocer la topografía alrededor de cada punto de cálculo. Para esto, las masas topográficas son subdivididas en cuerpos

elementales, p ara los cu ales ex iste u na s olución cerrada d e l as integrales d e masa (Torge, 2001). Ha sido demostrado por Molodensky (1945), que la superficie física de la tierra puede ser determinada solamente a partir de mediciones geodésicas sin tener en cuenta un a hi pótesis pre determinada d e l a d istribución de de nsidades de ntro de l a misma. Sin embargo, se debe asumir una densidad media para calcular la contribución topográfica. L os pri smas e sféricos de de nsidad c onstante (e j. t eseroides) s on especialmente ap ropiados ya q ue s on f áciles d e o btener p or m edio d e s imples transformaciones a partir de modelos de elevación digital del terreno (DEM). Para ello, el efecto de cada componente de masa puede ser calculado por separado, y luego todos los e fectos i ndividuales pue den s er s umados pa ra c alcular e l e fecto t opográfico t otal (Heck y Seitz, 2007).

En el pre sente trabajo s e pre senta un progra ma que i mplementa la metodología más moderna utilizada para la corrección del efecto topográfico de los modelos satelitales. El método presentado utiliza prismas esféricos en un sistema de coordenadas esféricas, permitiendo de esta forma tener en cuenta la curvatura terrestre. Al utilizar una solución esférica s e e limina el error i nducido por aplicar un a solución pl ana, ha ciendo que la aproximación sea más exacta; volviendo al método muy útil especialmente para cálculo a es cala r egional (Uieda *et a l.*, 2010). E sto p ermite ap rovechar al máximo l a potencialidad de la c obertura regional de los nuevos datos satelitales (Bouman et al., 2013).

#### **1.3.3.1. GRADIENTES DE GRAVEDAD PARA LOS TESEROIDES**

Un teseroide (Fig. 1.13) es un cuerpo elemental limitado por líneas de grilla geográficas en una superficie de referencia elipsoidal (o e sférica) y superficies de altura elipsoidal (o esférica) constante (Anderson, 1976; Heck y Seitz, 2007). Las superficies limitantes de un teseroide (F ig. 1.13) c onsisten de un p ar de s uperficies d e a ltura e lipsoidal constante ( $h_1 = cte., h_2 = cte.$ ), un par de planos meridionales ( $\lambda_1 = cte., \lambda_2 = cte.$ ), y de un par de conos circulares coaxiales ( $\varphi_1 = cte., \varphi_2 = cte.$ ). En la mayoría de los casos, una aproximación esférica del teseroide elipsoidal entrega buenos resultados (Novák y Grafarend, 2005; Heck y Seitz, 2007). Despreciando la elipticidad de la superficie de referencia, el par de superficies de altura elipsoidal constante ( $h_1, h_2$ ) consiste de esferas concéntricas con radio  $r_1 = R + h_1$  y  $r_2 = R + h_2$  en donde R es el radio de la esfera equivalente.



**Figura 1.13:** Geometría del Teseroide (prisma esférico) en un sistema de coordenadas global (Kuhn, 2000).

El potencial de las masas puede ser descripto por la integral de Newton en coordenadas esfericas (Heiskanen y Moritz, 1967; Blakely, 1995):

$$V_{(P)} = G \iiint_{\Omega} \frac{\rho}{l} d\Omega \qquad \text{Ec. 1.16}$$

$$l = \sqrt{r^2 + \xi^2 - 2r\xi\cos\psi}$$
 Ec. 1.17

$$\cos \psi = \sin \varphi \sin \varphi' + \cos \varphi \cos \varphi' \cos(\lambda - \lambda') \qquad \text{Ec. 1.18}$$

En donde (r,  $\varphi$ ,  $\lambda$ ) son las coordenadas esféricas del punto de cálculo P, ( $\xi$ ,  $\varphi'$ ,  $\lambda'$ ) son las coordenadas esféricas del punto de integración Q de la variable relacionada a un sistema de referencia terrestre, l es la distancia Euclidea en tre d os puntos, y  $\psi$  es el ángulo entre la posición de los vectores P y Q. La constante de gravitación universal es G = 6.673 x 10<sup>-11</sup> m<sup>3</sup>/kg s<sup>2</sup> (Wild-Pfeifer, 2008),  $\rho$  es la densidad d e masa local, y  $d\Omega = \xi^2 d\xi d\sigma$  es el elemento de volumen. Para discretizar las masas topográficas, se debe realizar la segmentación en elementos de volumen  $\Omega_i$  en donde la densidad  $\rho_i$  se asume como constante. Entonces, el potencial de un teseroide es:

$$V(P) = G \sum_{i} \rho_i \int_{\lambda_1}^{\lambda_2} \int_{\varphi_1}^{\varphi_2} \int_{r_1}^{r_2} \frac{d\Omega}{l}$$
 Ec. 1.19

Esta integral triple del potencial gravitacional y sus primeras y segundas derivadas no tiene soluciones analíticas. Para resolver esta integral triple, se deben aplicar métodos numéricos u tilizando uno de 1 os tres métodos s iguientes (Asgharzadeh *et a l.*, 2007; Wild-Pfeifer, 2008; Grombein *et al.*, 2010):

1°) Una expansión del núcleo de la integral en series de Taylor.

2°) El método de la cuadratura de Gauss-Legendre (GLQ) en 3D.

3°) D ividiendo la integral en una integral uni dimensional s obre el parámetro ra dial  $\xi$ , para la cual existe una solución analítica, y una integral es férica 2D, la cual es resuelta aplicando el método GLQ.

El software *Tesseroids* (Uieda *et al.*, 2010) realiza el cálculo directo de los componentes del t ensor d e gra diente gravimétrico por medio d el método GLQ. El e lemento geométrico usado e n e l proc eso de modelado e s un pri sma esférico o teseroide (Anderson, 1976; Heck y Seitz, 2007; Wild-Pfeiffer, 2008) y sirve para el cálculo del efecto directo utilizando modelos geométricos basados en ellos. Este nuevo software es de especial interés para el estudio de grandes áreas, en donde la aproximación de tierra plana puede tener sus limitaciones. En este caso, por el contrario, el modelado puede ser realizado con prismas esféricos para tener en cuenta la curvatura terrestre (Uieda *et al.*, 2010) tal como se expuso anteriormente.

# **1.3.3.2. IMPLEMENTACIÓN COMPUTACIONAL**

El programa realizado durante el desarrollo de esta tesis "*DEM2tess*" permite convertir un m odelo de elevación di gital d el terreno e xpresado e n u n s istema de c oordenadas geodésico ( $\lambda_1$ ,  $\varphi_1$ , h) e n un c onjunto de t eseroides (e lementos de masa) de de nsidad constante que son expresados en un sistema de coordenadas geocéntrico. Este programa (*DEM2tess*) fue desarrollado en el lenguaje de programación C++. El archivo de entrada es un modelo de elevación topográfico (DEM), que debe estar en un formato organizado en c olumnas de longitud, latitud y c ota, s eparados por e spacio. El archivo de s alida, tiene un formato adecuado para utilizar el programa *Tesseroids* (Uieda *et al.*, 2010), al cual lo modificamos (*Tesseroids-V2*) para p oder cal cular el p otencial an ómalo y el TGG generado por l a topografía, ya que la versión original sólo permitía trabajar con modelos geométricos o sintéticos definidos a priori por el usuario. El programa original (*Tesseroids*) calcula las componentes del tensor de gradiente gravimétrico con órdenes n  $\lambda$ , m  $_{\phi}$ , y p  $_{r}$  de l a cu adratura d e G auss-Legendre (G LQ), i nicializadas a pri ori p or e l usuario. La modificación del programa consiste en la variación del orden del GLQ en función de l a d istancia e ntre e l t eseroide y el punt o de cálculo p ara opt imizar l a velocidad de procesamiento, y las adecuaciones pertinentes a la entrada del DEM.



Figura 1.14: Diagrama de flujo del software DEM2tess.

El programa comienza leyendo el archivo de entrada y calculando el espaciado de la grilla en longitud y latitud:

$$\Delta_{\lambda} = \lambda_2 - \lambda_1 \qquad \text{Ec. 1.20}$$
$$\Delta_{\varphi} = \varphi_2 - \varphi_1 \qquad \text{Ec. 1.21}$$

Luego, s e r ealiza l a t ransformación de un s istema de c oordenadas ge ográfico a un sistema de coordenadas geocéntrico de acuerdo a la siguiente ecuación (Torge, 2001):

$$\overline{\varphi}_i = \tan^{-1} \left[ \left( \frac{b}{a} \right)^2 \tan \varphi_i \right]$$
 Ec. 1.22

En donde  $\varphi_{1 y} \varphi_{2}$  se convierten a  $\overline{\varphi_{1}} y \overline{\varphi_{2}}$  respectivamente, por medio de la ecuación 1.22, a = 6378137 m es el radio ecuatorial terrestre, y b = 6356752,3141 m es el radio del semieje menor terrestre, y H<sub>R</sub> es obtenido como:

$$h_R = R + h$$
 Ec. 1.23

En donde: h es la altura elipsoidal o altura con respecto al nivel medio del mar (cota) para cada punto y R = 6371000 m es el radio medio terrestre.

Si h<sub>R</sub> es mayor que R, e l punt o a ctual e s mayor e n c ota que e l ni vel de l mar y corresponde a l a t opografía, por e llo l a de nsidad de l teseroide c orrespondiente e s considerada como la densidad media de la corteza  $\rho_c = 2670 \text{ kg/m}^3$ . El límite superior de la altura elipsoidal del teseroide es h<sub>s</sub> = h<sub>R</sub>, y el límite inferior es h<sub>i</sub> = R. Caso contrario, si h<sub>r</sub> es menor que R, la densidad del teseroide es igual a la densidad oceánica media  $\rho_o = 1030 \text{ kg/m}^3$ . El límite superior de la altura elipsoidal del teseroide de la corteza es igual a la densidad oceánica media  $\rho_o = 1030 \text{ kg/m}^3$ . El límite superior de la altura elipsoidal del teseroide es h<sub>s</sub> = R, y el límite inferior es h<sub>i</sub> = h<sub>r</sub>. De esta forma, el tamaño y densidad es obtenido para cada teseroide. Se g enera una nueva línea de s alida ( $\lambda_1$ ,  $\lambda_2$ ,  $\varphi_1$ ,  $\varphi_2$ , h<sub>s</sub>, h<sub>i</sub>,  $\rho$ ). De esta forma, la grilla topográfica c ompleta e s t ransformada e n un c onjunto de t eseroides de de nsidad constante (Fig. 1.14).

#### **1.4. CÁLCULO Y RESULTADOS**

# 1.4.1. CALCULO DE LT GG P ARA U NA T OPOGRAFÍA S INTÉTICA CONVERTIDA A TESEROIDES

Se generó una topografía sintética de  $10^{\circ}$  x  $10^{\circ}$  con un prisma central de altura constante y 1' de espaciado de grilla. Las dimensiones del prisma son de  $1^{\circ}$  x  $1^{\circ}$  con 1 km de altura centrado en la latitud de 50° N y longitud 0° (Fig. 1.15).

Esta t opografía s intética fue transformada en un conjunto de teseroides ut ilizando el programa *DEM2tess*. La salida de éste programa fue ut ilizada como datos de entrada para el programa *Tesseroids-V2, utilizando*  $n_{\lambda}=m_{\varphi}=p_r=8$  para el cálculo en condiciones de normales. Sin embargo, cuando el punto de cálculo se encuentra distante del punto de integración el programa utiliza  $m_{\lambda}=m_{\varphi}=p_r=2$  para optimizar de esta manera el tiempo de proceso.



**Figura 1.15:** Prisma de  $1^{\circ}x \ 1^{\circ}$  con 1 km de altura centrado en la latitud de  $50^{\circ} Ny$  longitud 0, que simula una topografía sintética.

Los componentes del TGG son mostrados en la figura 1.16. Se utilizó una altura de 250 km para el punt o de cálculo Q para de terminar el e fecto a la altura de la órbita de l satélite GOCE.



**Figura 1.16.** TGG generado utilizando una topografía sintética de  $1^{\circ}x \ 1^{\circ}x \ 1$  km,  $n_{\lambda} = m_{\varphi} = p_r = 8$ , y una altura de cálculo de 250 km; calculado con el programa Tesseroids-V2 l uego de t ransformar l a t opografía s intetica en t eseroides c on e l pr ograma DEM2tess, el cual utiliza prismas esféricos para el cálculo. La escala está en Eötvös.

## 1.4.2. CALCULO DEL TGG PARA UN TESEROIDE

Para evaluar los resultados y el tiempo de proceso, se generó un teseroide de 1° x 1° y 1 km de altura centrado a 50° N y 0 ° para que tuviera las mismas características que el prisma topográfico. Este teseroide único, se dividió en otros más pequeños utilizando el programa *divmod* (el cual permite dividir cada teseroide de un modelo sintético en otros de m enores di mensiones, Uieda *et a l.*, 2010) para obt ener m ayor pre cisión e n l os cálculos. Con e l c onjunto de t eseroides obt enidos s e c alculó e l T GG (F ig. 1.17) utilizando el programa ori ginal de *Tesseroids* (Uieda *et a l.*, 2010), c on l os va lores  $n_{\lambda}=m_{\varphi}=p_r=8$ .



**Figura 1.17.** *TGG generado utilizando un teseroide de*  $1^{\circ}x \ 1^{\circ}x \ 1 \ km, \ n_{\lambda} = m_{\varphi} = p_r = 8$ , y una altura de cálculo de 250 km; calculado con el programa Tesseroids (Uieda et al., 2010), el cual utiliza prismas esféricos para el cálculo. La escala está en Eötvös

# 1.4.3. CALCULO DEL T GG P ARA UNA T OPOGRAFÍA S INTÉTICA CON PRISMAS RECTANGULARES

Por otro lado, utilizando el prisma topográfico que simula una topografía sintética, se calculó el efecto sobre el TGG pero con el programa *TC* (Forsberg, 1984) que realiza el cálculo por medio de prismas rectangulares (Nagy, 1966; Nagy *et al.*, 2000) en lugar de prismas e sféricos. Los parámetros estadísticos para l a d iferencia en tre ambas componentes del Tzz son: *diferencia máxima* = 0.0161 E ötvos, *diferencia promedio* = 0.00172 Eötvös, *desviación estándar* = 0.00327 Eötvös.



**Figura 1.18.** TGG generado utilizando una topografía sintética de  $1^{\circ} x \ 1^{\circ} x \ 1$  km y una altura de cálculo de 250 km; calculado con el programa TC (Forsberg, 1984), el cual utiliza prismas rectangulares para el cálculo. La escala está en Eötvös

Instituto Geofisico y Sismologico Ing. Volponi

El T GG obt enido s e pre senta en l a f igura 1.1 8. L a c omponente X de l pro grama *Tesseroids* se ubica en la dirección N-S, mientras que la componente Y en la dirección W-E. Por el contrario, la componente X del programa *TC* se ubica en dirección W-E, mientras que la componente Y está en dirección N-S. Es por ello, que el Txx calculado con *Tesseroids* corresponde al Tyy calculado con el programa *TC*, y así sucesivamente para t odas s us c omponentes. Teniendo en cuenta l a co nsideración an terior y comparando los re sultados se p uede observar una gr an c onsistencia en tre l os tres programas.

El progra ma *Tesseroids-V2* realizó el cálculo de las diferentes componentes del TGG para el prisma topográfico en un promedio de 4 minutos *y* 32 segundos, mientras que el programa *Tesseroids* original completó el mismo cálculo en un promedio de 4 h oras y 13 m inutos (F ig.1.19). E sta o ptimización es crítica p ara el paso s iguiente que es el cálculo con una topografía real.



**Figura 1.19:** Comparación del tiempo de cálculo [hs] entre el software original (Uieda et al., 2010) y el software modificado (Tesseroids-V2) que permite el uso de modelos de elevación digital del terreno como archivo de entrada.

# 1.4.4. CALCULO SOBRE LAS MASAS TOPOGRAFICAS (7000 m)

El mismo cálculo fue realizado a menores alturas (Fig. 1.20) con el fin de analizar la diferencia entre a mbos métodos con mayor detalle. S e el igió la altura d e cálculo de 7.000 m ya que es la altura que se utilizara para el cálculo del efecto topográfico en la

región de estudio (sobre las masas topográficas). Los parámetros estadísticos para la diferencia e ntre a mbos T zz s on: *diferencia máxima* = 2 4.633 E ötvos, *diferencia promedio* = 0.003495 Eötvos, *desviación estándar* = 0.9096 Eötvos. La diferencia entre cada componente correspondiente del TGG obtenido por medio de ambos métodos es mostrado en la figura 1.21 y 1.22.



**Figura 1.20:** *TGG generado utilizando un prisma topográfico de 1° x 1 ° x 1 km, a una altura de cálculo de 7000 m, calculado con el software Tesseroids (Uieda et al., 2010).* 



**Figura 1.21:** Diferencia entre cada componente de l TGG obtenido por m edio de l cálculo con el método de prismas rectangulares (Forsberg, 1984) menos el componente correspondiente obtenido por m edio de l método de prismas esféricos (Uieda et al., 2010).



**Figura 1.22:** Diferencia entre c ada c omponente de l T GG obt enido por m edio de l cálculo con el método de prismas esféricos (Uieda et al., 2010) menos el componente correspondiente obtenido por m edio de l método de prismas rectangulares (Forsberg, 1984). La escala está en Eötvös

Particularmente, para el *Tzz* se puede apreciar como el cálculo por medio de prismas rectangulares magnifica el e fecto s obre los borde s y esquinas, pre sentando un e fecto menor dentro del cuerpo (Fig. 1.23, Izq. Inf.). El cálculo con teseroides, por el contrario, presenta un e fecto mayor en el centro, diferencia que s e hace mayor hacia los bordes internos del cuerpo (Fig. 1.23, D er. Inf.). El cálculo con teseroides pre senta un e fecto

máximo mayor que el cálculo con pri smas rectangulares. Fuera del cuerpo, el e fecto calculado con pri smas e sféricos es menos ne gativo que el cálculo con prismas rectangulares. A partir de la comparación entre ambas técnicas concluimos que existe una leve mejora en la resolución para los cálculos por medio de teseroides, es decir, el cálculo con prismas rectangulares magnifica de manera inapropiada el efecto sobre los bordes y esquinas).



**Figura 1.23** : Comparación entre el cálculo de l Tzz con prismas rectangulares y con prismas esféricos para el modelo sintético de la Figura 1.9. Izq: Diferencia entre el Tzz obtenido ut ilizando una aproximación r ectangular del modelo sintético menos el Tzz obtenido ut ilizando una aproximación e sférica del modelo s intético. D er: D iferencia entre el Tzz con aproximación esférica menos aproximación rectangular.

# 1.4.5. CALCULO DEL TGG PARA UN DEM

La región entre las latitudes 26° S y 34° S y longitud 74° W y 64° W (Fig. 1.24) fue seleccionada para el cálculo del efecto topográfico sobre las componentes del TGG a la

altura a la cual orbita del satélite GOCE. El modelo digital del terreno utilizado fue el modelo de relieve global ETOPO1 que incluye batimetría (Amante y Eakins, 2008).



**Figura 1.24:** Modelo de e levación d igital u tilizado para e l c álculo de l e fecto topográfico sobre las componentes del tensor de gradiente gravimétrico.

El modelo f ue transformado e n un c onjunto de t eseroides ut ilizando el progra ma *DEM2tess*. Luego, las componentes del TGG fueron calculadas utilizando el progra ma *Tesseroids-V2* usando órdenes variables para el GLQ y 250 km para la altura de cálculo. Las componentes del TGG obtenidas para el DEM se muestran en la figura 1.25.



**Figura 1.25:** *TGG para el DEM, calculado con el programa Tesseroids-V2 luego de convertir la topo-batimetría en teseroides con el software DEM2tess. La escala está en Eötvös.* 

Para verificar los resultados se utilizó el progra ma Terrain Correction (*TC*, Forsberg, 1984) para calcular el TGG utilizando prismas rectangulares (Nagy, 1966; Nagy, 2000). Las componentes del TGG se muestran en la figura 1.26. Los parámetros estadísticos para la diferencia entre ambos Tzz son: *diferencia máxima* =-1.50765 Eötvos, *diferencia promedio* = -0.2870 Eötvos, *desviación estándar* = 0.4547 Eötvos.



**Figura 1.2 6:** *TGG c alculado con e l s oftware Terrain Correction (TC) q ue u tiliza prismas rectangulares y una grilla gruesa y una fina para el cálculo* (Forsberg, 1984).

## **1.5. CORRECCION APLICADA A LOS DATOS SATELITALES**

Para el cálculo de la corrección del efecto topográfico (*ET*) seleccionamos una región ubicada entre Sierras Pampeanas y Precordillera, comprendida las latitudes 28°S y 32°S y longitudes 70°W y 66°W (Fig. 1.27). Esta región, es ideal para probar la metodología presentada debido a que en la misma se producen difrencias de densidades significativas producto de l contacto e ntre d istintos T errenos, da ndo l ugar a s uturas y l ineamientos tectónicos a escala regional.



FIGURA 1.27: *a*) Topografía de l a r egión baj o e studio indicando l as pr incipales estructuras y Terrenos (línea blanca de trazo). *PC:* Precordillera (línea negra de punto y trazo), *PP:* Sierra d e P ie d e Palo, *VF:* Sierra d e V alle Fertil y l ineamiento V alle Fértil-Desaguadero (línea negra de puntos), *SP:* Sierras Pampeanas, *Be:* Cuenca del Bermejo, *Ca:* Lineamiento de Catamarca (línea de puntos negra). *b*) Efecto topográfico directo c alculado a partir del DEM utilizando prismas e sféricos (Uieda et al., 2010; Alvarez et al., 2013). *c*) Efecto topográfico filtrado a 18k m. *d*) Efecto topográfico

Instituto Geofisico y Sismologico Ing. Volponi

filtrado a 160km. Se indica en cada una de las Figuras la localización de los perfiles que se muestran en la Figura 1.28.

El D EM u tilizado p ara el cá lculo d el E T fue el modelo d e r elieve g lobal E TOPO1 (Amante y E akins, 2008). El mismo, fue a proximado por medio de un conjunto de teseroides (programa *DEM2tess*) con una de nsidad e stándar de 2,67g/cm<sup>3</sup>. L uego s e cálculo el efecto topográfico sobre el Tzz en un s istema de coordenadas esféricas para tener en cu enta la curvatura terrestre (U ieda *et a l.*, 2010) a una a ltura de cálculo de 7.000m.



**FIGURA 1.28:** *Sup: Perfil a l o largo d e l a sección de e studio en apr oximadamente* 30.5° S. *Inf: Relación entre el efecto topográfico (ET) calculado y el ET filtrado a 18km y a 160km respectivamente. El ET filtrado a 18km es para corregir los datos del modelo EGM08 y el ET filtrado a 160km es para corregir los datos del modelo GOCE, de ahí su característica suavizada o de larga longitud de onda.* 

La corrección del ET alcanza unas decenas de Eötvös para el *Tzz*. (Fig. 1.27a), es mayor sobre las máximas elevaciones topográficas (ej. Cordillera de los Andes) y menor sobre las de presiones topográficas (ej. Cuencas). P ara pode r comparar e ste e fecto c on l os datos de gra diente obtenidos a p artir del modelo gl obal de gra vedad es ne cesario realizar un filtrado a longitudes de onda comparables. En la Figura 1.27c se presenta el

ET-Tzz filtrado a fin de restarlo al modelo EGM08 y en la Figura 1.27d se presenta el ET-Tzz filtrado a fin de restarlo al modelo GOCE.

En e l pe rfil pre sentado e n l a F igura 1.28 s e pue de obs ervar l a re lación e ntre l a topografía, el efecto topográfico calculado y el efecto topográfico filtrado a 18km y a 160km. E ntre e l e fecto t opográfico y el e fecto topográfico filtrado a 18km no s e observan grandes diferencias, pero el efecto topográfico filtrado a 180km se encuentra grandemente suavizado. Esta diferencia está relacionada con el grado del desarrollo en armónicos esféricos entre ambos modelos. Es notoria la diferencia entre la señal de alta frecuencia d el efecto topográfico para corregir el modelo E GM08, y la característica suavizada o de larga longitud de onda del efecto topográfico para corregir el modelo GOCE.

# 1.5.1. DETECCIÓN DE CONTRASTES DE DENSIDAD

A partir de ambos modelos cal culamos el T zz co n el f in de d elinear las d iferentes estructuras ge ológicas re lacionadas con c ontrastes de de nsidad, c omo s er z onas de suturas y lineamientos t ectónicos. P ara el c álculo de l T zz s e ut ilizaron los di ferentes modelos de rivados de los da tos d e l a misión G OCE (P ail et a l., 2011;  $GO\_CONS\_GCF\_2\_TIM\_R1/2/3/4$ ) en un sistema de coordenadas geocéntricas y una altura de cálculo de 7.000m para asegurarse que todos los valores estén sobre las masas topográficas.

Los valores fueron calculados en con un grillado espacial de 0.05°, y con el máximo grado del desarrollo en armónicos esféricos para cada modelo (N=210 para TIM\_R1, y N=250 pa ra T IM\_R3/4/5). En la F igura 1.29 s e pue de obs ervar la evolución d e los diferentes modelos G OCE (ver fi cha t écnica GO\_CONS\_GCF\_2\_TIM\_R4 de P ail et al., 2011 en: http://icgem.gfz-potsdam.de/ICGEM/). Como se puede observar, es notoria la mejora en la resolución de los modelos a medida que se integran mayor cantidad de mediciones. E n l as i socurvas o contornos s e pue de o bservar cl aramente co mo s e resuelven d e u na m ejor m anera l as d istintas an omalías r elacionadas a l as d istintas estructuras geológicas a medida que se utiliza un modelo más nuevo. Luego, removimos





**FIGURA 1.29:** Evolución de los diferentes modelos derivados a partir de la misión del satélite G OCE pa ra l a s olución T ime Wise Mode l (Pail et a l., 2011). a) go\_cons\_gcf\_2\_tim\_r1 b) go\_cons\_gcf\_2\_tim\_r2 c) go\_cons\_gcf\_2\_tim\_r3 d) go\_cons\_gcf\_2\_tim\_r4.

Finalmente, c alculamos el T zz a partir de 1 os da tos de 1 modelo E GM08 (P ail et a l., 2008), el cual es presentado en la Figura 1.31a. A su vez, se restó el ET filtrado a 19km obteniendo d e e sta manera e l T zz c orregido por e fecto t opográfico pa ra e 1 modelo EGM08 (Fig. 1.31b).



**FIGURA 1.30:** *Gradiente v ertical de la gr avedad c orregido por e fecto t opográfico para los diferentes modelos derivados a partir de la misión del satélite GOCE (Pail et* 

al., 2011) *a*) go cons gcf 2 tim r1 **b**) go cons gcf 2 tim  $r^2$ **c**) go cons gcf 2 tim r3 d) go cons gcf 2 tim r4. Sobr e este úl timo s e han de lineado las pr incipales e structuras. Se pue de notar e l efecto gr avimétrico pos itivo de l a Precordillera (PC) de ntro de l a r espuesta ne gativa d e l a r aíz A ndina (hacia l a izquierda) y de la Sierra de Valle Fértil (VF) dentro del arco magnatico Famatiniano. También s e pudo de linear la cuenca de l Bermejo (Be). El lineamiento de Valle Fértil Desaguadero se puede inferir por el alto contraste entre los máximos y mínimos de la señal de l gradiente (VF, línea negra de puntos). En la región inferior el efecto de la Sierra de Pie de Palo (PP) se mezcla con el de la Sierra de Valle Fértil (VF), debido al carácter de larga longitud de onda del modelo. Se indica en cada una de las Figuras la localización de los perfiles que se muestran en la Figura 1.32.



**FIGURA 1.31:** *a*) Gradiente vertical de la gravedad para el modelo EGM08 (Pavlis et al., 2008). *b*) Gradiente vertical de la gravedad para el modelo EGM08 corregido por efecto topográfico. Se puede observar una gran correlación entre los altos valores de gradiente y las principales s ierras como s er la Precordillera (PC), Si erra de Pie de Palo (PP), Si erra de Valle Fertil (VF) y Si erras P ampeanas (SP). La Cue nca de l Bermejo (Be) está bien delimitada por un mínimo de la señal del Tzz. El lineamiento de Valle Fértil-Desaguadero (VF, línea negra de puntos) y el de Catamarca (Ca, línea de

puntos negra) pueden ser delineados. Se indica la localización del perfil que se muestra en la Figura 1.32.

Se trazaron perfiles a lo largo de los cuatro Tzz derivados de GOCE corregidos por ET y a lo largo de l Tzz de rivado de E GM08 t ambién corregido E T (F ig. 1.31). L os resultados confirman de forma grafica la diferencia en la resolución de los modelos. El perfil muestra como el modelo TIM\_R4 presenta una mejora en la resolución. Esto, se hace más notorio en la región de la Precordillera, en donde la amplitud de la señal es menor que la de Sierras Pampeanas, y a su vez presenta un patrón más estrecho que los modelos anteriores de GOCE.



**FIGURA 1.32:** Perfiles a lo largo de los Tzz corregidos por ET par a los modelos: GOCE (Fig. 1.30) y EGM08 (Fig. 1.31). Se resalta el carácter de alta frecuencia de esta última señal mientras que para GOCE se puede observar un comportamiento más suavizado o de larga longitud de onda. E lm odelo T IM\_R4 pr esenta una m ejor resolución que los modelos ant eriores (R1, R 2 y R 3) y de fine d e una m anera m ás aproximada la localización de las estructuras.

## **1.5.2. INTERPRETACIÓN**

Comparamos los resultados obtenidos con un mapa geológico esquemático de la región del "flat s lab" Pampeano, el cu al i ncluye l as principales c aracterísticas g eológicas a escala regional. A continuación realizamos una breve interpretación de los principales lineamientos, intrusiones y cuencas de antepaís presentes en la región, a partir del Tzz corregido por E T o btenido c on G OCE (Fig. 1.30d) y c on EGM08 (F ig. 1.31b). En capítulos pos teriores s e ha ra un a nálisis más de tallado d e las a nomalias y s u re lación con la historia geológica correspondiente.

La parte c entral de a mbos mapas e stá dom inada por un f uerte contraste d e v alores mínimos y máximos del Tzz. Esta gran variabilidad de la señal del Tzz resalta el área de contacto entre los T errenos d e C uyania y P ampia, y está as ociada con el mega lineamiento de Valle Fértil-Desaguadero (Giménez *et al.*, 2000; Introcaso *et al.*, 2004). Hacia el este del mismo se encuentra la cuenca de Bermejo, la cual presenta valores de gradiente entre -10 y de menos de -30 Eötvös para el modelo EGM08 y varía entre -5 y -8 Eötvös para GOCE.

El alto contraste de densidad hacia el este de la cueca del Bermejo se debe a las rocas plutónicas de e dad Ordovícicas que c omponen la sierra de V alle F értil. Las mismas forman parte del arco Famatiniano dentro de Sierras Pampeanas y presentan una señal de más de +40 Eötvös para EGM08 y de más de +10 Eötvös para GOCE.

Hacia el sur de esta cuenca se puede observar un máximo en la señal del Tzz de EGM08 de más de +40 Eötvös y representa una exposición del basamento cristalino de edad Meso Proterozoica denominada sierra de Pie de Palo. En la señal del Tzz de GOCE, que presenta un carácter de mayor longitud de onda, esta sierra se presenta como un alto gradiente en continuación con la Sierra de Valle Fértil.

La Precordillera se encuentra localizada hacia el oeste de la cuenca de Bermejo y forma parte d el T erreno C uyania. L a misma es tá co mpuesta principalmente p or r ocas sedimentarias del Cámbrico Ordovícico y del Ordovícico Devónico, y exhibe valores de más de +40 E ötvos pa ra E GM08. E n l a s eñal de G OCE s e e ncuentra más a tenuada debido a la menor resolución de este modelo pero aun se puede distinguir respecto del efecto negativo que produce la raíz de Cordillera de los Andes hacia el oeste. El límite oeste de la Precordillera está marcado por una anomalía semi-arqueada en la dirección N-S con valores negativos del Tzz de menos de -40 Eötvös para EGM08 y menos de -25 Eötvös para GOCE. Esta anomalía estaría vinculada al límite entre los Terrenos de Cuyania y Chilenia.

### **1.6. CONCLUSIONES**

En el marco d el au ge d e las nuevas misiones d e g ravedad s atelitales con múltiples aplicaciones en d iversas d isciplinas tales co mo o ceanografía, g eodesia física, geodinámica y geofísica, se presenta un método moderno para la corrección topográfica de los datos satelitales. Se presenta un progra ma que permite transformar un DEM en prismas esféricos (teseroides) para calcular el efecto que generan las masas topográficas en el campo de gradiente gravitatorio. El programa Tesseroids-V2 mejora la velocidad de pro ceso not ablemente. El cálculo con pri smas e sféricos e s una a proximación más exacta que el cálculo u tilizando prismas r ectangulares (Heck y Seitz, 2007; Wild-Pfeifer, 2008; Grombein et al., 2010, 2013; Bouman et al., 2013) y reduce el error del efecto estimado. En suma, el programa *DEM2tess*, que es utilizado en conjunto con el programa Tesseroids-V2, es u na n ueva h erramienta p ara el cálculo d el ef ecto topográfico en coordenadas esféricas, el cual es luego sustraído de los datos de gravedad satelital. Este progra ma e s de a lta ut ilidad pa ra e studios c orticales y l itosféricos, especialmente a escala regional ya que los gradientes del campo de gravedad resaltan importantes c aracterísticas ge ológicas t ales c omo de pósitos vol cánicos, s uturas entre terrenos y lineamientos tectónicos (Braitenberg et al., 2011a; Alvarez et al., 2012).

El gradiente vertical de la gravedad permite delinear estructuras geológicas relacionadas a va riaciones de de nsidad c on a lta re solución. El gra diente ve rtical de la gra vedad corregido por topografía, obtenido a partir del modelo EGM08 y de los datos del satélite GOCE, nos permitió delinear heterogeneidades de masa localizadas en corteza superior en la región del "flat slab" Pampeano. Se infirió la localización de grandes estructuras como l a Cordi llera de l os A ndes y S ierras P ampeanas, y más pa rticularmente, l a Precordillera, l a S ierra d e P ie d e P alo y la S ierra d e V alle Fértil. S e r esaltó el a lto contraste d e d ensidad en tre es ta última s ierra y l a cu enca del B ermejo, l ineamiento conocido c omo V alle F értil-Desaguadero q ue m arca el límite en tre l os t errenos de Cuyania y P ampia. L os l ímites e ntre l os di ferentes T errenos y l a de finición de l as anomalías a partir de los datos del satélite GOCE se encuentran grandemente suavizados debido a l a menor r esolución e spacial d e l os datos. S in e mbargo, s e pudo not ar una progresiva mejora en la resolución a medida que se utilizan modelos más nuevos, que integran mayor cantidad de datos. Por otra parte, el modelo EGM08 nos permite definir de una mejor manera las di ferentes e structuras, s in e mbargo s u utilización de be e star restringida a aquellas z onas e n que s e c onozca l a c alidad d e los datos t errestres que integran a dicho modelo.

#### **CAPITULO 2: COMPARACION CON DATOS TERRESTRES**

### 2.1. CONTRASTE CON DOS SECCIONES BIEN CONOCIDAS

#### **2.1.1. INTRODUCCION**

A m odo de i ntroducción a l a p arte aplicada d e es ta es ta tesis s e co mpararon dos secciones bi en conocidas s obre la región A ndina de a nomalías de Bouguer, obtenidas por medio de mediciones onshore y offshore, con la a nomalía de Bouguer obtenida a partir de los datos del satélite GOCE (Barthelmes, 2009; ICGEM-Calculation Service; Pail *et al.*, 2011). Se utilizó el máximo grado y orden del modelo GOCE (N=250) lo que da una resolución espacial de 160 km. La primera sección gravimétrica, publicada por Martínez y Giménez (2005), de scribe un pe rfil gra vimétrico y a ltimétrico qu e s e extiende sobre una distancia de más de 800 km a los 29°18' S.

#### 2.1.2. GEOLOGIA RELACIONADA AL PERFIL A LOS 29°S

El ba samento de 1 as S ierras P ampeanas c omprende dos c inturones magmáticos c on afinidad de arco (Fig. 2.1.1). El cinturón oriental comprende un c inturón magmático y metamórfico de edad Proterozoica – Cámbrico temprano limitado por roc as ofiolíticas conocidas como el orogeno Pampeano (Kraemer *et al.*, 1995; Rapela *et al.*, 1998). Su cinturón oc cidental c omprende un c onjunto m agmático y metamórfico de ed ad Ordovícica conocido como el orógeno Famatiniano. Hacia el Oeste, la Precordillera es un s istema v ergente hacia el este con s ecuencias i mbricadas del Proterozoico tardío a Triásicas, cuyas condiciones basales han sido interpretadas como derivadas de Laurentia (Cuyania) y acretadas contra el margen de Gondwana en tiempos del Ordovícico tardío (Ramos, 2004). Al oeste de Cuyania, el terrane de Chilenia es separado por un cinturón ofiolítico de edad Ordovícico tardío (Ramos *et al.*, 1984).

La car acterística más s obresaliente d e l a l lanura C hacoparanense es el d esarrollo extensivo de una amplia transgresión marina del Mioceno medio derivada del océano Atlántico en e l e ste (13 a 15 M a), que cubrió prácticamente toda l a l lanura (R amos,

1999). El basamento del Río de la Plata aflora desde el sur de Uruguay hasta el centroeste de Argentina (Fig. 2.1.1). Las rocas más antiguas han sido datadas entre los 2.200 y los 1.700 Ma, indicando que constituyeron un bloque diferente a Pampia.



Figura 2.1.1: Principales características geológicas del área.



**Figura 2.1.2:** Topografía de la región del perfil a los 29° S. L ínea de trazo blanca muestra el perfil gravimétrico y altimétrico publicado por Martínez y Giménez (2005).

## 2.1.3. PERFIL A 29° S

Utilizando métodos de i nversión gra vimétrica s e obtuvo un m odelo c ortical e l c ual concuerda con las principales estructuras geológicas a escala regional (Fig. 2.1.3). Este modelo a justa c on u n m ecanismo d e c olisión do minante que a fectó los bl oques m ás antiguos. E ste e s un m odelo c ortical s imple de dos c apas y que i ncluye v ariaciones laterales de densidad.

Teniendo en cu enta el s istema d e s ubduccion h orizontal de l a p laca d e N azca, s e pudieron detectar los sistemas de Chilenia, Cuyania, Famatina, Pampia y el Cratón del

Río de la Plata. La señal gravimétrica indica la zona de sutura entre el sistema de sierras de Famatina y la Precordillera, como así también la zona de cizalla entre Famatina y la sierra de Velasco.

El espesor cortical máximo determinado bajo la Cordillera de los Andes a esta latitud es de 69 km mientras que bajo el sistema de Famatina y las Sierras de Velasco los valores obtenidos son de 56 km y 46.5 km respectivamente.



**Figura 2.1.3:** Modelo c ortical c on v ariaciones l aterales de de nsidad (Martínez y Giménez, 2005). Arriba: modelo de corteza de dos capas que r epresenta la colisión entre los siguientes terrenos: Chilenia, Cuyania, Sistema F amatina, Pampia y Cratón del R ío de l a P lata. L os núm eros s in par éntesis r epresentan las de nsidades consideradas par a c ada t errane, y los números e ntre pa réntesis s on l as de nsidades diferenciales utilizadas en el cálculo gravimétrico; ambos están expresados en g/cm<sup>3</sup>.

# 2.1.4. PERFIL A LOS 39° S

El segundo perfil, a los 39° S, fue publicado por Folguera *et al.* (2007) en base a datos de gravedad y magnéticos. El retroarco oriental de los Andes sur entre los 38° y 40° S está formado por un ridge elongado en una orientación NNO no a sociado con láminas de corrimiento apiladas (Fig. 2.1.4). Por el contrario, durante los últimos 4-3 Ma este ridge fue a fectado por de formación e xtensional, l evantamiento re gional c on e l

plegamiento asociado en una escala muy amplia. El análisis de funciones del receptor muestran que la divisoria de aguas y un retroarco adyacente yacen sobre una corteza atenuada. El espesor normal de la corteza a es tas latitudes es de aproximadamente 42 km, mientras que en esta parte del retroarco el espesor es menor a los 32 km. Las causas para t al a tenuación han s ido a sociadas a un e mpinamiento moderado de la placa de Nazca subducida bajo la placa Sudamericana, el cual es sugerido por un desplazamiento y estrechamiento del arco hacia el oeste durante los últimos 5 Ma.



**Figura 2.1.4:** Topografía del área del perfil a los 39° S ob tenido por Folguera et al. (2007) en base a datos de gravedad y magnéticos.

Estudios gra vimétricos m uestran que 1 a pl aca s uperior no re acciona de manera homogénea al empinamiento de 1 a l osa, s in e mbargo, a ntiguas su turas y discontinuidades li tosféricas, profunda mente enterradas bajo secuencias M esozoicas a Cenozoicas en el retroarco, fueron reactivadas localmente. Estos procesos resultaron en una anomalía litosférica que s e correlaciona e n la superficie c on el área de do minio Plioceno a Cuaternario, extensión generalizada y tres canales radiales.

Las diferencias entre el perfil y los datos de origen satelital alrededor de los 72° S se deben al inhomogeneidad y esparcimiento de los datos terrestres en la costa chilena.



**Figura 2.1.5:** Anomalía de Bouguer bas ada en datos terrestres, en datos de l s atélite GOCE y en la gravedad predicha por medio de un modelo isostático de Airy (Folguera et al., 2007). La anomalía residual es obtenida luego de quitar el efecto regional de la anomalía de Bouguer a partir de datos terrestres. El efecto regional es obtenido por medio de una pr olongación as cendente a 40k m. Se pue de obs ervar una bue na correspondencia entre la anomalía de Bouguer obtenida por medio de las mediciones terrestres con la obtenida con GOCE, especialmente a largas longitudes de onda.

### **2.1.5. CONCLUSIONES**

Por comparación de la anomalía de Bouguer obtenida a partir de los modelos basados en datos terrestres con aquella obtenida por medio de los datos del satélite GOCE (Pail *et a l.*, 2011), obs ervamos que las largas longitudes de onda de la señal gra vimétrica están en buena concordancia. En la sección norte, observamos cambios positivos en la anomalía en los contactos entre los terrenos de Chilenia–Cuyania y Pampia–Cratón del Río d e L a P lata. L a r espuesta g ravimétrica n egativa d e l a r aíz Andina t ambién e s observada. E n l a sección s ur, l a re gión c ortical a tenuada es de lineada c laramente, mostrando una buena correspondencia entre ambas anomalías.

#### **2.2. DELIMITACION DE CUENCAS**

#### 2.2.1. INTRODUCCIÓN

El objetivo de este capítulo se circunscribe a los primeros kilómetros de corteza, donde se emplazan las estructuras geológicas de interés para éste trabajo, se descontaron a la anomalía de Bouguer (Fig. 2.2.6) las largas longitudes de ondas mediante prolongación ascendente, obteniéndose una carta de anomalía residual de Bouguer (Fig. 2.2.7). Sobre esta c arta d e a nomalía re sidual de Bougue r s e i nterpretaron l as principales c uencas sedimentarias y estructuras orogénicas de Argentina, se prestó un e special interés en la interpretación de la región de la Mesopotamia.



**Figura 2.2.6:** *Carta de anom alía de B ouguer (EGM08), c orregida por e l e fecto topográfico.*


**Figura 2.2.7:** Anomalía residual de Bouguer obtenida l uego de qui tar e l efecto regional de la carta de anomalía de Bouguer (EGM08) c orregida por el e fecto topográfico (Fig. 2.2.6). El efecto regional se obtiene por medio de una prolongación ascendente a 40km. En la figura 2.2.9 se indican las cuencas delineadas en color azul.

# 2.2.2. ANOMALÍA RESIDUAL ISOSTÁTICA DESCOMPENSADA

Con el propósito de corroborar la interpretación anteriormente realizada (Fig. 2.2.7), se calculó la anomalía residual isostática descompensada (Cordell *et al.*, 1991). Para ello, primero s e g eneró un mapa d e a nomalía i sostáticas, r emoviendo de la anomalía d e Bouguer 1 a gr avedad re sultante de 1 modelo de ra íz c ompensadora, a sumiendo l a hipótesis is ostática de A iry-Heiskanen, utilizando e 1 modelo de e levación di gital de l terreno (*Shuttle R adar T opography Mi ssion* de Farr *et a l.*, 2007) y c onsiderando densidades típicas: densidad de corteza superior  $\rho_{cs} = 2.67 \text{ g/cm}^3$ , densidad de corteza

inferior  $\rho_{ci} = 2.9 \text{ g/cm}^3$ , densidad de manto superior  $\rho_{ms} = 3.3 \text{ g/cm}^3$ , densidad de agua de mar  $\rho_a = 1.03 \text{ g/cm}^3$ , y el espesor normal de corteza Tn=35 km.

Las an omalías gravimétricas obtenidas de estructuras ge ológicas ubi cadas en c orteza superior están contaminadas por fuentes más profundas. Las correcciones isostáticas se pueden utilizar para remover, en parte, el efecto de las raíces corticales producidas por los altos y bajos topográficos, pero no resuelven el problema cuando las raíces corticales derivan de re giones c on a lta de nsidad cortical c on o s in expresión t opográfica. L a corrección por descompensación (Cordell *et al.*, 1991) es un intento para remediar esto.



**Figura 2.2.8:** Anomalía residual isostática descompensada. Izquierda: a partir de datos terrestres y Derecha: a par tir de l modelo E GM08. En la figura 2.2.9 s e indican las cuencas delineadas en color azul.

La corrección por descompensación se calcula desde una prolongación ascendente de la anomalía isostática ( $UP_{40KM}[AI]$ ), teniendo presente que las anomalías contenidas en el campo prolongado a cierta altura (en éste caso a 40 km de altitud) deben tener origen en

corteza inferior y manto superior. Esta anomalía regional es substraída de la anomalía isostática (A I) pa ra produc ir la a nomalía i sostática de descompensación (D A). Este procedimiento se realizó con datos de anomalías de Bouguer terrestres y con datos de anomalía de Bouguer del modelo EGM2008.

$$DA = AI - UP_{40km}[AI]$$
 Ec. 2.1

En la fi gura 2.2.8, s e p ueden o bservar l as car tas d e an omalías i sostáticas descompensadas, s obre l as cuales también s e i dentificaron las principales c uencas y estructuras orogénicas. Para una mejor visualización, se presenta en la figura 2.2.9, las estructuras geológicas interpretadas.



**Figura 2.2.9:** Interpretación de l as principales cuencas y estructuras geológicas de Argentina que tienen expresión gravimétrica. 1: Arco de Arequipa, 2: Arco de la Puna, 3: Tres Cruces, 4: Sey, 5: Tucumán-Las salinas, 6: Pipanaco, 7: Chacoparanaense, 8: Chacoparanaense, 9: Chac oparanaense, 10: Cu enca d e Mi siones, 11: Ig lesia-Calingasta-Uspallata, 12: V alle de L a R ioja, 13: Sal inas G randes, 14:

Chacoparanaense, 15: Chac oparanaense, 16; Chac oparanaense, 17: B ermejo, 18: Chacoparanaense, 19: Jocolí, 20: Gral Levalle, 21: Chacoparanaense, 22 y 23: Cuyo, 24: Mercedes, 25: Laboulaye, 26: Salado, 27: Neuquina, 28: Macachín, 29:Claromecó, 30: Macizo de Somuncurá, 31: Cañadó n Asfalto, 32:Arco Volcánico Patagónico, 33: Colorado, 34 y 35: Austral.

## **2.2.3. CONCLUSIONES**

Se p resenta l a p otencialidad d e u na nueva h erramienta para d eterminar cu encas sedimentarias, c on amplia c obertura, a ceptable pre cisión y a un ba jo c osto. E sta herramienta, son los resultados de la información que brindan las misiones satelitales de GRACE y G OCE, que a decuadamente t ratada y corregida, pe rmite obs ervar e interpretar grandes estructuras geológicas y lineamientos en la superficie terrestre. Por supuesto que aún no cuentan con la suficiente precisión, siendo necesario en trabajos de detalle o de estudio de cortas longitudes de onda, utilizar las técnicas tradicionales de mediciones terrestres y/o aéreas.

En e l pre sente t rabajo, e l a nálisis de l a i nformación de l modelo gl obal E GM08, corregido por el efecto topográfico, permitió obtener una carta de anomalía de Bouguer, la que fue fi ltrada para obt ener l a r esidual de Bougue r y sobre é sta id entificar la s principales cuencas sedimentarias de Argentina. A modo de comparación de técnicas, se evaluó la anomalía i sostática d escompensada con d atos g ravimétricos terrestres y con los prove nientes de l m odelo E GM08, obt eniéndose re sultados c onsistentes en tre l as diferentes técnicas.

De es ta manera s e presenta u na interesante h erramienta, que co rrectamente u tilizada, permite obt ener bue nos re sultados e n e l a nálisis de cuencas ge ológicas de mediana a larga l ongitud de on da, y e s de e sperar que a corto pl azo mejore s ustantivamente s u resolución.

### **CAPITULO 3:** APLICACIONES TECTONICAS

### **3.1. DELIMITACION DE TERRANES**

### **3.1. 1. INTRODUCCION**

Los Andes están construidos a partir de un c omplejo conjunto de bloques litosféricos que s e ha n a malgamado de sde l a formación del s upercontinente Rodi nia, hace aproximadamente 5 Ma. (Ramos, 2009). Algunas piezas se unieron como consecuencia de importantes colisiones que produjeron y exhumaron c inturones metamórficos y e l cabalgamiento d e l argas f ajas d e litósfera oceánica. O tros c inturones están asociados con el cierre de pequeñas cuencas de retroarco o con la colisión de distintos tipos de terranes d e co rteza oceánica. E l r egistro d e e stos a malgamamientos e s a ltamente variable e n l a c alidad de bido a l os pr ocesos orogénicos posteriores que a fectaron, primeramente el borde oeste de Gondwana, y luego la placa Sud-Americana a partir de la ap ertura d el Océano Atlántico (Somoza y Zaffarana, 2008). L os A ndes, y los procesos de subducción asociados, son producto del desplazamiento hacia el oeste de la placa Sud-Americana d esde la fragmentación del P angea. E stos proc esos a lteraron y obscurecieron l a geometría del b asamento, desplazando anisotropías previas, desarrollando cuencas de antepaís, y e nterraron el ba samento ba jo g ruesas columnas de material volcánico de arco y retro-arco (Tunik *et al.,* 2010).

En particular, la zona del flat slab Pampeano se desarrolló entre los 27° S y los 33° S, exhibe un i ntrincado c ollage de bl oques de c orteza que s e amalgamaron durante l as etapas d e d eformación P ampeana (Brasiliano), F amatiniana y S an Ra faelina (Alleghinian-like), p roceso que está lejos de s er c ompletamente c omprendido (ve r Ramos (2009) y r eferencias). Su t iempo y e n p articular s u patrón son i ntensamente discutidos de bido al fenómeno de formación de c uencas que ha de finido e scasos afloramientos de l ba samento. A pe sar de e ste re gistro i ncompleto, e stos amalgamamientos han definido importantes heterogeneidades composicionales y por lo tanto de densidad. Este capítulo se en foca en la determinación de las heterogeneidades de masa que están relacionadas a d iscontinuidades d el patrón de amalgamamiento d e terrenos que componen el basamento en la región del flat-slab Pampeano.

### **3.1.2. MARCO GEOLOGICO**

El área de e studio c omprende l a zona de subducción plana P ampeana ( angulo de inclinación de  $\sim 5^{\circ}$ ), de sarrollada e n l os últimos 17 M a, e ntre dos s egmentos de subducción normal (angulo de inclinación de  $\sim 30^{\circ}$ ) (Fig. 3.1.1) (Jordan *et al.*, 1983a; Ramos *et al.*, 2002).

Este segmento está asociado con vastas regiones elevadas por sobre los 4.000 m, y una ancha z ona de formacional que s e extiende más allá de 7 00 k m h acia el es te de l a trinchera. Múltiples autores (Allmendinger *et al.*, 1997; Kay *et al.*, 1999; Gutscher *et al.*, 2000; Kay y Mpodozis, 2002; Ramos *et al.*, 2002) han vinculado la expansión hacia el es te y consiguiente ex tinción d el a rco volcánico Mioceno a Cuaternario y l a migración contemporánea d el es fuerzo co mpresivo h acia el antepaís con el achatamiento gradual de la placa subducida.

El ba samento de 1 as S ierras P ampeanas c omprende dos c inturones magmáticos c on afinidad de arco. El cinturón este comprende un cinturón magmático y metamórfico de edad Proterozoico tardío – Cámbrico temprano limitado por roc as ofiolíticas conocido como orógeno Pampeano, y es considerado como el resultado del amalgamamiento final con de 1 Cratón del Río de 1 a P lata (K raemer *et a l.*, 1995; Ra pela *et a l.*, 1998). E 1 cinturón oeste co mprende u na s erie metamórfica y m agmática d e ed ad O rdovicica conocida como la orogenia Famatiniana. Este orógeno y las rocas de arco relacionadas han s ido ex plicadas co mo el resultado del a malgamamiento fi nal a l bl oque exótico Cuyania derivado de Laurentia y la colisión con el bloque parautóctono Antofalla (ver Ramos (2009) para una revisión).

El sistema Famatiniano es un conjunto de bloques de basamento localizado al oeste de las S ierras P ampeanas O ccidentales (Fig. 3.1.1). E stos s istemas comparten un origen común asociado con los procesos de subducción plana que ocurrieron en el área, siendo diferenciados por s u cobertura Paleozoica y grado metamórfico (González Bonorino, 1950). Hacia el oeste, la Precordillera es un sistema con vergencia este con secuencias imbricadas de e dad P roterozoico tardío a Triásico, c uyos términos basales h an s ido interpretados como derivados de Laurentia (Cuyania; Fig. 3.1.1) y acretados contra el margen de G ondwana en t iempos del Ordovícico tardío (ver Ra mos (2004) pa ra una revisión). E sta deformación ocurrió en lo s últimos 10 M a, s incrónicamente c on el levantamiento compresivo de las sierras P ampeanas hacia el este (Jordan y Allmendinger, 1986; Ramos *et al.*, 2002).



**Figura 3.1.1:** *Límites entre terranes y principales provincias geológicas de l ár ea de estudio (Ramos et al., 2009).* 

Datos geofísicos (Introcaso *et al.*, 2004; Snyder *et al.*, 1990; Zapata, 1998; Gilbert *et al.*, 2006) muestran a un límite agudo entre dos cortezas adyacentes contrastantes, las de los *terranes* Pampia y Cuyania. Estudios aeromagnéticos recientes (Chernicoff *et al.*, 2009) han i nferido un cinturón máfico y u ltramáfico i nterpretado c omo una s ecuencia ofiolitica organizada por su sutura correspondiente. Este límite coincide localmente con exposiciones de ba samento de a lto a m edio gra do metamórfico desarrollados e n estrecha asociación con la orogenia Famatiniana de edad Ordovícica temprana a media (Coira *et a l.*, 1982; Ra pela *et a l.*, 1998; Ra pela *et a l.*, 2001; O tamendi *et a l.*, 2008; Otamendi *et a l.*, 2009; Che rnicoff *et a l.*, 2010). Roc as de l a c orteza i nferior s on expuestas a lo largo de esta discontinuidad de primer orden, la cual es interpretada como la sutura entre los terranes de Pampia y Cuyania a estas latitudes (Ramos, 2004; Ramos *et a l.*, 2010). E sta discontinuidad c onocida como el l ineamiento V alle-Fértil y s u continuación con el lineamiento Desaguadero está dispuesta en una orientación NNW a lo largo de 700 km. Giménez *et al.* (2000) interpretaron zonas de materiales enterrados

de alta densidad a partir de datos gravimétricos terrestres, a lo largo de este lineamiento de Valle Fértil.

Al oeste de Cuyania, el terrane Chilenia está separado por un cinturón ofiolítico de edad Ordovícica tardía (Ramos *et al.*, 1984). Su historia aun permanece algo oculta, si bien edades d e U -Pb y e dades m odelos N d a puntan a e ste ba samento c omo de ori gen Lauréntico. L a f alta d e d atos p aleomagnéticos i mpide de terminar s u evolución cinemática. Sin embargo se considera que ha estado separada del continente Gondwana al cu al s e acretó eventualmente h ace  $\sim$  420-390 M a. S u ba samento está expuesto principalmente en la Cordillera Frontal, la cual está formada por una serie de bloques de basamento Neo-proterozoicos a Paleozoicos, que permanecen al oeste de Precordillera y constituyen la elevación más alta de la faja plegada y corrida a estas latitudes. Hacia el oeste una c uenca M esozoica e s i ncorporada a los A ndes P rincipales por contracción, caracterizada p or u n es tilo d eformacional mezclado, q ue varía desde mecanismos de piel fina a piel gruesa (Ramos *et al.*, 2002).

La llanura Chacoparanense se desarrolla sobre la región del Río de la Plata que limita al oeste con las S ierras P ampeanas levantadas en los últimos 10 M a y d espega de l as discontinuidades P roterozoicas a Triásicas que af ectaron al b asamento P ampeano (González Bonorino, 1950; Caminos, 1979; Casquet *et al.*, 2008; Ramos *et al.*, 2010; Allmendinger *et a l.*, 1983; J ordan *et a l.*, 1983a; J ordan *et a l.*, 1983b). L a l lanura Chacoparanaense f ue c aracterizada p or G roeber (1938) c omo un va sto l lano desarrollado entre las sierras Sub-Andinas y sierras Pampeanas hacia el oeste y el Río Paraná hacia el este. Su característica más sobresaliente es el de sarrollo extensivo de una amplia transgresión marina de ed ad Miocena media derivada del océano atlántico en el este (13 a 15 Ma), que cubrió el llano prácticamente por completo (Ramos, 1999). A pesar de que sus depósitos no afloran, ellos han sido en su mayoría detectados por medio de pozos prácticamente en toda su extensión (Groeber, 1929; Windhausen, 1931; Rapela *et al.*, 2007; Rapela *et al.*, 2011).

Los a floramientos de l ba samento de l Rí o de l a P lata s e e xtienden de sde e l s ur de Uruguay ha sta e l c entro-este d e Argentina c on una s uperficie de a proximadamente  $20.000 \text{ km}^2$ . E l cratón del R io d e l a Plata está cubierto por una e spesa c apa de sedimentos jóvenes, a p artir d e los cu ales su extensión real e s s olamente i nferida de manera indirecta (Rapela *et al.*, 2011). Las rocas más antiguas han sido datadas e ntre

2.200 y 1.700 M a de e dad, i ndicando que e llas c onstituyen un bl oque di ferente de Pampia. Los c inturones metamórficos y m agmáticos localizados hacia el este, i ndican que el los ya habían estado uni dos a l os bl oques A fricano-Gondwanico en e l Proterozoico tardío. El límite entre Pampia y el cratón del R io d e l a P lata n o está expuesto (Ra mos *et a l.*, 2010). S in embargo, una fue rte anomalía gravimétrica identificada en la parte central de las Sierras de Córdoba por Miranda y Introcaso (1996) indica una d iscontinuidad c ortical de pr imer orden l a cual ha s ido re lacionada a s u colisión en t iempos N eoproterozoicos (Ramos, 1988; E scayola *et a l.*, 2007). L a discontinuidad en el margen este de las Sierras de Córdoba ha sido correlacionado con un l ineamiento d e escala co ntinental, el l ineamiento T ransbrasiliano, el cu al es u na estructura a escala continental (López de Luchi *et al.*, 2005; Rapela *et al.*, 2007; Favetto *et al.*, 2008; Ramos *et al.*, 2010).

## **3.1.3. COMPARACION ENTRE LOS MODELOS GOCE Y EGM08**

El modelo pre liminar derivado a partir de los datos de la misión GOCE se en cuentra ahora disponible, pero con una resolución espacial menor (N=250, Pail *et al.*, 2011) que los m odelos gl obales c omo E GM08 que i ntegran da tos t errestres c on los da tos satelitales (Pavlis *et al.*, 2008). S in embargo, es útil examinar la calidad de los datos terrestres que integran el modelo EGM08 por medio de un análisis comparativo con el modelo gravitacional de datos puramente satelitales como es GOCE (Pail *et al.*, 2011), tal como se expuso en el capítulo anterior. Por medio de la comparación de la anomalía de gra vedad (F ig. 3.1.2a) de rivada de l m odelo E GM08 (P avlis *et al.*, 2008) y la anomalía derivada del satélite GOCE (Pail *et al.*, 2011) (Fig. 3.1.2b), ambas calculadas hasta N=250, se puede mostrar que los campos concuerdan solo de manera parcial, y las diferencias son pequeñas. El valor absoluto del campo de la diferencia (EGM08-GOCE) es mostrado en la figura 3.1.3.



**Figura 3.1.2:** Control de calidad de l modelo de gravedad EGM08, e l cual combina datos t errestres y s atelitales, c on e l modelo de gravedad de rivado s olo d e datos satelitales GOCE. Máximo grado y or den N=250. **a**) Anomalía de gravedad obtenida con EGM08. **b**) Anomalía de gravedad obtenida con GOCE. Límites nacionales: línea discontinua; limites de provincia: línea negra fina; borde de costa: líneas negras.



**Figura 3.1.3:** Diferencia abs oluta e ntre am bos c ampos. El cuadro ne gro m uestra e l área con dat os erróneos (sobre l os A ndes). El cuadro blanco m uestra e l área con buenos datos (sobre la llanura). Las diferencias entre ambos campos se deben a errores en los datos terrestres o la falta de datos en el modelo EGM08.

Los parámetros estadísticos para l a di ferencia e ntre a mbos c ampos e s: *diferencia promedio* = 0.077 mGal, *desviación estándar* = 12.34 mGal, *valor máximo de l a diferencia* = 62.021 mGal. Luego se compara una región de alta calidad con una de baja calidad en términos del histograma de l residual. El cuadrado ne gro en la figura 3.1.3 marca un área de 2° x 2° con calidad degradada; el cual es comparado con un cuadro de igual tamaño pero con relativa alta calidad (blanco).



**Figura 3.1.4:** Histogramas de la anomalía residual entre EGM08 y G OCE (has ta grado y or den N=250). Iz quierda: cuadro ne gro en la figura 3.1.3. Derecha: cuadro blanco en la figura 3.1.3.



**Figura 3.1.5:** Valor cuadrático medio del residual de la gravedad en cuadros de 1° x 1°.

Los hi stogramas de 1 os re siduales (F ig. 3.1.4) m uestran 1 os m ayores va lores pa ra e l cuadrado ne gro (s obre 1 a región Andina). La desviación cuadrática media (RM S) fue calculada a p artir d e l a media en v entanas móviles de 1° x 1° c omo una medida estadística de la calidad del modelo EGM08. El resultado es mostrado en la figura 3.1.5. El v alor más frecuente d e la desviación rms es de 6 mal (Fig. 3.1.6). Las aéreas en



donde los datos terrestres presentan problemas reflejan valores altamente incrementados (de hasta 23 mal).

Figura 3.1.6: Histograma de las desviaciones rms en cuadros 1° x 1°.

Las d iferencias s e d eben a l a escasez de da tos t errestres e n gra ndes re giones, especialmente en aquellas de difícil acceso, y debido a un sistema de alturas utilizado en las d iferentes ca mpañas t errestres q ue no fue uni ficado. L a e xactitud d e l as observaciones d e gravedad terrestres y sus de rivados de penden de las mediciones de altura, en donde aparecen grandes inconsistencias cuando se consideran áreas grandes (Reguzzoni y Sampietro, 2010). Esto resalta la utilidad de los datos derivados de satélite en áreas montañosas de difícil acceso, como es la zona o este de la región de estudio. Además los c ampos de gra vedad gl obal s on útiles para uni r l os da tos t errestres mediante e l c ontrol de las largas longitudes de onda. S in embargo, las longitudes de onda más cortas son aun definidas de mejor manera por los datos terrestres.

## **3.1.4. CALCULO DE LA CORRECCION TOPOGRAFICA**

El ef ecto topográfico es sustraído de l os c ampos de g ravedad para eliminar l a correlación con la topografía (véase Cap. 1.3.3). El modelo de elevación digital (DEM) expresado e n un s istema de coordenadas geodésicas ( $\lambda_I$ ,  $\varphi_I$ , h) es convertido e n un conjunto de t eseroides (e lementos de masa) de densidad c onstante, los c uales son expresados en un sistema de coordenadas geocéntrico para realizar el cálculo. El cálculo del efecto topográfico para la anomalía de gravedad y para el gradiente vertical de la

gravedad (F ig. 3.1.7) es re alizado ut ilizando el s oftware *Tesseroids-V2* (Uieda *et al.*, 2010) a una altura de cálculo de 7.000 m, en una grilla regular con un tamaño de grilla de 0.05°. La región entre las latitudes 25° S y 35 °S las longitudes entre 75° W y 60° W fue s eleccionada p ara el cálculo. El D EM u tilizado es E TOPO1 (Amante y Eakins, 2008), un modelo del relieve de la superficie terrestre de espaciado de grilla de 1 minuto de arco que integra topografía terrestre y batimetría oceánica. Se utilizó una de nsidad estándar de 2,67g/ cm<sup>3</sup> para l as masas sobre el ni vel de l mar, y una de nsidad de 1.03g/cm<sup>3</sup> para los océanos.



**Figura 3.1.7:** Corrección topográfica obtenida a par tir de un D EM (E TOPO1). **a**) Corrección topográfica para la anomalía de gravedad. **b**) Corrección topográfica para el Tzz.

La corrección alcanza hasta decenas de Eötvös para el gradiente vertical y hasta algunos cientos de mGal pa ra l a gra vedad. L a corrección e s m ayor s obre l as m ayores

elevaciones topográficas (ej. la Puna y la Cordillera de los Andes) y sobre las menores depresiones topográficas como en la trinchera Chilena.

# 3.1.5. LAS CANTIDADES DERIVADAS DE LA GRAVEDAD Y SU RELACION CON LA GEOLOGIA

Utilizando e 1 modelo gl obal E GM08 ( Pavlis *et a l.*, 2008), s e c alculó el gra diente vertical d e l a g ravedad y l a anomalía de gra vedad pa ra l a región sur de l os A ndes Centrales (Janak y Sprlak, 2006) en u na gri lla re gular con un t amaño  $0.05^{\circ}$ , c on un máximo grado y ord en de 2159 de la expansión armónica. La altura de cálculo es de 7.000 m para asegurar que todos los valores estén sobre la topografía y está realizada en un sistema de coordenadas esféricas. Todos los cálculos están realizados con respecto al sistema W GS84. S e u tilizó una de nsidad estándar de 2. 67 g/ cm<sup>3</sup> para l a c orteza continental y una d ensidad de  $1.03 \text{ g/ cm}^3$  para el ag ua d el océano. L a anomalía de gravedad corregida por topografía es mostrada en la figura 3.1.8 y el gradiente vertical de la gravedad corregido por topografía es mostrado en la figura 3.1.9. La comparación del campo de la gravedad y del gradiente vertical revela una óptima correlación en la localización de las anomalías, resolviendo la misma en una manera más exacta el Tzz.

Los resultados obtenidos fueron comparados con una mapa geológico esquemático de la región del sur de los Andes Centrales, el cual incluye las principales características geológicas a es cala regional, l as cu ales están presumiblemente acompañadas por variaciones de la densidad cortical. Los principales lineamientos, intrusiones, y cuencas de antepaís, han sido interpretadas, correspondiendo la mayoría de el las a las Sierras Pampeanas las cuales están localizadas en la faja central del mapa.

El área de c ontacto e ntre l os t erranes de Cu yania y P ampia, a sociado c on e l megalineamiento de Valle Fértil–Desaguadero (Giménez *et a l.*, 2000; Introcaso *et a l.*, 2004), es d etectado en l a s eñal d e la Ga (Fig. 3.1.8) y t ambién es r evelado en el gradiente gravimétrico debido a un c ambio abrupto de negativo a positivo (Fig. 3.1.9). Hacia el o este d e l a p arte cen tral d e e sta área de co ntacto, s e d elinea l a cu enca d e Bermejo, la cual presenta valores de gradiente entre -13 y -45 Eötvös y hasta -300 mGal para l a g ravedad. Al s ur d e es ta cu enca, s e l ocaliza l a s ierra d e P ie d e P alo, u na

exposición del ba samento c ristalino M esoproterozoico, e l c ual e s i dentificado por s u alta señal gravimétrica alcanzando los +190 mGal, y +72 Eötvös para Tzz. Hacia el este de la cuenca de Bermejo, se encuentran las rocas plutónicas Ordovícicas de las Sierras de Valle Fértil, y están limitadas a +160mGal para la Ga y supera los +52 Eötvös para el Tzz. E stas elevaciones forman pa rte del a rco F amatiniano de ntro de 1 as S ierras Pampeanas. L os va lores pos itivos re lativos s e de ben a 1a t endencia re gional ne gativa provocada por la raíz Andina. El Tzz muestra una señal positiva que fluctúa a negativo debido a las cuencas intermontanas.



**Figura 3.1.8:** Mapa de la anomalía de gravedad corregida por topografía para el modelo E GM08 has ta grado y orden N=2159. Lineamentos: C-Catamarca, S-Salado, T-Tucuman, TB-Transbrasiliano, VF-Valle Fértil Desaguadero. Terranes: AA-Arequipa Antofalla, F -Famatina, P C-Precordillera. Cuencas: B-Bermejo, C U-Cuyana, P - Pipanaco, R-Valle de la Rioja, SG-Salinas Grandes. Sierras menores: A-Ancasti, CB-Cordoba. También se indica el perfil de MT de Faveto et al. (2008), y en círculo sólido los datos de pozo (borehole) de Rapela et al. (2007). Límites entre terrenos: línea de trazo; Grandes lineamentos: línea de puntos; Precordillera: punto y trazo; trinchera Chilena: línea continua.

Dentro de la parte o este del terreno Cuyania (F ig. 3.1.8), s e puede v er claramente la respuesta gravimétrica positiva de la Precordillera dentro de la gran influencia negativa que provoc a la raíz Andina. Las rocas s edimentarias de edad Ordovícico-Devónica y Cámbrico-Ordovícica que forman la Precordillera presentan valores de Ga entre -90 y -4 mGal, y +60 Eötvos para el Tzz. El límite oeste de la Precordillera está marcado por una

anomalía elongada s emi-arqueada en dirección N-S, l a c ual e s pre sentada c omo un mínimo para a mbos, gravedad (alcanzando -391 mGal) y para el gradiente (hasta -97 Eötvös). Esta anomalía marca el límite entre los terrenos Cuyania y Chilenia. La cuenca Cuyana se localiza al sur de la Precordillera.



**Figura 3.1.9:** Mapa de l gr adiente v ertical de la gr avedad corregido por topografia para e l modelo E GM08, has ta gr ado y or den 2159. L ineamentos: C-Catamarca, S-Salado, T-Tucumán, TB-Transbrasiliano, VF-Valle Fértil Desaguadero. Terranes: AA-Arequipa Antofalla, F-Famatina, PC-Precordillera. Cuencas: B-Bermejo, CU-Cuyana, P-Pipanaco, R-Valle de la Rioja, SG-Salinas Grandes. Sierras menores: A-Ancasti, CB-Cordoba. Límites entre terrains: línea de trazo; Grandes Lineamientos: línea punteada; Precordillera: punto y trazo; trinchera Chilena: línea continua. Limite del cratón del Rio de la Plata: línea de trazo y doble punto. Para más referencias véase l a figura 3.1.8.

Dentro de Pampia, cuencas de antepaís como la de Pipanaco (Davila *et al.*, 2012), Valle de la Rioja (Giménez *et al.*, 2009b), y Salinas Grandes presentan valores de gradiente bajos entre -30 y +6 Eötvös para el Tzz y están limitados a -170 mGal para la gravedad. Sierras Pampeanas como Chepes, Velasco, Ambato y Capillitas, compuestas por rocas plutónicas Ordovícicas presentan una señal gravimétrica y de gra diente not orias. Ancasti es ta co mpuesta por rocas meta-sedimentarias de medio a alto gra do de edad Neoproterozoico-Cambrico presenta un patrón más extenso.

En el margen este de las Sierras Pampeanas, el contacto en tre el terreno Pampia y el cratón del Río de La Plata, el lineamiento Tranbrasiliano (López de Luchi *et al.*, 2005; Rapela *et a l.*, 2007; F avetto *et a l.*, 2 008; Ra mos *et a l.*, 20 10), p uede s er cl aramente observado en la anomalía gravimétrica (Fig. 3.1.8), expresado por un cambio abrupto de la señal gravimétrica que s e vue lve más positivo hacia el este. Es ta interpretación es consistente con otros estudios realizados por Booker *et al.* (2004) y Favetto *et al.* (2008) basados en da tos geológicos de p ozo y en un perfil magnetotelurico, y Rapela *et al.* (2007; 2011) y Oyhantçabal *et a l.* (2011), ba sados e n da tos l itoestratigráficos, geocronológicos e isotópicos. E stos e studio indican qu e el cratón del Rio de la Plata presenta un contacto abrupto con las Sierras Pampeanas (Booker *et al.* 2004; Rapela *et al.* 2007).

## **3.1.5.1. COMPARACION CON EL TZZ CON GOCE**

En la sección 3.1.3 se realizó una comparación entre el modelo EGM08 y los datos del satélite GOCE. E l análisis estadístico muestra q ue el modelo E GM08 t iene mayor diferencia con GOCE sobre los Andes. Debido a esto, y para comparar el desempeño entre ambos modelos de otra forma, se realizoó el cálculo de la anomalía gravimétrica (Fig. 3.1.10a) y el gradiente vertical (Fig. 3.1.10b) ambos corregidos por topografía con el modelo GOCE ha sta gra do y orde n N=250 (lo máximo disponible para el modelo GOCE en l a act ualidad). L a resolución de l as es tructuras geológicas es d e  $\lambda_{min} \approx 2\pi R/N_{max} \approx 160$  km, en consecuencia s olo s e e spera que s e pue dan de tectar una s pocas es tructuras s obre l a región. Para l a co mparación s e s eleccionó el gra diente vertical de la gravedad ya que refleja las estructuras geológicas con mayor detalle que la anomalía de gravedad.

El gra diente ve rtical obt enido c on G OCE (F ig. 3.1.10b) m uestra l as principales estructuras geológicas mostradas en la Fig. 3.1.9, a pesar de resolución espacial de los datos actuales d e G OCE. L os límites entre los diferentes terrenos y las anomalías s e encuentran s uavizados de bido a l a menor re solución e spacial de l os da tos. L as estructuras menores no son detectables, como en el caso de las Sierras de Córdoba, cuyo efecto se solapa con el límite este del cratón. Hacia el oeste de la Precordillera y al norte de los 28° S el gran efecto de la raíz Andina hace difícil detectar las estructuras a estas

longitudes d e o nda. E ste es el c aso d el límite n orte d e l a cuenca d e P ipanaco y e l lineamiento de Tucumán.



**Figura 3.1.10:** *a)* Mapa de la anomalía de la gravedad corregida por topografía para el modelo GOCE hasta grado/orden 250. Los perfiles mostrados en la figura 3.1.11 son mostrados c on l ineas de punt o y trazo; Limite de l Cr aton: línea de trazo: trinchera chilena: línea continua. b) Mapa de l Tzz c orregido por topografía para e l m odelo GOCE hasta grado y orden 250. Limite del cratón del Rio de la Plata: línea de trazo y doble punto.

# 3.1.5.2. P ERFILES A LO LA RGO D EL LI MITE EN TRE P AMPIA Y EL CRATON DEL RIO DE LA PLATA

A pesar de que el Tzz resalta las heterogeneidades de masa de la corteza superior, el límite entre Pampia y el cratón del Rio de la Plata es detectado de una manera más eficiente con la anomalía de gravedad. Esto es debido a que el contraste de densidad entre ambos terrenos es leve y debido a la baja resolución espacial actual de los datos del satélite GOCE. Las edades de las rocas que conforman el cratón del Rio de la Plata van de sde l os 2,0 a l os 2,3 G a (D alla Salda et a l., 2005; Ra pela et a l., 2007), c on densidades pro medio de 2,83 g/  $cm^3$ . E l or ógeno P ampeano está compuesto d e dos dominios litológicos (Lira et al., 1997; Sims et al., 1997): un arco magmático cal coalcalino Cámbrico hacia el este, formado por roc as granodioriticas y monzogranitos, y por un prisma acretado hacia el oeste, formado por rocas metamórficas de medio a alto grado que alojan granitoides tipo S. Ambos dominios se desarrollaron en un substrato cratónico, que en conjunto adquieren densidades similares a aquellas del cratón del Rio de la Plata. Posteriormente, la región estuvo sujeta a significantes eventos extensionales, que tuvieron lugar entre los períodos Carbonífero y Cretácico (Aceñolaza y Toselli, 1988; Dalla Salda et al., 1992; Rapela et al., 1992), s eguidos por el ciclo tectónico compresivo Andino, que condujo a la fracturación en bloques. Finalmente, una cubierta sedimentaria de aproximadamente 4 k m de espesor fue de positada s obre esta zona de contacto e ntre a mbos t errains (Rus so et a l., 1979). D e esta for ma, e l e fecto de l os sedimentos empeoraría la detección del área de contacto entre ambos terrains, que a su vez presenta un débil contraste de densidad.



**Figura 3.1.11:** Perfiles comparando le anomalía de gravedad corregida por topografía, obtenidas con EGM08 y GOCE hasta N=250, sobre el contacto entre el cratón del Rio de la Plata cratón y Pampia. La zona sombreada en gris muestra el área de contacto. Topografía: línea continua; Ga-EGM08: línea de trazo; Ga-GOCE: línea de punto y trazo.

Considerando lo expuesto, se compararon la anomalía de gravedad y la topografía a lo largo de l límite entre l os terrains d e P ampia y del cratón del Ri o de la P lata (F ig. 3.1.11). Los perfiles (para la localización de los perfiles ver la Fig. 3.1.10a) se trazaron sobre la anomalía de gravedad corregida por topografía obtenida con el modelo EGM08 y con GOCE, hasta grado/orden N=250. Los perfiles muestran un l eve desplazamiento entre a mbas anomalías. E n e l pe rfil 2, la inflexión de la señal d e G a que r evela e l lineamiento, coincide con una expresión significativa de la topografía. La amplitud de la señal en este perfil es de -15 mGal para EGM08, y -19 mGal para GOCE. En el Perfil 1 y 3, e n l os cuales no e xiste una expresión topográfica importante, la inflexión de la señal Ga también devela el límite. En el perfil 1, la amplitud de la señal para EGM08 es de -14 mGal, y -18 mGal para GOCE; mientras que en el Perfil 3, la amplitud de la señal para GOCE es de -17 mGal. En este perfil la señal de EGM08 no es apreciable, haciendo difícil detectar el límite.

#### **3.1.6. CONCLUSIONES**

El nuevo modelo de gravedad global EGM08, el cual está basado en datos satelitales y terrestres, pre senta una resolución espacial y precisión sin precedentes. L os datos preliminares de GOCE con una resolución espacial menos detallada, permiten validar los da tos t errestres que e ntran a l modelo de gra vedad gl obal. E l análisis estadístico realizado en 1 a región de e studio muestra que e 1 modelo E GM08 pre senta una concordancia apropiada con los datos obtenidos del satélite GOCE sobre el llano, y una pobre correlación sobre la Cordi llera de los Andes. En función de ello, se realizó el cálculo con ambos EGM08 y GOCE, optimizando de esta forma los mejores aspectos de cada uno: la mayor resolución de EGM08 pero con menor calidad sobre los Andes, y la calidad un iforme de los da tos GOCE con una resolución espacial más reducida. Fueron calculados el potencial anómalo y consecuentemente los derivados del campo de gravedad. La gravedad y el gradiente de la gravedad resaltan características geológicas equivalentes de forma di ferente y complementaria, demostrando la utilidad de ambas técnicas. T zz e s a propiado para d etectar h eterogeneidades d e masa localizadas en la corteza s uperior; es to p ermite d elinear áreas tales co mo zonas d e co ntacto entre terrenos, e n donde 1 as roc as de a lta y baja de nsidad s on e nfrentadas. S in e mbargo,

cuando el contraste de densidad es relativamente bajo y las estructuras geológicas son profundas, Tzz pierde resolución. En este caso, la anomalía de la gravedad muestra una mejor respuesta, como es el caso del límite entre el Orogeno Pampeano y el cratón del Rio de la Plata.

De esta forma queda demostrado que es posible detectar limites geológicos relacionados a d iferencias d e d ensidad en u na es cala r egional. S e r esalta el p otencial d e l a gravimetría satelital con corrección topográfica como una nueva herramienta para lograr la interpretación tectónica de media a larga longitud de onda en una determinada región de estudio. En función de los mapas de anomalía y gradiente vertical se han interpretado las e structuras ge ológicas asociadas y l a delimitación de terrenos como Ch ilenia, Cuyania, P ampia, y e l l ímite este d el cratón del R ío d e L a P lata. Este es u n límite importante que aún no había sido c laramente mostrado por la gravimetría. Este límite también se puede observar en el mapa del gradiente vertical de la gravedad obtenido con GOCE, pre sentando una s eñal más grande que la ob tenida c on e l modelo E GM08 desarrollado hasta el mismo grado y orden que GOCE.

## **3.2. REGION NORTE DE LA ZONA DE SUBDUCCION PLANA PAMPEANA**

### **3.2.1. INTRODUCCION**

Los Andes son el sistema orogénico activo más grande desarrollado por la subducción de una serie de placas oceánicas bajo el margen continental. Este cinturón montañoso continuo y complejo es la expresión de una serie de procesos asociados a la subducción de la placa oceánica y el acortamiento asociado, el aplastamiento y el empinamiento del ángulo de subducción, c ambio de las propi edades mecánicas relacionadas al volcanismo/calentamiento, fenómenos de delaminación, fu erzas climáticas, colisión de características oceánicas, geometría de la placa, e tc. (J ames y S acks, 1999; Ra mos, 2009; Martinod *et al.*, 2010; entre otros). Estos procesos muestran un registro intrincado de a creciones y colisiones que s on específicos de diferentes s ecciones (K ay y Coira, 2009; entre o tros). La segmentación de los procesos magmáticos y sedimentarios a lo largo del margen a través del tiempo han determinado las características de los mayores sistemas morfoestructurales obs ervados e n l os A ndes a ctuales (F ig. 3.2.1) (Ramos, 2009).



**Figura 3.2.1.** Modelo de elevación digital de la región Sur de los A ndes Centrales con c ontornos s uperpuestos de las i so-profundidades (línea solida blanca) de la placa sudbucida de Nazca de scribiendo la zona de subducción plana Pampeana de Cahill y Isacks (1992). Este modelo proponía que el límite sur presentaría un cambio a brupto e n la inclinación de la placa subducida

mientras que al norte el cambio seria más suave. La Precordillera es demarcada por una línea de trazo negra y las Sierras Pampeanas por una línea negra de punto y trazo. Ambos s istemas m ontañosos h an s ido r elacionados c on e l desarrollo de la placa plana en los últimos 17 Ma. Los triángulos indican la posición actual del arco volcánico activo (Siebert y Simkin, 2002). El ridge de Juan F ernandez y e l de Copiapó están indicados (línea blanca punteada) colisionando contra la trinchera Chilena en los limites sur y norte del flat slab respectivamente. La trinchera es demarcada por una línea blanca de trazo y doble punto.

En términos de los procesos de deformación y magmáticos, la distribución de las zonas de subducción plana a lo largo de los Andes es de un i nterés especial (James y Sacks, 1999; K ay y Coi ra, 2009; Ra mos y F olguera, 20 09; F olguera y Ra mos, 2011). L a subducción plana ocurre aproximadamente en un 10% de los márgenes convergentes en la actualidad (Gutscher *et al.*, 2000). S u magnitud es sorprendentemente variable a lo largo del mundo, siendo las más importantes en los Andes, en términos de distribución espacial y efectos deformacionales. Para los casos de Perú (3° S a 15° S) y Chile Central (Zona de subducción plana Pampeana; 27° S a 33° S), las placas planas correspondientes pueden ser seguidas bajo el continente a 700 km de la trinchera (Sacks, 1983; McGeary *et al.*, 1985).

Barazangi y Isacks (1976, 1979) relacionaron dos de los cuatro segmentos que carecen de magmatismo de arco activo, a lo largo de los Andes, a dos configuraciones de placa horizontal ba sados en localización de e picentros sísmicos. S u de sarrollo h a sido relacionado a v arios f actores co mo s er l a colisión de ri dges a sísmicos c on m ayor flotabilidad (Gutscher *et a l.*, 2000; Ra mos *et a l.*, 2002) y más recientemente a l a velocidad de retroceso de la trinchera combinada con una litosfera profunda en la placa superior (Manea *et a l.*, 2012). De todos modos, la subducción de plateaus oceánicos, montañas s ubmarinas, ri dges asísmicos s on c onsiderados l os pri ncipales fa ctores asociados con el desarrollo de estos segmentos de placa plana (Cloos, 1992; Scholtz y Small, 1997; Y añez *et a l.*, 2001; Yañez y Cembrano, 2004). G utscher *et a l.* (2000) relaciona la flotabilidad anómala de la corteza oceánica con la subducción plana. E n particular, estos a utores enfatizan que los segmentos de placa plana bajo S udamérica

pueden ser explicados por la subducción de ridges con mayor flotabilidad (Sacks, 1983; Henderson *et al.*, 1984; Pilger, 1984; Martinod *et al.*, 2010).

Ha sido considerado que la subducción plana a lo largo de los Andes Centrales Sur tiene una gran influencia en el desarrollo de las montañas (Ramos *et al.*, 2002; Kay y Coira, 2009). Estos procesos también producen sismicidad importante a lo largo de la interfaz de subducción y en la s e structuras intracorticales y modifica e l patrón de a ctividad magmática en el arco volcánico (Nur y Ben-Avraham, 1981; McGeary, 1985; Tatcher, 1989). Durante su desarrollo la producción del arco se expande bajo el área del antepaís cambiando la e structura termal y produ ciendo c onsecuentemente transiciones frágildúctil superficiales (James y Sacks, 1999; Ramos y Folguera, 2009).

En particular, en l a z ona de s ubducción pl ana P ampeana, pre sente de sde aproximadamente ~ 17 M a ha s ido re lacionada c on l a e xhumación de l a re gión de l antepaís por medio de l a a ctividad d e de spegues profundos que c ondujeron a l levantamiento de las regiones de Precordillera y Sierras Pampeanas (Fig. 3.2.1) (Ramos et al., 2002). Pardo et al. (2002) determino la forma de la placa de Nazca subducida basado en epicentros localizados con precisión a partir de eventos locales y telesísmicos y concluyó que en tre las latitudes 26-33° S la placa se horizontaliza a profundi dades intermedias. E llos r elacionaros es te ap lastamiento a l a subducción de l itosfera c on mayor flotabilidad, pero solamente asociada a la subducción del ridge Juan Fernandez Ridge. Luego la placa subducida desciende con un ángulo inicial de 30° a partir de la trinchera ha sta una profundidad de a proximadamente 10 0-120 km, y luego s e horizontaliza bajo la litosfera cabalgante por varios cientos de kilómetros en la región de la Precordillera y Sierras Pampeanas, previo a hundirse en la astenósfera del manto superior de bajo de 1 a z ona de 1 antepaís. L a cu ña astenosferica es repelida aproximadamente 600 km fuera de la trinchera (Booker et al., 2004; Martinod et al., 2010).

La zona de subducción plana Pampeana ha sido correlacionada con la colisión del ridge Juan Fernandez (Ramos *et al.*, 2002). Esta característica interacciona con la parte sur de la zona de subducción plana Pampeana a los 33° S tal como es evidenciado por la fuerte curvatura de 1 os c ontornos de 1 as i so-profundidades de 1 a placa s ubducida y por e l truncamiento del arco volcánico activo hacia el norte (Fig. 3.2.1). Más localmente, la localización de los e picentros indica que 1 a porción más superficial de 1 a placa plana está asociada con la localización inferida del subducido ridge Juan Fernandez a 31° S y que la placa se profundiza al norte y al sur de esta región (Anderson *et al.*, 2007). Por lo tanto, la estructura gruesa interpretada de la zona de Wadati-Benioff de Cahill y Isacks (1992) es más compleja y muestra una gran relación con la subducción del ridge Juan Fernández.

La subducción del ridge Juan Fernández en la zona de la placa plana Pampeana ha sido relacionada superficialmente con una variedad de procesos tales como un i ntervalo en arco entre los 28° S y los 32° S (Fig. 3.2.1), a una región de antepaís quebrada, y la expansión hacia el es te d el v olcanismo d el N eogeno al P lioceno (Stauder, 1973; Barazangi y Isacks, 1976, 1979; Pilger, 1981; Jordan *et al.*, 1983a, 1983b; S malley y Isacks, 1987; K*ay et al.*, 1988, 1991; Allmendinger *et al.*, 1990; Cahill y Isacks, 1992; Kay y Abbruzzi, 1996; Ramos *et al.*, 1991, 2002; Yañez *et al.*, 2001).

Su posible geometría de subducción, inferida de las trayectorias de los puntos calientes conservados en el Pacifico oeste, ha explicado satisfactoriamente que la parte norte de la placa plana podría estar asociada con la parte subducida de la cadena volcánica (Yañez *et a l.*, 2001; Kay y Coira, 2009). Los "constraints" derivados de las re construcciones oceánicas indican que la colisión del ridge Juan Fernández con la trinchera Chilena se propagó desde el norte hacia el sur desde aproximadamente ~18 a ~11 Ma (Yañez *et al.*, 2001). Estos a utores indican que el ridge se ha movido pro gresivamente ha cia el sur hasta el punto actual de colisión localizado aproximadamente a los 32-33° S.

Sin embargo, esta parte norte también coincide con la colisión de otro ridge asísmico, el ridge Copiapó (Fig. 3.2.1). En este capítulo se explora la relación potencial entre esta colisión al norte y la definición del intervalo del arco y cambios en la geometría del frente de arco por medio de datos gravimétricos y sísmicos, encontrando paralelismos con el caso sur, el ridge de Juan Fernández (Fig. 3.2.1). Basados en un arreglo sísmico limitado, Cahill y Isacks (1992) sugirieron que la transición de un ángulo de subducción de 30° bajo Bol ivia y norte de Argentina a una placa prácticamente horizontal en la región entre los 28° S y 32° S es gradual. En contraste, el contorno de 160 k m de isoprofundidades determinado por Araujo y Suarez (1994), entre 27.5° S y 28.5° S, sugiere una flexión más aguda a lo largo de esta transición que la obtenida por Ca hil y Isacks (1992).

# 3.2.2. GEOMETRIA DE LA ZONA DE SUBDUCCION PLANA PAMPEANA Y ESTRUCTURA ANDINA RELACIONADA (26-28°S)

Trabajos previos trazan la terminación norte del de la placa plana Pampeana a lo largo de las latitudes 27-28° S, como una característica suave en la placa profunda, a partir de aproximadamente plana en el sur a "normal" en el norte ( $\sim 30^{\circ}$ ) (Jordan *et al.*, 1983a; Bevis y Isacks, 1984; Smalley y Isacks, 1987; Cahill y Isacks, 1992; Araujo y Suarez, 1994; Pardo et al., 2002). A fin de mejorar es tas geometrias de la placa de Nazca subducida en la zona de subducción plana Pampeana (Fig. 3.2.1), y particularmente en la parte norte donde se subduce el ridge Copiapo (~27.5° S), se utilizó el catálogo de mecanismos focales d eterminados p or el catálogo Harvard Centroid M oment Tensor (Harvard CMT, Global CMT Project, 2006). El método del Tensor Momento Sísmico -Centroide (CM T) i nvierte dos partes de l s ismograma, 1) o ndas de cuerpo de largo período y 2) ondas subsuperficiales de muy largo período (Stein y Wysession, 2003). Por lo tanto, las soluciones CM T us an formas de onda completas, r esultando en el centroide, o localización promedio, en espacio y tiempo, de la energía sísmica liberada. De e sta form a, e l da to de profundi dad pue de s er c onsiderado c omo c onfiable. Adicionalmente, se utilizó el catálogo EHB (EHB-Catalog, 2009; Engdahl et al., 1998), para una localización más confiable de l os s ismos e n l a región de e studio. Se proyectaron los epicentros dentro de una ventana de latitud de 27.5° S, utilizando las localizaciones CMT y el catálogo EHB.

El perfil a 27.5° S con 1° de ancho (Fig. 3.2.2) muestra que la placa se subduce de manera subhorizontal los primeros 200 km, y luego penetra en la astenósfera con una ángulo de a proximadamente 20°. E n una vi sta e n pl anta, e l c ontorno d e i soprofundidades de 160 km muestra claramente le geometría de la placa plana con una forma más simétrica que las propuestas previas como la de Cahill y Isacks (1992), (Fig. 3.2.3). El cambio abrupto de inclinación de la placa se encuentra en la línea de colisión del ridge Copiapó (Fig. 3.2.3).



**Figura 3.2.2:** *DEM con sección litosférica transversal a los* 27.5° *S (azimuth* 92.5°; ancho +/- 50 km; profundidad 0-650 km). La zona de Wadati-Benioff es determinada por medio de l a s ismicidad, m ientras q ue l a e structura de l a c orteza s uperior está basada e n Sal fity et a l. (2005). L os e picentros de l os s ismos están indicados c on círculos (EHB Catalog) (sismos de corteza superior en blanco y sismos de la placa de Nazca subducida en negro). El limite Corteza-Manto (Moho) está determinado a partir de l a anom alía de Bouguer apl icando cálculos gravimétricos inversos ut ilizando e l software L ithoflex ( www.lithoflex.org, B raitenberg et a l. (2007), W ienecke et a l. (2007)). L os c entros i ndividuales e n e l f rente de ar co ac tivo están indicados por triángulos blancos (de Siebert y Simkin, 2002), la trinchera Chi lena está indicada por un triangulo invertido negro y la línea de costa por un triangulo invertido blanco. Para la localización del perfil véase la figura 3.2.4.



**Figura 3.2.3:** Contornos de iso-profundidades y mecanismos focales asociados con la sismicidad de l a pl aca s ubducida de Naz ca e n l a z ona de f lat-slab P ampeano. E l

contorno de i so-profundidad de 160 km (línea negra gruesa) de linea claramente la región del flat-slab Pampeano. Los pequeños círculos blancos muestran la sismicidad (EHB Catalog). Los mecanismos focales son de catálogo CMT.

La estructura Andina en la zona del flat slab Pampeano está representada por una serie de sistemas montañosos que comenzando por e loe ste s on (Fig. 3.2.4): los Andes principales, cuyo frente de formacional está representado por la Cordillera Frontal, la Precordillera y las Sierras Pamepanas. Los Andes principales se proyectan al norte de la zona de subducción plana Pampeana hacia la región de la Puna; esta región es parte del amplio A ltiplano qu e s e de sarrolla en l a parte i nterior d el norte de Argentina/Chile, Bolivia y sur de la faja plegada y corrida de Perú (Fig. 3.2.4). Los Andes principales son producidos por mecanismos que incluyen la inversión de los despegues extensionales del Triásico tardío y desprendimientos s ubordinados de 1 a sección Mesozoica. E l resultado es un abanico complejo de estructuras invertidas con vergencia predominante hacia el este que exhuma una serie de bloques de basamento en su frente deformacional, que representa la cordillera Frontal (Ramos et al., 1996). La edad de esas imbricaciones ha sido determinada como Mioceno temprano a tardío basado en estratos sinorogénicos asociados a e ste fre nte de formacional (Jordan et a l., 1986). El levantamiento de la cordillera Frontal y el resto del relieve expuesto hacia el este ha sido relacionado con el comienzo de la subducción plana Pampeana entre los 27-33º S (Ramos et al., 2002). La Precordillera es un sistema imbrincado que reactiva los despegues y desprendimientos del Triásico tardío en las series del Paleozoico temprano, y que junto con las Sierras Pampeanas hacia el este, han sido incorporadas en la cuña orogénica en los últimos 10 Ma. (Ramos et al., 2002). La última corresponde a un clásico antepaís roto en donde las rocas a ltamente metamorfizadas de l P aleozoico t emprano s on e levadas e n una form a tipo Laramide.

En la actualidad, es tas es tructuras coexisten con un régimen de convergencia oblicua entre la placa subducida d e N azca y la placa Sud-Americana (Fig. 3.2.2) (~ 77° N respecto de la tendencia de la trinchera) (DeMets *et al.*, 1990, 1994; Angermann *et al.*, 1999; K endrick *et al.*, 2003; Ranero *et al.*, 2006; V ölker *et al.*, 2006; Vigny *et al.*, 2009). Esto ha conducido a que numerosos autores propongan que a estas latitudes los procesos de partición del esfuerzo, favorecidos por el alto acoplamiento, produjeron el aplastamiento de la placa (Pinet y Cobbold, 1992; Pubellier y Cobbold, 1996; Chemeda *et al.*, 2000; G utscher, 2000 ). E n pa rticular, G utscher *et a l.* (2000) mostró que la subducción plana aumenta el acoplamiento interplaca, sugiriendo que podría aumentar la partición por esfuerzo en una posición lejos de la trinchera ha cia el interior de la región del retroarco.



**Figura 3.2.4:** Modelo de elevación digital DEM en la sección norte de la zona del flatslab Pampeano (ver Fig. 3.2.1 para localización). Los triángulos blancos muestran el arco volcánico activo. Las líneas negras de trazo i ndican e l frente orogénico. L os círculos amarillos delinean la cadena volcánica de Ojos del Salado-Buenaventura que va desde la zona del arco hasta el retroarco (Seggiaro et al. 1997; Kay et al., 2008). Es notoria la coincidencia entre la extrapolación del ridge de Copiapo Ridge dentro de la placa Sudamericana y el lineamiento volcánico Ojos del Salado-Buenaventura. La línea negra de trazo indica el perfil de la figura 3.2.2.

A partir de la interpretación de los Andes sur como una clásica faja plegada y corrida, diferentes autores han propuesto la existencia de lineamientos regionales pre-Andinos, opuestos al margen continental, que constituyeron un control para las de formaciones m ás jóvenes t ales c omo rampas c orticales la terales, particionando la deformación impuesta por la convergencia oblicua (Segerstrom y T urner, 1972; Salfity, 1985; B aldis y V aca, 1985; Bassi, 1988; U rreiztieta, 1996; Urreiztieta *et al.*, 1996, Aubry *et al.*, 1996; Rossello *et al.*, 1996). Como un ejemplo, en los Andes norte, los datos GPS sugieren desplazamientos en el orden de of 1-2 cm/a hacia el NNE a lo largo de una megaestructura asociada con los terranes oceánicos desplazados amalgamados desde tiempos Cretácicos (Gutscher *et al.*, 2000). En Ecuador, este desplazamiento destral ocurre a 300-400 km de la trinchera, y parece ser causado por un acoplamiento aumentado sobre el

segmento de subducción plana de Carnegie (Gutscher *et al.*, 1999b). Comúnmente en los A ndes s ur, e sto lineamientos t ienen direcciones o blicuas a l a t endencia p rincipal NNE Andina y cruzan la divisoria de aguas a través de las dos vertientes de los Andes como s er l os lineamientos de E1T oro-Olacapato, C atamarca (Baldis *et a l.*, 1976) y Tucumán (Mon, 1976). A pe sar de su importante magnitud, s us mecanismos a un no han sido claramente entendidos. Sin embargo, ellos han sido relacionados con caminos usuales de l vol canismo d e a rco y re troarco, produc iendo l argas a lineaciones de erupciones de retroarco en tiempos del Miocene al Cuaternario (Kay *et al.*, 2008; Kay y Coira, 2009).

En particular, el lineamiento Ojos del Salado-Buenaventura (Zentilli, 1974) con tendencia E NE, está localizado después del complejo volcánico del mi smo nombre (Fig. 3.2.4) y se extiende a  $\sim 27^{\circ}$  S (Gerth, 1955; Carter, 1974). E ste lineamiento c on a proximadamente 2 50 k m a partir d el V alle C entral C hileno hasta la ladera este de los Andes es una importante discontinuidad morfológica transversal a través de la cadena (Bonatti et al., 1977). Esta produce una fuerte inflexión en la zona divisoria de aguas Andina de N en la región sur a ENE en el norte impuesta por grandes complejos de domos y estratovolcanes alineados que forman parte del frente del arco a estas latitudes (Fig. 3.2.4) (Kay et al., 2008). Está compuesta por los mayores centros volcánicos en el área de transición entre la Cordillera Principal y la región de la Puna como ser el Ojos del Salado de edad Cu aternaria, e l ed ificio volcánico más alto del m undo, T res C ruces, Incahuasi y la cadena volcánica de San Buena Ventura (Mpodozis y Kay, 1992). Estos centros están afectados y controlados por estructuras normales y laterales derechas con extensión regional i dentificadas en el campo y definiendo una lineamiento e structural general c on orientación ENE (Seggiaro et al., 1997; Baldwin y Marrett, 2004; Kay et al., 2008). Por otro lado, la distribución de la sismicidad (Fig. 3.2.3) muestra un "gap" distintivo a profundidades superficiales e i ntermedias en 1 a región de l os 27º - 28º S, inmediatamente a l n orte d el lineamento (Bonatti et al., 1977).

#### **3.2.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR**

Este capítulo se centra en la evaluación de la relación entre la subducción de un ridge asísmico y los posibles efectos deformacionales en la placa cabalgante y un lineamiento volcánico. Esto requiere un conjunto de datos gravimétricos con cobertura regional sin dejar de lado los datos de alta frecuencia. La inhabilidad para resolver las estructuras de alta f recuencia n ecesitadas p ara es te t rabajo s i u tilizamos los d atos d e G OCE no s conduce a utilizar el modelo EGM08, teniendo en cuenta su mayor resolución espacial. Como expusimos con anterioridad, este modelo es una solución combinada, compuesta de una base de datos de anomalía de gravedad con cobertura global y resolución de 5'x 5', y soluciones derivadas del satélite GRACE, que toman la ventaja del modelado para ambos tipos de datos terrestres y marinos. En un trabajo reciente Pavlis et al. (2012) expuso que s obre las áreas en donde s olo hay disponibles datos de gravedad de baja resolución, s u c ontenido e spectral fue s uplementado c on información gravitacional implicada en 1 a topografía. G rados de sde 720 a 2160 s on s uplementados c on 1 a información gravitacional obt enida de l c onjunto gl obal d e anomalías de gravedad implicadas R TM (es decir las altas frecuencias del modelo EGM08 s on cal culadas a partir de la topografía), ver Pavlis et al. (2012) para una discusión detallada. En nuestra región de estudio, la fuente de datos utilizada es la anomalía de 5 'x 5' de NGA-LSC (National G eospatial-Intelligence A gency - Least-Squares Col location) y a lgunas regiones son rellenadas con datos privados. La disponibilidad de datos de la base de datos de 5'x 5' muestra una cierta cantidad de datos en nuestra región de estudio (Pavlis et al., 2008).

# **3.2.4. RESULTADOS**

A fin de comparar los campos de gravedad y de gra diente con ciertas características geológicas, se calculó (Janak y Sprlak, 2006) el gradiente vertical de la gravedad y la anomalía de gravedad en la región sur de los Andes Centrales. Para el cálculo se utilizó el m odelo global E GM08 (Pavlis *et a l.*, 2008) en un s istema de c oordenadas geocéntricas a la altura de cálculo de 7.000 m para asegurar que todos los valores estén sobre la topografía. Los valores fueron calculados en una grilla regular de of  $0.05^{\circ}$ , con un gra do y orde n máximo de la expansión armónica igual a 2159. L uego el mismo

cálculo s e r ealizó hasta N =720 pa ra e vitar l a correlación con l a topografía, especialmente en aquellas áreas en donde la base de datos del modelo EGM08 pue da presentar huecos, estos resultados son presentados al fin de esta sección.

El efecto topográfico fue removido de los campos para eliminar la correlación con la topográfia. L os el ementos d e masa topográficos obtenidos de un modelo d e re lieve global, el cual in cluye la batimetría oceánica (ETOPO1, Amante y Eakins 2008), s on aproximados con prismas esféricos (Anderson, 1976; Heck y Seitz, 2007; Wild-Pfeiffer, 2008; G rombein *et a l.*, 2010 ) de de nsidad c onstante e n u n s istema de coordenadas esféricas para tener en cuenta la curvatura terrestre (Uieda *et al.*, 2010). Se utilizó una densidad estándar de 2,67 g/cm<sup>3</sup> para l a corteza continental y u na d ensidad d e 1,03 g/cm<sup>3</sup> para l os océanos. T odos l os cálculos se r ealizaron co n r especto al s istema WGS84. La corrección topográfica alcanza a u nas decenas de Eötvös para el gradiente vertical y unos cientos de mGal para la gravedad. La corrección se vuelve mayor sobre las máximas elevaciones (ej. L a P una y los A ndes pri ncipales) y d epresiones topográficas (ej. trinchera Chilena).

La anomalía de gravedad (Fig. 3.2.5) y el gradiente vertical de la gravedad (Fig. 3.2.6) fueron mapeados y l uego c omparados c on l as pr incipales e structuras geológicas conocidas en la región sur de los Andes Centrales en una dimensión regional. A partir de u na comparacion d irecta usando ambos c ampos, s e pue de ver que l as anomalías coinciden con las principales características geológicas, pero el gradiente vertical de la gravedad resalta más detalles correspondientes a las cortas longitudes de onda.



**Figura 3.2.5:** Mapa de la anomalía de gravedad corregida por topografía en la zona del flat-slab Pampeano (EGM08). El punto en que se insertan el ridge de Copiapó y el de Juan Fernández coinciden con el cese de la actividad volcánica de arco. La línea de costa e s di bujada como línea negra, el límite entre Chi le/Argentina e s indicado e n línea negra de punto y trazo. La Precordillera (línea de trazo negra) y las Sierras Pampeanas (líneas de punto negra) están marcadas como referencia.



**Figura 3.2.6:** *Gradiente vertical de la gravedad, corregido por topografía. Ver figura 3.2.5 para referencias.* 

Por ejemplo, las rocas sedimentarias Paleozoicas que están expuestas en la Precordillera pueden ser claramente identificadas ya que presentas una señal gravimétrica notoria (de hasta +93 mGal) dentro de la gran influencia negativa de la raíz Andina. El Tzz muestra esta característica más claramente, presentando una fuerte señal de gradiente. Hacia el este d e la Precordillera, e l ba samento cristalino M esoproterozoico e xpuesto e n l as Sierras P ampeanas occidentales, muestra u na r espuesta gravimétrica que alcanza l os +190 m Gal y los + 75 E ötvös pa ra el Tzz. H acia el nort e, l as roc as plutónicas del Paleozoico temprano de las Sierras Pampeanas orientales al canzan hasta +280 mGal y 86 E ötvös. Las r ocas metasedimentarias de medio a a lto gra do, d e edad Neoproterozoicas-Cambricas, expuestas en las Sierras Pampeanas Orientales presentan anomalías de gravedad que varían entre 60 y 80 mGal, y hasta 20 E ötvös para el Tzz. Las cuencas de antepaís presentan sistemáticamente niveles bajos de gradiente entre -50 y +6 Eötvös para el Tzz y están limitadas a -220 mGal para las anomalías de gravedad. Adicionalmente, hacia el oeste de la trinchera, la zona del "outer rise" producida por la flexión de la placa de Nazca en subduccion, está marcada por una anomalía de gravedad de aproximadamente +230 mGal, y por una señal de Tzz positiva superior a +23 Eötvös (Fig. 3.2.5). En particular, el ridge de Copiapó y el de Juan Fernández están marcados por una señal bien definida de Tzz mayor a +30 Eötvös y por una anomalía de gravedad mayor a +250 mGal. Hacia el sur del ridge de Juan Fernández, el canal de subducción está marcado por una anomalía negativa d e Tzz, la cual es el r esultado d e l os sedimentos de menor densidad que rellenan la trinchera y luego han sido subducidos.

De interés particular, e ntre l os 26.5° S y l os 27.5° S, e s un not orio c ambio en l a dirección del patrón NNE ge neral e xhibido por las anomalías de g ravedad y Tzz correspondientes a la e structura A ndina (F ig. 3.2.7), la c ual e sta sistemáticamente deflectada en una orientación ENE. Este cambio coincide con la extrapolación del ridge Copiapó dentro de la placa Sudamericana.

Esta deflexion es también observada por medio de la fábrica del terreno o grano (Pike *et al.*, 1989). Este mide la propiedad de un punto de un modelo digital del terreno (DEM) o c ualquier ot ro campo (en e ste cas o es ap licado al T zz) y es u na expresión de l a tendencia a formar crestas lineales, por ej. la magnitud y orientación en el espacio de los valles y cr estas (Guth, 1999). P ara c uantificar l a fábrica, e l análisis extrae lo s autovalores y autovectores (S) a partir de una matriz de orientaciones (3 x 3) de la suma

de l os pro ductos cruzados de l os c osenos d ireccionales d e l as p erpendiculares a l a superficie e n c ada punto de campo a estudiar ( DEM, T zz, et c.) (Guth, 1999 ). La orientación dominante es representada por el vector V1 el cual, junto con el vector V2 forman el plano principal de la fábrica, mientras que V3 es normal a es te plano. Los autovalores S1, S2 y S3 expresan sus valores normalizados. La relación epresada por el ln(S2/S3) m ide l a fábrica o gra no, l as ori entaciones de S 2 y S 3 definen e l grano dominante de la topografía, y la relación S2 a S3 determina la magnitud del grano. Guth (1999) explico que el análisis de los autovectores extrae de manera fiable la fábrica del terreno, en ambos magnitud y orientación. El método de autovalores fue discutido por Woodcook (1977) para l a representación del ta maño d e las fábricas en geología estructural, pa leomagnetismo, sedimentología y glaciología. E ste método es u tilizado para cuantificar la técnica de Chapman's (1952) en el software Microdem (Guth, 1995, 2007).



**Figura 3.2.7:** Magnitud y orientación de l a fábrica del gradiente v ertical de l a gravedad, s uperimpuesto al c ampo de l gradiente v ertical d e l a gravedad e n l a z ona norte del flat-slab Pampeano. Notar la fuerte deflexión que es observada en la zona de extrapolación del ridge Copiapó dentro de la placa Sudamericana.

Se utilizó este software para extraer la fabrica del gradiente vertical de la gravedad (Fig. 3.2.7) con el fin de reconocer el patrón estructural en la zona de la subducción del ridge Copiapó (e.g. Raghavan *et al.*, 1993; Koike *et al.*, 1998). En un trabajo reciente, Beiki y Pedersen (2010) utilizaron el análisis de autovectores del tensor gradiente de gravedad para localizar cuerpos geológicos. Luego, se obtuvo un histograma circular (diagrama de rosa) para la fabrica del gradiente vertical de la gravedad para todo el área, y otra

Instituto Geofisico y Sismologico Ing. Volponi
para la región específica (rectángulo blanco en la Fig. 3.2.7) en donde es observada la deflexión c ausada p or el ridge Copi apó (Fig. 3.2.8). A partir de l di agrama d e ros a podemos observar claramente la deflexión de la fábrica a lo largo de esta faja.



**Figura 3.2.8:** Diagrama de rosa de las orientaciones del gradiente vertical del campo de gravedad, para todo el área (negro) y para el sector en donde la deflexión que se infiere es causada por el ridge Copiapó es observada (gris) (rectángulo blanco en la Fig. 3.2.7). Notar el cambio en la dirección en esta área con respecto a la tendencia general.

La comparación entre las anomalías obtenidas con EGM08 hasta 2159 (Fig. 3.2.9a, b) y 720 (F ig. 3.2.9 c, d) pre senta e l mismo patrón de rotación y truncamiento d e la s estructuras A ndina en l a región de e studio. E l análisis de a utovectores no e xhibe diferencias significativas para los datos hasta N=720, en los cuales el error inducido por los datos terrestres al modelo no es significativo. De esta forma la deflexión no solo es expresada superficialmente como los indican las anomalías de alta frecuencia (N=2159) sino también es detectada en las intermedia a bajas frecuencias (N=720).



**Figura 3.2.9:** Relación entre l a faja e xtrapolada de l r idge Copi apó baj o l a p laca Sudamericana, anomalías deflectadas/truncadas, y volcanismo en la cadena volcánica Ojos del Salado-Buenaventura **a**) Anomalía de gravedad hasta N=2159. **b**) Gradiente vertical de la gravedad has ta N=2159. **c**) Anomalía de gravedad has ta N=720. **d**) Gradiente v ertical de la gravedad has ta N=720. L os triángulos blancos i ndican l os volcanes del frente de arco activo y l os círculos amarillos son los centros volcánicos del arco al retroarco del lineamiento volcánico Ojos del Salado-Buenaventura.



**Figura 3.2.10:** Relación entre la anomalía de gr avedad (arriba), T zz (medio) y topografía (abajo). Not ar la relación entre e l r idge Copiapó colisionando c ontra e l margen y el cambio en la tendencia y truncamiento de las anomalías observadas en las señales de gravedad (Ga) y gradiente (Tzz).

# **3.2.5. DISCUSION Y CONCLUSIONES**

Las zo nas de subducción a lo largo de l m undo pue den s er s eparadas en dos grupos basadas en su tamaño, en pequeñas y grandes, las últimas estando localizadas a lo largo del margen de subducción Sud A mericano (Gutscher *et a l.*, 2000). En particular las zonas de subducción Peruana y Pampeana que borde an el plateau de l A ltiplano-Puna son las más importantes, no sólo en términos de tamaño sino también en términos de la deformación asociada. La zona de subducción plana de Perú ha sido relacionada con la colisión de dos ridges asísmicos (Gutscher 1999a; Rousse *et a l.*, 2003; Rosenbaum *et al.*, 2005), uno de los cuales podría haber sido completamente subducido bajo la placa Sudamericana. D e es ta f orma, es te es cenario ex plica s atisfactoriamente e l t amaño anómalo de la zo na de flat-slab. D e m anera contrastante l a o tra zo na d e subducción anómala, la Pampeana, ha sido asignada a la colisión de un solo ridge asísmico. En este caso l a extensión de l a zo na d e p laca p lana h a s ido ex plicada p or u na geometría quebrada de l ridge s ubducido (Yañez *et a l.*, 2001). A partir de l análisis realizado s e propone que el d esarrollo importante de la zona de placa plana P ampeana se de be a

razones similares a las de la placa placa Peruana, y por lo tanto que las configuraciones de grandes flat slabs pueden ser el producto de dos colisiones de ridges simultáneas.

Las zo nas d e subducción plana cau san anomalías en e l plano de Be nioff, y e stas anomalías son reflejadas en discontinuidades en el patrón de la sismicidad, deformación en l a p laca cab algante y v olcanismo. L a cad ena volcánica de O jos d el S alado-Buenaventura presenta una anomalía en el patrón del volcanismo de arco y retroarco en el extremo norte de la zona de subducción plana Pampeana (Fig. 3.2.9). Estos centros están controlados por e structuras re gionales orientada ENE c on c omponentes de deformación profunda y cizalla. Por otra parte, su de sarrollo coincide con un a fuerte deflexión de la fábrica de la deformación Andina de terminada a partir de lanálisis gravimétrico que podría estas v inculado a l a colisión del r idge asísmico Copiapó a aproximadamente 2 7.5° S (Fig. 3.2.9). E 1 ri dge Copiapó presenta un azimuth prácticamente igual al vector de convergencia de la placa de Nazca con respecto a la placa Sudamericana (78.1° a zimuth NE en el área de estudio, K endrick et al., 2003) (Fig. 3.2.10). Esto implica que el punto de inserción del ridge Copiapó colisionando bajo la trinchera no se desplazaría hacia el sur como es el caso del ridge Juan Fernández (Yáñez et al., 2001), esto basándonos en un análisis puramente geométrico (Japas et al., 2002a, b; Japas y R e, 2005). La impresión deformacional s obre la placa c abalgante podría haber a fectado una zona más discreta produciendo una tendencia ENE tal como la obs ervada e n las anomalías deflectadas. E sto e xplica p orque l a rotación de l a anomalías esta t an l ocalizada a l o largo de una fra nja di screta y porqu é la f ábrica Andina de rivada los pro cesos de subducción plana en la región aparece inalterada al norte y sur del lineamiento (Figs. 3.2.7, 3.2.9 y 3.2.10).

La geometría mejorada de la zona de Benioff de la zona de subducción plana Pampeana mostrada en la figura 3.2.3 representa una geometría más simétrica en comparación a propuestas previas. La terminación al norte y al sur son más abruptas y coincidentes con los sitios de inserción de los ridges de Copiapó y Juan Fernández respectivamente. En particular, la huella del ridge de Copiapó bajo la placa Sudamericana puede ser inferida basado en es te análisis gravimétrico y e xplica e l patrón de deformación reciente que está afectando la estructura de l a región de la P una y S ierras P ampeanas y está controlando e l de sarrollo anómalo de l a cad ena volcánica de O jos de l Salado-Buenaventura.

# 3.3 E STUDIO DE LA MORFOLOGIA DE LA PLACA DE NAZ CA Y SUS IMPLICANCIAS SOBRE EL MARGEN ANDINO

#### **3.3.1. INTRODUCCION**

El margen continental occidental de América del Sur, en su segmento central a sur, se caracteriza p or l a subducción o blicua d e l a p laca d e N azca d ebajo d e la Placa Sudamericana. La placa cabalgante continental está siendo levantada dando origen a la elevación de l a c ordillera de l os A ndes m ientras que e l borde ori ental de l a pl aca oceánica e mpuja h acia el es te y s e h unde b ajo l a p laca continental (Fig. 3.3.1). L a interfaz en tre l as placas es tá marcada p or l a t rinchera P eruano-Chilena, una característica tectónica principal localizada a aproximadamente 150 km de la costa de Perú y Chile, de a proximadamente 5.900 km de largo y ancho medio de 64 km. L a trinchera profundiza desde los 4.100 m al sur de Chile (44° S ) hasta los 6.400 m a la altura del centro de Chile, y profundiza a más de 8.200 m del norte de Chile (Lindquist *et al.*, 2004; Völker *et al.*, 2006).

La t rinchera P eruano-Chilena es tá af ectada por la s ubducción de va rios a ltos batimétricos transportados por l a placa de N azca (F ig. 3.3.1). Los más s obresalientes que m arcan una importante s egmentación de l a t rinchera s on: a l nort e, a aproximadamente 15° S, el ridge N azca (N R), en su parte c entral (33° S) el ridge de Juan F ernández (*JFR*) una cadena producida por un ho t-spot, y hacia el sur la dors al Chilena, un centro de esparcimiento activo que se está subduciendo a los 45° S (Völker *et al.*, 2006).

La ed ad de la placa o ceánica au menta hacia el nort e a lo largo de la trinchera (Fig. 3.3.2) desde 0 Ma el punto triple (46.5° S, Tassara *et al.*, 2006), 10 Ma a 44° S, 20 Ma a 41° S, 33 M a a 35° S alcanzando un máximo de ~48 M a a los 20° S (Müller *et al.*, 1997). Los saltos en la ed ad a lo largo de la placa de Nazca es tán as ociados con las zonas de fractura re conocibles como pronunciados bajos batimétricos c on un a zimuth general de ~70° (Tassara *et al.*, 2006).



**Figura 3.3.2:** Morfología de l a pl aca de N azca de lineando l as pr incipales características topográficas (Amante y Eakins, 2009). Tasa de convergencia entre las placas de Naz ca y Sudam ericana e s de appr ox. 6.8 c m/yr c on un ángu lo de convergencia 78° N (Völker et al., 2006; Vigny et al., 2009). La placa Antarctica s e mueve a aprox. 6.8 cm/yr y entre ~46 con un ángulo de 53° S que es casi perpendicular a la trinchera (DeMets et al., 1990).



**Figura 3 .3.2:** Distribución d el espesor de l os s edimentos s obre l a pl aca oc eánica (Divins, 2003) superpuestos con las curvas de edad de la placa oceánica (Müller et al., 2008).

El al to r elieve d e l a l itosfera o ceánica s egmentada i nfluencia l a d istribución d e l os sedimentos a lo largo de la trinchera (Ranero *et al.*, 2006). El transporte de sedimentos hacia el norte es bloqueado por el *JFR* el cual forma un a lto topográfico dentro de la trinchera y separa dos dominios sedimentarios bien diferenciados. Hacia el sur del *JFR* hasta la unión triple de Chile está parcial o completamente rellena con sedimentos con aproximadamente 2.0 a 2.5 k m principalmente de sedimentos turbidíticos, creando de

esta forma una topografía plana en el fondo marino (Völker *et al.*, 2006). Hacia el norte del *JFR*, la trinchera forma una estrecha depresión con paredes empinadas, alcanzando una profundi dad de sde 6.100 m a más de 7.000 m y c onteniendo poc a c antidad de sedimentos (Schweller *et al.*, 1981; von Huene *et al.*, 1997; Flueh *et al.*, 1998; Laursen *et al.*, 2002) a una situación de completamente vacía de sedimentos en región más al norte del área de estudio (Fig. 3.3.2).

La cantidad de relleno sedimentario y sus propiedades físicas, ha sido relacionada entre otros factores, como uno de los parámetros que controla el acoplamiento en la zona de interfaz en tre placas. E n co nsecuencia, af ectando el b alance d e es fuerzos en tre l a litosfera d e l a p laca s uperior y l a i nterfaz en tre l as p lacas d e N azca y S udamérica (Oncken et al., 2006). Hassani et al. (1997) y Sobolev et al. (2006) s ugieren que el retroceso de 1 a l osa e stá fu ertemente i nfluenciado por el esfuerzo de fri cción d e 1 a interfaz de la placa, afectando de esta manera el estado de estrés y régimen cinemático de la placa superior. Oncken et al. (2006) explicó que una menor cantidad de sedimento efectivamente au menta e l es trés friccional d el l ímite d e p laca a través d el t iempo y resulta en un aco plamiento i ncrementado y a celeración d el aco rtamiento en 1 a placa superior. Lamb y Davis (2003) s ugirieron que la alta elevación de los Andes centrales está siendo soportada por un alto grado de acoplamiento entre placas y un aumento en el esfuerzo de cizalla resultado de la ausencia de aporte de sedimentos a la trinchera. La diferencia entre el volumen estructural de los Andes Centrales cuando es comparado con la Cordillera Patagónica ha sido atribuido al relleno sedimentario de la trinchera el cual lubrica la fricción en el canal de subducción reduciendo el acoplamiento entre la placa superior y la losa subducida (Ramos y Ghiglione, 2008).

Las variaciones del relleno sedimentario de la trinchera en los márgenes convergentes y las variaciones consiguientes en el coeficiente de fricción o lubricación de la interfaz de placa también ha sido asociado con la acreción y con la erosión tectónica del antearco (von Huene y Scholl, 1991; Adam y Reuther, 2000; Vietor y Echtler 2006, Völker *et al.*, 2006). Se ha tenido en cuenta un límite de aproximadamente 1 Km como limite sobre el cual puede ocurrir el desarrollo de una cuña de acreción y debajo del cual ocurre erosión de la en volvente continental (Lallemand *et a l.*, 1994; Oncken *et a l.*, 2006; Lamb y Davies, 2003). A lgo de erosión tectónica puede ocurrir en los segmentos de acreción tectónica en donde la capa de sedimentos no es lo suficientemente gruesa como para

suavizar los altos oceánicos (Clift y Vannucchi, 2004). Ranero *et al.* (2006) explicó que en Chile central y sur se han desarrollado prismas de acreción de aproximadamente 50–60 km de ancho, pero que pueden ser rápidamente removidos por los altos batimétricos de la placa oceánica.

Este capítulo tiene como objetivo caracterizar las asperezas de la placa de Nazca y su influencia s obre la distribución d el s edimento s obre la trinchera y consecuentemente sobre la z ona s ismogénica. P ara l ograr e ste obj etivo re alizamos e l c álculo de l a anomalía de la gra vedad y e l gra diente ve rtical, a mbos corregidos por e l e fecto topográfico.

#### **3.3.2. MARCO GEO-TECTONICO**

La placa de Nazca presenta variaciones en su relieve como montes submarinos, ridges asísmicos, c adenas volcánicas y plateaus o ceánicos (Fig. 3.3.1). La morfología de la corteza o ceánica ígnea, hacia el lado marino respecto del eje de la trinchera, está bien mapeado por medio de la batimetría (Ranero *et al.*, 2006), el espesor de s edimentos pelágicos de la placa de Nazca está estimado entre los 30 y los 150 m (Kudrass *et al.*, 1998). L os a ltos oc eánico s on e nterrados progre sivamente por l os s edimentos de la trinchera a medida que i ngresan a la z ona de s ubducción y forman c olinas a isladas dentro de la trinchera (Völker *et al.*, 2006).

El relleno s edimentario de la trinchera proviene desde los Andes y su an tearco oeste (Völker *et al.*, 2006), en donde la variación latitudinal de la topografía, erodabilidad de la roca, y su relación a las condiciones climáticas (precipitación) y consiguiente erosión, afecta el volumen de suministro de la trinchera de manera significativa, marcando una gran variabilidad (Ranero *et al.*, 2006). El enfriamiento global durante el Eoceno ha sido asociado a la aridez de la costa y falta de s edimentos en la trinchera (Zachos *et a l.*, 2001). En la región norte del área de estudio, los vientos húmedos que se originan en la región Amazónica son bloqueados por los Andes Centrales. Esto, unido a los efectos de circulación o ceánica y astenosferica, c onduce a pronun ciados c ontrastes e ntre l os sectores húmedos a lo largo de los flancos este del oróge no y las c ondiciones áridas

extremas (precipitacion < 5 cm/yr) dentro del plateau del Altiplano-Puna y en el norte de Chile y Perú (Lamb *y* Davies, 2003; Alonso *et al.*, 2006).

Por el contrario, en los Andes Patagónicos, el lado oeste del orógeno exhibe altas tasas de lluvia al sur de Chile (200 - 800 cm/año) (N ew *et al.*, 1999; 2002; Völker *et al.*, 2006), glaciaciones y altas tasas de corrientes de flujo, contrasta drásticamente con el clima árido hacia el este (WMO, 1975; Lenters y Cook, 1997). Estos vientos húmedos dominantes de l s udoeste produc en una c ortina de lluvia que e rosiona la Cordillera Patagónica aumentando el ab astecimiento d e s edimentos a l a t rinchera (R amos y Ghiglione, 2008).

Estas diferencias crean fuertes efectos erosionales y transporte de sedimentos en ambas regiones (e j: B angs y Cande, 1997; H aselton *et a l.*, 2002; Hartley, 2003; S tern y Blisniuk, 2003; Blisniuk *et al.*, 2005; Alonso *et a l.*, 2006). La denudacion de la placa superior re lacionada a las condiciones c limáticas c ontrola la cantidad de s edimentos suministrados a la trinchera y consecuentemente e l e spesor de s edimentos (V ietor y Echtler, 2006).

El t ransporte g eneral de 1 os s edimentos de ntro de 1 a trinchera e s re alizado por 1 as corrientes de turbidez en una dirección sur a norte, para las cuales el canal axial podría ser un c amino principal (Völker *et al.*, 2006). Este puede ser trazado por más de 1.000 km, integrando fuentes laterales de sedimentos, ej. los sistemas de cañones, a lo largo de la base del margen Andino (Thornburg y Kulm, 1987; Thornburg *et al.*, 1990; Laursen y Normark, 2002; Heberer *et al.*, 2011). Algunas cuencas pueden capturar el transporte no canalizado que sigue la pendiente (Völker *et al.*, 2006).

#### **3.3.2.1. MARGEN NORTE DE CHILE**

El margen norte de Chile exhibe un re troarco costero muy escarpado (Tassara *et a l.*, 2006), que ha sido caracterizado principalmente como un margen erosivo (von Huene y Scholl, 1991; Laursen *et al.*, 2002; Adam y Reuther, 2000; Völker *et al.*, 2006) con una trinchera que está p rácticamente v acía de s edimentos con i sópacas en tre 0 y 5 00 m (Lamb y Davies, 2003; Oncken *et al.*, 2006). Los procesos de erosión por subducción en esta región de los Andes están relacionados a la escabrosidad morfológica de la placa

oceánica y a la ausencia de sedimentos en la trinchera, estando está ultima a ltamente relacionada con las condiciones climáticas. Esto es puesto en evidencia por las jóvenes características t ectónicas d el an te-arco y de la e nvolvente continental (von H uene y Ranero, 2001; K ukowski y O nken, 2 006). A l nort e de  $los \sim 28^{\circ}$  e l margen e stá caracterizado por l a t ectónica c ontinental a l o largo de una t rinchera v acía d e sedimentos (Ranero *et a l.*, 2006). No e xiste u n s istema d e drenaje p ara l as h úmedas regiones al este de Sudamerica hasta la costa Pacífica ya que los Andes forman un tipo de ba rrera i nfranqueable. S olo unos p ocos rí os a traviesan e l área n o p ermitiendo escorrentías hacia el Pacífico a estas latitudes (Lamb y Davies, 2003). A demás el ridge de *JFR* bloquea el transporte de sedimentos a lo largo del eje de la trinchera desde el sur (Yañez *et a l.*, 2001), y no pe rmite que l as turbiditas que s e produc en en m ás a ltas latitudes alcancen la región.

#### **3.3.2.2 MARGEN CENTRAL A SUR DE CHILE**

El margen central de Chile está marcado por la subducción del ridge de JFR, una cadena de punto caliente formada por el volcanismo intraplaca ~900 km al oeste de la trinchera, que colisionó primero con el margen de Chile en el norte ( $\sim 20^{\circ}$ ) hace aproximadamente 22 M a, y qu e l uego s e ha movido pr ogresivamente ha cia e l s ur ha sta e l pu nto de colisión a ctual localizado a proximadamente a los 32-33° S (Y añez et al., 2001). La tectónica de l margen e s a fectada por la colisión de l ri dge de JFR de dos formas principales. E n pr imer l ugar, e l ri dge produc e e rosión, d eformación e xtensiva (von Huene et a l., 1997) y l evantamiento l ocal e n donde c olisiona c on e l c ontinente afectando la envolvente continental completamente (Ranero et al., 2006). En segundo lugar, el ridge restringe el transporte de sedimentos a lo largo del eje de la trinchera separando una trinchera altamente sedimentada hacia el sur, que se extiende casi hasta la unión triple, de una trinchera al norte de los 32.5° S que está vacía de sedimentos o contiene menos de 1 km de espesor de turbiditas confinadas a una estrecha zona axial (Schweller et al., 1981; Bangs y Cande, 1997). La distribución de los sedimentos hacia el sur de los 33° S se extiende desde los 2,2 km hasta los 3,5 km de espesor; el volumen de sedimentos aumenta hacia el sur a medida que la trinchera se ensancha desde 25 km a los 33° S hasta 80 km a los 41° S (Völker et al., 2006).

Dentro de la trinchera un canal axial que se extiende hacia el norte de los 42° S por más de 1.000 km que termina en el ridge de *JFR*, canaliza una fracción de las corrientes de turbidez (Völker *et al.*, 2006). A altas latitudes la cantidad de sedimentos suministrados a l a trinchera es tán r elacionados a l a denudación g lacial d e l os A ndes P atagónicos durante los períodos glaciales-interglaciales (Ranero *et al.*, 2006; Ramos y Ghiglione, 2008; entre otros).

#### **3.3.2.3 REGION SUR DEL PUNTO TRIPLE**

En la región más al sur del área de estudio la litosfera oceánica sudbuciente presenta una característica prominente, l a dor sal de Chile. E sta e sun centro a ctivo de esparcimiento de placas que marca el límite entre la placa de Nazca hacia el norte y la placa Antártica hacia el sur. Este centro activo tiene una tendencia aproximada NO y se aproxima a la trinchera a u n ángulo b ajo; s u ej e co lisiona co n el co ntinente a aproximadamente los ~46° S a l a altura de la península de Taitao. Esta amplia cresta topográfica de litosfera oc eánica j oven s e e xtiende ha cia e l nort e ha sta aproximadamente l os 40° S, e n donde el s istema de z onas de fra ctura de V aldivia desplaza el c entro activo unos 500 km hacia el oeste (Ranero *et al.*, 2006). La dorsal Chilena colisionó primero con el continente al sur de los 48° S, e n Tierra del Fuego, hace aproximadamente ~14 Ma y la unión triple se ha estado moviendo hacia el norte

Hacia e l nort e y hacia e l s ur de l punt o de colisión de la dors al la sedimentación de turbiditas e s de sviada s iguiendo l os gradientes topográficos. Ba sados e n ba timetría multihaz Bourgois *et al.* (2000) encontraron que existe una pronunciada diferencia en la estructura del margen hacia el norte y sur de la unión triple.

Hacia el sur de la unión triple la placa Antártica converge con la placa continental a aproximadamente 1 8 c m/año, e n e sta re gión, l a trinchera e stá c olmada c on aproximadamente ~ 2.5 km de turbiditas (Ranero *et al.*, 2006). En la región más austral entre los 51° S y los 53° S el sistema de fallas de cizalla Magallanes se extiende a través de la plataforma hacia el mar. Polonia *et al.* (2001) expuso que la tectónica del margen

puede e star i nfluenciada por d eslizamientos a 1º largo d e e sas f allas (Ranero *et a l.*, 2006).

Hacia el sur de Tierra del Fuego se localiza la zona de fractura de Shackleton, un ridge oceánico transversal formado por levantamiento relacionado a compresión a lo largo de la zona de fractura desde hace aproximadamente 8 Ma., tal como lo expuso Livermore (2004) basado en datos geofísicos y geoquímicos.

# **3.3.3. JUSTIFICACION DEL MODELO A UTILIZAR**

Para estimar un amplio conjunto de anomalías de gravedad de aire libre Pavlis *et al.* (2008) ut ilizó datos a ltimétricos s atelitales, a 1 o l argo de l m odelo de T opografía Dinámica Oceánica estimado. Ya que la grilla que conforma el modelo, se basa en datos altimétricos p ara l as ár eas o ceánicas (Sandwell y S mith, 1997), l as cu ales tienen u na mayor resolución de 2' x 2', el modelo EGM08 presenta mejor resolución que en tierra. El análisis estadístico (APENDICE 3.3) muestra que sobre el océano las diferencias no son tan grandes demostrando la confiabilidad del modelo EGM08 sobre esas áreas.

Este c apítulo s e centra en la relación entre la características de los altos de la placa oceánica relacionadas a variaciones de densidad y la distribución de los sedimentos en la trinchera. Esto requiere de un conjunto de datos con cobertura regional más los datos de al ta frecuencia. El modelo EGM08 cumple a mbos re querimientos s obre el océano pero pre senta mayores di ferencias s obre los A ndes. E n e sta z ona, G OCE mantiene mejores datos aunque con menor resolución espacial.

Se cal cularon l os f uncionales d el g eopotencial en términos d e l os co eficientes d el modelo en armónicos esféricos hasta grado y orden N=2159 para EGM08 (Pavlis *et al.*, 2008) y hasta grado y orden N=250 para GOCE (Pail *et al.*, 2011), en una grilla regular de 0.05° de tamaño de grilla. A partir del modelo de gravedad gl obal s e obt uvo e l potencial obs ervado y r estando de e l c ampo pot encial de l elipsoide de re ferencia s e obtuvo el potencial anómalo (Janak y Sprlak, 2006).

El potencial generado por la topografía fue calculado a partir del modelo de elevación digital (ETOPO1, Amante y Eakins, 2008), utilizando el software *Tesseroids-V2* (Uieda *et al.*, 2010), la altura de cálculo es de 7.000 m para asegurar que todos los valores están

sobre la topografía. La corrección a lcanza ha sta decenas de Eötvös para el gra diente vertical y unos c ientos de mGal pa ra l a gra vedad. Es m ayor s obre l as mayores elevaciones topográficas y sobre las menores depresiones como en la trinchera chilena.

#### **3.3.4. RESULTADOS**

En es ta s ección s e realizó un análisis general de los re sultados obt enidos y en l a próxima se hizo una discusión más detallada y la comparación con trabajos previos. La anomalía de gra vedad c orregida por t opografía obt enida c on e l m odelo E GM08 e s mapeada en l a figura 3.3.3 y e l gra diente v ertical d e l a gra vedad corregido por topografía es mostrado en la figura 3.3.4. La comparación de ambos campos revela una óptima correlación en la localización de las anomalías, resolviendo el Tzz en forma más detallada.

La anomalía gravimétrica refleja las inhomogeneidades de masa de las placas oceánicas de Nazca y A ntártica, s iendo not orio el re corrido de l ri dge de Nazca, el d e J uan Fernández Ri dge (*JFR*), y de la dors al oc eánica d e Chi le e xpresados por va lores gravedad menores que la placa circundante (Fig. 3.3.3). Mar adentro de la trinchera, el "bulge" o a bultamiento flexural de la placa de Nazca está marcado por una anomalía positiva de más de +280 mGal hacia el norte, de aproximadamente +250 mGal en la región c entral, d isminuyendo ha cia el s ur ha sta la dors al de Chile. En la región más austral la anomalía de gravedad aumenta en la dirección suroeste a medida que la edad de la litosfera o ceánica aumenta (Fig. 3.3.2). Esta relación entre edades de la corteza oceánica y gravedad (Müller et al., 2008), también observada en las cercanías del Codo de A rica, a l nort e d e l a re gión de e studio, fue re portada pr eviamente por W ienecke (2006) qui en encontró un a clara relación en tre al tas ed ades corticales y an omalías de Bouguer positivas mar a dentro. S in embargo, e stá t endencia está s uperpuesta por l as anomalías causadas por los altos y bajos topográficos de la corteza oceánica, que son causados por diferentes fuentes (Götze et al., 2003) tal como lo explicado por Wienecke (2006).

El gradiente vertical de la gravedad (Fig. 3.3.4) presenta una anomalía maxima positiva, mayor a +20 Eötvös en la región norte, en el ante-bulge, el cual disminuye hacia el sur

del r idge d e J uan F ernández. A es tas l atitudes, h acia l a l ínea d e co sta, l a t rinchera chilena es tá marcada p or u na an omalía n egativa d e T zz d e menos d e -10 E ötvös resultado de los sedimentos de baja densidad que ocupan la trinchera y luego ocupan el canal de subducción. El efecto gravimétrico de la Cordillera de los Andes disminuye en la dirección sur reflejando la menor elevación de Cordillera y consecuente reducción del espesor cortical como lo explico Hackney *et al.* (2006) basado en datos de gravedad.



**Figura 3.3.3:** Mapa de l a anom alía d e gr avedad c orregida por topografía para e l modelo EGM08 hasta grado y orden N=2159. Las características más prominentes de la corteza oceánica como el ridge de Nazca, el de Juan Fernandez y la dorsal de Chile son delineadas, y están expresadas por valores de gravedad bajos. Notar la relación entre

los máximos de las anomalías de gravedad mar adentro y la edad de la placa oceánica (Fig. 3.3.2). En el área continental la anomalía de gravedad refleja el decrecimiento hacia el sur de los Andes (Fig. 3.3.1) y el adelgazamiento de la raíz correspondiente. Línea costera: línea negra delgada. Límites Nacionales: línea negra gruesa.



**Figura 3.3.4:** Mapa de l gr adiente v ertical de l a gr avedad corregido por t opografía para el modelo EGM08 hasta grado y orden 2159. Las principales características de la placa oc eánica s on de lineadas, s iendo not orios l os baj os v alores de l gr adiente d e gravedad paralelos a la trinchera hacia el sur del ridge Juan Fernández Ridge. Línea costera: Línea negra fina. Límites Nacionales: Línea negra gruesa.

#### **3.3.4.1 DERIVADOS DE LA GRAVEDAD CON GOCE**

La anomalía de gravedad corregida por topografía y el gradiente vertical calculados con el modelo GOCE hasta grado/orden N=250 es presentado en la (Fig. 3.3.5) y en la (Fig. 3.3.6) re spectivamente. L a re solución de l as e structuras ge ológicas e s menor que l a esperada para el modelo EGM08, y es de aproximadamente  $\lambda min \approx 2\pi R/Nmax \approx 160$  km. La anomalía de gravedad exhibe el mismo patrón que el obtenido con EGM08, pero las anomalías son suavizadas debido a la menor resolución espacial de los datos. Los ridges de Nazca, Iquique, y Juan Fernández y la dorsal de Chile también pueden ser detectadas sobre la litosfera o ceánica. El bulge flexural cuya magnitud disminuye en la dirección sur, y la anomalía máxima (más de 300 mGal) en el Codo de Arica y en la región más sur-oeste, coincide con la interpretación previa. La respuesta negativa de la raíz Andina también es demarcada.

El gradiente vertical de la gravedad obtenido con GOCE (Fig. 3.3.6) también delinea los ridges de N azca, Iq uique, y J uan F ernandez. El e fecto de l flexural bul ge di sminuye hacia el sur tal como se expresó con anterioridad y las anomalías hacia el este de la trinchera presentan un patrón de distribución similar. Ellas son más positivas al norte de *JFR*, y presentan los mismos segmentos a 38° S, a 54° S, y entre 46° S y 48° S en donde la dorsal de Chile colisiona con la losa continental.

#### **3.3.4.2 PERFILES A LO LARGO DEL LIMITE ENTRE PLACAS**

Se t razaron c uatro perfiles s obre l a a nomalía c orregida po r t opografía obt enida c on EGM08 y con GOCE (para localización de los perfiles ver Fig. 3.3.5).

El primer perfil se trazó sobre la zona norte con una dirección aproximada O-E. En este perfil 1 (Fig. 3.3.7a), el "bulge" flexural de la litosfera oceánica, la cual no presenta una expresión topográfica significativa, es revelado por un máximo en la señal de GA con aproximadamente +300 mGal. El ridge de Nazca exhibe un efecto gravimétrico menor que la placa circundante, expresado en ambas señales. La trinchera es detectada como una inflexión en la señal de GA con aproximadamente +200 mGal. En el continente, las montañas d e l os A ndes s on e xpresadas por una re spuesta gra vimétrica ne gativa relacionada con la gran raíz Andina. El perfil 2 (F ig. 3.3.7b) trazado al norte del *JFR* 

Instituto Geofisico y Sismologico Ing. Volponi

presenta un pa trón s imilar, y también e xhibe una bue na correspondencia e ntre a mbas señales. La característica más sobresaliente en los perfiles 3 y 4 es la menor elevación de la cadena A ndina con la correspondiente menor respuesta gravimétrica d e la raíz Andina. E n e stos pe rfiles no e xiste u na e xpresión t opográfica s ignificativa de la trinchera la cual es tá r ellena d e s edimentos. A p esar d e el lo la trinchera también es detectada como una inflexión en la señal de GA.



**Figura 3.3.5:** Mapa de l a anom alía d e gr avedad c orregida por topografía para e l modelo G OCE has ta gr ado/orden 250. Límite d e costa: L ínea ne gra f ina. L imites Nacionales: línea negra gruesa. La línea de trazo indica los distintos perfiles a distintas latitudes.



**Figura 3.3.6:** *Gradiente v ertical d e l a gr avedad c orregido por t opografia par a e l modelo GOCE hasta grado/orden 250.* 











Figura 3.3.7c: Perfil zona centro-sur.



Figura 3.3.7d: Perfil zona sur.

La re spuesta gra vimétrica de a mbos modelos muestra u na bue na c orrespondencia, especialmente en las altas longitudes de onda y sobre el océano. Esto concuerda con el análisis es tadístico r ealizado an teriormente en el c ual ambos m odelos fue ron comparadaos hasta el mismo grado y orden del desarrollo en armónicos esféricos. Los resultados obtenidos con el modelo EGM08 para la región Andina están fu ertemente influenciados por l a a usencia de un a ba se de da tos h omogénea d e a nomalías gravimétricas en el modelo EGM08, tal como se explicó anteriormente.

# 3.3.5. ANAL ISIS DE TALLADO Y CO MPARACION CO N T RABAJOS PREVIOS

Para llevar a cabo la interpretación y correlación con la morfología de la placa oceánica se e ligió e l modelo EGM08 ya que pre senta la mayor re solución e spacial di sponible hasta e l momento y e stá bi en c orrelacionada c on el modelo s atelital puro de GOCE sobre la región oceánica. E sto permite d eterminar la morfología de las e structuras en una forma más optima tal como hizo Braitenberg *et al* (2011) y Alvarez *et al*. (2012). El estudio de las estructuras Andinas se realizó solo en la región sur de los 36° S, en donde el modelo EGM08 presenta una mejor correspondencia con el modelo satelital puro de GOCE, y una mejor resolución espacial que este último.

El margen continental es dividido en cuatro secciones a fin de obtener un análisis más detallado. Las primeras tres secciones corresponden a la placa de Nazca. La región norte está comprendida entre el ri dge de Nazca y el de Copi apó, y pre senta una trinchera

prácticamente v acía de sedimentos. La zona cen tral en tre el ridge de Copiapó y el de *JFR* presenta u na c antidad d e s edimentos b aja a i ntermedia. L a t ercera r egión es tá caracterizada por una trinchera completa de sedimentos y corresponde a la sección entre el ridge *JFR* y la dorsal de Chile. La última sección está localizada al sur de la dorsal de Chile y corresponde al contacto entre la placa Antártica con la placa sudamericana.

#### 3.3.5.1. REGION DEL NORTE DE CHILE: 16° - 30° S

El efecto gravimétrico de la litosfera o ceánica au menta en dirección noreste a medida que la edad de la placa aumenta, y alcanza un máximo en la región del Codo de Arica. La localización de l ri dge de N azca está de finido por un a señal gra vimétrica ba ja respecto d e l a p laca ci rcundante, la señal v aría en tre aproximadamente -20 a +200 mGal. Los valores de Tzz varían entre -10 a +0 Eötvös y se vuelven más positivos lejos del ridge. La zona de fractura de Nazca es de finida mejor por el Tzz, ya que presenta una señal lineal de gradiente que se extiende oblicuamente en la dirección N-E por más de 800 km, desde el ridge de Nazca hasta la trinchera.

El ri dge de Iqui que también es de tectado por l a señal gra vimétrica, pr esentando una señal gra vimétrica más positiva que el ridge de Nazca, no s iendo tan pronunciada su diferenciación con la placa oceánica circundante como en el caso anterior. Los montes submarinos sobre este ridge presentan más de +270 mGal, y más de +25 Eötvos. Los ridges de Taltal y Copiapó son detectados en la GA y en el Tzz; las cadenas de montes submarinos sobre estos ridges presentan más de +250 mGal y +25 Eötvos.

Al norte de ridge de Copiapó hasta los 20° S no ha y anomalías negativas significativas en el Tzz que indiquen materiales de baja densidad entre la trinchera y la línea de costa. Por el contrario, hay varias anomalías positivas de más de +20 Eötvös la mayoría de las cuales se extienden bajo el margen continental. Trabajos previos muestran que entre los 21° y l os 24° S 1 a trinchera e stá va cía de s edimentos, como l as imágenes s ísmicas presentadas por Sick *et al.* (2006). Previamente von Huene *et al.* (1999) reportó erosión debida al proceso de subducción y Bangs y Cande (1997) e xplicaron que el relieve del basamento no está completamente cubierto con sedimentos en esta área.



Figura 3.3.8: Mapa de anomalía de gravedad para la trinchera chilena.



Figura 3.3.9: Gradiente vertical de la gravedad para la región norte.

Al norte de aproximadamente los 20° S hasta el ridge de Nazca, en la región del Codo de A rica, s e d elinean al gunas an omalías n egativas en la señal d e G A y en el T zz indicando l a p robable ex istencia d e materiales d e b aja d ensidad. E stas cu encas d e antearco confinan la pe queña c antidad de e rosión pro vocada por l as e scasas precipitaciones durante los últimos 20 Ma (Scholl *et al.*, 1970; Hartley y Jolley, 1995) y durante los últimos 10 Ma el aporte ha sido minimo debido a las áridas condiciones tal como lo explico Ranero *et al.* (2006).

Los datos presentados en las figuras 3.3.8 y 3.3.9 son consistentes con estudios previos (ej. Bangs y Cande, 1997) quienes proponían aproximadamente 0.5 Km de relleno en la trinchera al norte de los 21° S y menos de 0.1 Km al sur hasta aproximadamente los 27° S, en donde colisiona el ridge de Copiapó.

### 3.3.5.2 CHILE CENTRAL: 26° - 34°

El sector de Chile central va desde el ridge de Copiapó hasta el de Juan Fernández y está l ocalizado s obre l a r egión d e p laca p lana. El *JFR* es de limitado por una señal gravimétrica bien definida menor que la placa circundante. Esto es un indicativo de una corteza o ceánica en grosada b ajo el *JFR*, t al c omo re portó von H uene *et a l.* (1997) basado en datos sísmicos de angulo-amplio. Al este del hot-spot actual y al oeste de la isla Alexander Selkirk Island se encontraron valores menores de GA y negativos de Tzz. Sandwell y Smith (1997) relacionaron estas anomalías negativas obtenidas de gravedad satelital a raíces corticales indicativas de la flexión cortical debida a la carga topográfica asociada a los montes submarinos. La GA alcanza su máxima expresión sobre la cadena de montes submarinos e islas, con más de +250 mGal. La señal de Tzz también exhibe diferentes a nomalías pos itivas de m ás de +25 E ötvös, e xpresión de 1 os num erosos edificios volcánicos y montes submarinos asociados al ridge de *JFR*.



Figura 3.3.10: Mapa de anomalía de gravedad para Chile central.

Perfiles sísmicos (von H uene *et al.*, 1997) i ndican una corteza oceánica 1.5-2 km más gruesa ha cia el nort e que ha cia el s ur del e je del ri dge, y más superficial c erca a l a trinchera que en ningún otro lugar en la extensión del mismo (Sandwell y Smith, 1997),

Instituto Geofisico y Sismologico Ing. Volponi

en c oincidencia c on l o mostrado por l os mapas d e GA y Tzz. C erca d e la trinchera, sobre la placa oceánica, se encuentra localizado el monte submarino O'Higgins el cual presenta una señal de más de +270 mGal y más de +20 Eötvös. Al sur del mismo está la fractura O 'Higgins delineada e n la GA por un e strechamiento de l c ontorno d e +250 mGal. E l ri dge O 'Higgins e stá l ocalizado a l nort e de l os montes s ubmarinos y expresado por va lores negativos de Tzz (menores a -10 Eötvös). Hay una significativa anomalía d e Tzz a l este d e la trinchera, d e aproximadamente +20 Eötvös, pre sentada como una continuación de esta cadena de montes submarinos.

Entre el eje de la trinchera y la envolvente continental, la señal del gradiente exhibe un contorno bi en de finido de + 0 E ötvös, c on va lores menores de ntro, i ndicando l a disminución abrupta de relleno sedimentario en la trinchera. Los valores menores de la anomalía d e Tzz es tán l ocalizados h acia el o este h acia la trinchera, ex cepto e n l as cercanías d el *JFR* en donde l os c ontornos s on de splazados ha cia e l e ste. D iferentes autores (Bangs y Cande, 1997; Von Huene *et al.*, 1997; Ranero *et al.*, 2006; Lohrmann *et al.*, 2006; entre otros) coinciden en que esta área el espesor del relleno sedimentario es < 1 km, y está confinado a una zona estrecha en el eje de la trinchera. Ranero *et al.* (2006) reportó que la envolvente continental está formada por un pri sma sedimentario de 5 a 10 km de ancho.



Figura 3.3.11: Mapa del gradiente vertical de la gravedad para Chile central.

Hacia el sur de la prolongación del *JFR*, y hacia el este de la trinchera, se encuentra la cuenca d e V alparaíso. E l r idge d e P unta S alinas f lanquea está cu enca d e r etroarco submarina hacia el norte, y el montículo Topocalma, un alto de basamento cubierto por

una de lgada c apa d e s edimentos, marca s u l ímite ha cia e l sur (L aursen *y* Normark, 2002). La cuenca es delineada en los mapas de GA y en el de Tzz (Figs. 3.3.11, 3.3.12), la anomalía de Tzz disminuye hacia el continente. Esto es consistente con lo expuesto por Ranero *et al.*, (2006) quien explicó que el relleno de la cuenca se hace menor hacia el océano, indicando un levantamiento progresivo en ese área.

#### 3.3.5.3. REGION CENTRO-SUR DE CHILE: 32° - 46°

Esta región, que va desde el ridge JFR hasta la dorsal de Chile, está caracterizada por el cambio abrupto a valores negativos en la señal del Tzz (menores a -10 Eötvös) entre la línea d e co sta y e l ej e d e la t rinchera. L a r espuesta g ravimétrica p resenta u n comportamiento análogo, al sur de JFR se vuelve más negativa con valores menores a +50 mGal, indicando la existencia de materiales de baja densidad . En esta zona, el eje de la trinchera se ensancha hasta los ~ 40 km, contiene un grueso relleno de turbiditas (hasta 2.5 km de espesor), y se han desarrollado amplios prismas de acreción de más de 50-60 km de ancho (Ranero et al., 2006; Bangs y Cande, 1997). Al sur de la cuenca de Valparaíso algunas cuencas someras de antearco (~ 1 Km de espesor (von Huene et al., 1997) basado en registros sísmicos) se extienden hacia el sur sobre la losa (Gonzalez, 1989; Bangs y Cande, 1997). A l sur de la zona en donde colisiona el ridge de JFR domina la acreción frontal de sedimentos y se extiende hacia el sur hasta la región en que se subduce la dorsal de Chile (Bangs y Cande 1997), inferido de datos de batimetría (Sandwell y Smith, 1997) y datos sísmicos de alta resolución (Laursen et al., 2002). El margen muestra un a e nvolvente s uperior s in m odificar y un pri sma de a creción resultado de una placa oc eánica nor mal hundi éndose en u na trinchera colmada de espesos sedimentos (Ranero et al., 2006).

La respuesta del bulge flexural de la placa de Nazca di sminuye a valores menores de Tzz a l s ur d el *JFR*. E ste ef ecto es más n otorio en la señal d e G A l a cu al d ecrece continuamente ha sta un m ínimo en la cercanía de la dors al de Chile. E sta última e stá marcada por un contorno de +180 mGal, y +4 E ötvös para Tzz. D iferentes z onas de fractura sobre la placa de Nazca que ingresan en forma oblicua a la trinchera están bien definidas por a mbos G A y Tzz. E stas fallas transformantes fue ron de scriptas como corteza altamente s erpentinizada por Co ntreras-Reyes (2008). L a zona de fractura de Valdivia separa cortezas oceánicas de diferentes edades y espesores (Tebbens y Cande, 1997) producidas en la dorsal de Chile al sur, la cual exhibe valores de GA menores que la corteza oceánica del rise Pacifico al norte de esta zona de fractura.



Figura 3.3.12: Mapa de la anomalía de gravedad para la región centro-sur de Chile.

El ingreso de las diferentes zonas de fractura afecta la distribución de sedimentos; está segmentación es detectada por la señal de Tzz. La anomalía positiva en la GA y en el Tzz que es paralela a la línea de costa al norte de los 39° S es típica de la mayoría de los márgenes convergentes tal como lo reporto Hackney *et al.* (2006). Al sur de la isla de Mocha, la tendencia de la anomalía negativa de Tzz es desplazada hacia la plataforma dando lugar a dos anomalías positivas de más de +10 Eötvös. A quí es evidenciada la zona de falla de Mocha-Villarica (Melnick *et al.*, 2003). E n la placa continental, entre los 38° S y los 40° S, la región está marcada por el límite sur de la Cordillera Principal y el desarrollo de la Cordillera Patagónica hacia el sur.

Esta interrupción coincide con el lineamiento de Bio-Bio Alumine (Garcia Morabito *et al.*, 2003; Ros enau *et al.*, 2006). E n e sta re gión la placa superior e s segmentada por grandes zonas de falla con orientación NO-SE como la de Bio Bio, Lanalhue, Gastre y la antes mencionada Mocha-Villarica, e videnciada por da tos geológicos y geofísicos (Sick *et al.*, 2006; Hackney *et al.*, 2006; Krawczyk *et al.*, 2006; Ramos et. al., 2011; entre ot ros). A a proximante 38° S s e pue de obs ervar un de splazamiento de aproximadamente 100 K m entre el arco magmático de la Cordillera de la Costa y el batolito P atagónico de e dad P aleozoica ha cia e l s ur e xpresado por a ltos v alores positivos d e T zz. En es ta zo na l a zona d e f alla d e M ocha-Villarica s epara l as exposiciones d el ar co magmático h acia el sur de l a c ubierta de roc as vol canico-sedimentarias de edad (ver Hackney *et al.*, 2006).



**Figura 3.3.13:** *Gradiente vertical de la gravedad para la región centro-sur de Chile.* Los lineamientos son de: Krawczyk et al., 2006 y de Hackney et al., 2006.

Los desplazamientos de las estructuras son notorios en la señal de Tzz (Fig. 3.3.10) las secuencias s edimentarias marinas d e edad J urásica (ba jos va lores de T zz) s on

desplazados hacia el este sobre el continente. Los bajos valores de Tzz hacia el norte se deben a l a ra íz A ndina de l a Cordi llera P rincipal c onstituida pri ncipalmente por depósitos marinos de edad Jurásica y Cretácica. Los altos valores de Tzz intercalados en el flanco oeste de la Cordillera Principal están asociados al volcanismo de arco de edad Cuaternaria. Las imágenes sísmicas entre los 36º y los 40º S presentadas por Sick *et al.* (2006) m uestran qu e l a t rinchera pre senta un re lleno s edimentario s ubstancial; e llos confirmaron la e xistencia d e una cuña de a creción de e dad P ermo-Triásica bajo la envolvente continental en esta región. Hacia el sur de los ~ 39ºS hasta aproximadamente los 52º S, hacia el este de la línea de costa, los altos valores de la señal del gradiente están asociados a las rocas graníticas del batolito Patagónico.

Hacia e l nort e d e l a pe nínsula de Taitao un pe queño pri sma s edimentario de aproximadamente 5 km de a ncho ha s ido re portado por Ra nero *et a l.* (2006). A aproximadamente 47° S la subducción del centro activo promovió el estrechamiento de la región del antearco y la somerización de la trinchera con la subsiguiente disminución abrupta d el espesor de s edimentos t al como fue r eportado por di versos e studios (e.j. Bangs y Cande, 1997; Cande *et al.*, 1987). En la cercanía de la unión triple, la señal de Tzz muestra un e strechamiento de l va lor ne gativo alcanzando + 0 E ötvös l a z ona de colisión del punto triple.

Hacia el sur-este de la península de Taitao, el Golfo de Penas exhibe bajos valores de GA (< 0 mGal) y menos de -10 Eötvös indicando un c uerpo de baja densidad en esa área. Hacia el sur de este bajo, el Tzz muestra un canal de subducción truncado como consecuencia de 1 a c olisión d el a dors al de Chi le c ontra e 1 margen ha ce aproximadamente 3 - 6 Ma. Ranero *et al.* (2006) señaló que en esta región un prisma de acreción se ensancha abruptamente hacia el sur a medida que el frente de deformación migra hacia el mar y una zona más amplia de turbiditas de la trinchera es envuelta en la deformación (Cande y Leslie 1986; Bourgois *et al.* 2000). L uego de que el centro de esparcimiento s e s ubduce, el borde de l m argen c ontinental s ubside unos 4-5 k m de profundidad y un a c uña de acreción, de ha sta 8 k m de espesor y cerca d e 60 km de ancho, se desarrolló contra el margen truncado (Ranero *et al.*, 2006).

#### 3.3.5.4. REGION MAS AUSTRAL DE CHILE: 46° - 57°

Hacia el sur de la dorsal de Chile, la anomalía de gravedad aumenta sus valores en la dirección SO alcanzando más de +300 mGal en donde la placa es más vieja. Al sur del punto triple entre los 47° S y los 49° S, mar adentro, la señal de Tzz alterna entre valores positivos y ne gativos, va riando de sde menos de -20 Eötvös a más de + 10 E ötvös, indicando la existencia de un c uerpo más denso. Estas anomalías reflejan la existencia de la re construcción de l pr isma d e a creción l uego de la subducción d e la dors al de Chile. Entre los 49° S y los 50° S, s e pue den obs ervar do s c uerpos ori entados en la dirección EO excediendo más de 15 Eötvös. Aquí el prisma sedimentario está confinado a una z ona e strecha ha cia e ste. A l s ur de e sto ha sta los 53° S a proximadamente, e l prisma se ensancha hasta aproximadamente los 50 km, excepto a los 51° S en donde se estrecha hacia la costa. Los altos valores de Tzz bajo el archipiélago Chileno al sur de los 48° S re vela e l "bakstop" continental for mado por i ntrusiones de l b atolito Patagónico y por un complejo de subducción Paleo-Mesozoico (ver Polonia *et al.*, 2001 para más detalle).



**Figura 3.3.14:** *Mapa de anom alía de gr avedad par a l a región más austral. Referencias: CT J: U nion t riple Chi lena, MF FS: Z ona de f allas de Mage llanes-Fagnano, SFZ: Zona de fractura de Escocia.* 



Figura 3.3.15: Gradiente vertical de la gravedad para la región más austral.

Hacia el sur de los 53º S el Tzz alterna entre valores positivos y negativos revelando un cuerpo elongado en la dirección NO-SE, alineado con el margen continental. Al sur de los 55° S el cuerpo cambia su orientación en la dirección S-SE. Este cuerpo más denso, compartimenta la trinchera, separando dos anomalías negativas de Tzz. Ranero et al., (2006) resalto un cambio abrupto de gradiente en la anomalía de gravedad de positivo a negativo en este área, y lo interpreto como un lineamiento orientado aproximadamente en la dirección NO-SE que marcaria el quiebre de la losa. Mar adentro del eje de la trinchera el Tzz cae a menos de -10 Eötvös y la anomalía de gravedad delinea un cuerpo elongado con valores negativos menores a -50 mGal. Hacia el este del cuerpo denso, se puede obs ervar o tra a nomalía n egativa co n v alores d e Tzz menores a -10 E ötvös, indicando bajas densidades en la zona. Polonia et al, (2001) delineo una gruesa sección sedimentaria en la zona de subducción, u na estrecha y deformada cuña de acreción contra el backstop, y una cuenca de antearco. La última está localizada entre el backstop y el complejo a crecionario y entrampa los sedimentos derivados de l continente. M ás tarde Ra nero et a l. (2006) i dentifico e stá a nomalía c omo u n pri sma de acreción, de aproximadamente 50 km de ancho y una cuenca submarina de antearco basándose en perfiles sísmicos (Polonia et al., 1999; Polonia et al., 2001) y en gravimetría (Rubio et al., 2000).

La zona de fractura de Shakleton la cual marca el límite entre la placa Antártica y la de Escocia también es delineada en la figura 3.3.12, y exhibe un buen alineamiento con la anomalía positiva descripta anteriormente. El sistema de fallas de Magellanes-Fagnano (MFFS) que marca el límite entre las placas de Sudamérica y Escocia es delimeado en la figura 3.3.12.

#### **3.3.6. CONCLUSIONES**

Utilizando el nuevo modelo global EGM08, cuya calidad es aceptable sobre el océano en donde los datos satelitales altimétricos integran la expansión armónica, se delinearon diferentes anomalías sobre la placa de Nazca y sobre el margen Chileno en función de las anomalías de gravedad y del gradiente vertical. La utilización de este modelo, el de mayor re solución e spacial ha sta el momento, p ermite de linear c on gr an de talle l a distribución d e lo s altos e n la placa o ceánica y l a d istribución d e las an omalías d e densidad paralelas a la trinchera relacionadas con el relleno sedimentario.

La s eñal d el T zz es u na h erramienta ó ptima p ara d elinear ár eas co n contrastes significativos de d ensidad s obre e l margen. E sta técnica es c omplementada con l a anomalía de gravedad. Los resultados muestran que la segmentación de las anomalías paralelas a la trinchera está fuertemente relacionada con la distribución de sedimentos y su relación con las características de la placa oceánica entrante. Esto es consistente con trabajos pre vios ba sados e n ba timetría, s ismología y da tos de gra vedad l ocales. L a delimitación d e diferentes a nomalías tales como montes s ubmarinos e s de un i nterés especial ya que ellos han sido relacionados con la generación de sismos y también como barreras a la propa gación de la e nergía s ísmica de ot ros e ventos (Cont reras-Reyes *y* Carrizo, 2010). La identificación de áreas de menor densidad sobre el margen, como el espesor de s edimentos o c uencas s ubmarinas, ge neralmente de limitadas p or l a continuación de las c adenas de vol canes y montes s ubmarinos, z onas de fra ctura e s crítica para estudios relacionados a las zonas de ruptura de grandes sismos.

Los mapas del Tzz son sumamente útiles para delinear grandes lineamientos como en el caso del de B io B io-Alumine que marca el límite s ur de la Cordillera P rincipal y el comienzo de la Cordillera P atagónica h acia el s ur. L a zo na de f ractura de M ocha-

Valdivia la cual desplaza las estructuras sobre la trinchera también es evidenciada. En zona más austral, el sistema de fallas de Magallanes Fagnano, que marca el límite entre la placa Sudamericana y la de Escocia, es demarcado con claridad. Hacia el sur-oeste de Tierra d el F uego, e n d onde es localizado el límite en tre l a placa A ntártica y l a d e Escocia se encontró un cuerpo denso paralelo al margen continental. Este levantamiento podría ser causado por movimientos de cizalla en la región debido a la zona de fractura de Shakleton.

La relación entre los altos valores de anomalía y gradiente en el bulge flexural al norte del ridge de Juan Fernández, la ausencia de sedimentos de la trinchera a estas latitudes y las mayores e levaciones de la Cordi llera d e los A ndes en la región, es d e especial interés. Lo c ontrario oc urre a l s ur d e los 32° S e n donde e l efecto de l out er ri se disminuye en la direción s ur y los valores d el Tzz r eflejan los materiales d e menor densidad que rellenan la trinchera y el canal de subducción. El efecto de la raíz Andina disminuye hacia el sur a medida que la cadena de los Andes pierde altura y volumen.

# **3.3.7. APENDICE I: COMPARACION ENTRE MODELOS**

Por comparación de la anomalía de gravedad derivada del satélite GOCE (Pail *et al.*, 2011) con la obtenida del modelo EGM08 (Pavlis *et al.*, 2008), se puede mostrar que los campos están solo en concordancia parcial (Fig. 3.3.16). Los parámetros estadísticos de la diferencia entre ambos campos son mostrados en la Tabla 3.3.1. El valor absoluto de la diferencia (EGM08-GOCE) es mostrado en la figura 3.3.17a.

Diferencia promedio	0.0187 mGal
Desviacion estandar	10.875 mGal
Valor máximo de la diferencia	67.515 mGal

 Tabla 3.3.1. Parámetros estadísticos de la diferencia.

Se co mparó una re gión de a lta c alidad c on una d e ba ja c alidad e n términos de l histograma del residual. Un área con calidad degradada, de 2º x 2º (cuadrado negro en la Fig. 3.3.17a; es comparado con un c uadro de igual tamaños (blanco) de relativamente

alta calidad. Los histogramas de los residuales (Fig. 3.3.18) muestran los valores más altos para el cuadro negro (sobre la región de la Puna).

Como u na medida estadística d e l a c alidad d e E GM08, s e ca lculó la d esviación cuadrática media (rms) de la diferencia, en ventanas móviles de 1° x 1°. El resultado es mostrado en la Fig. 3.3.17b. El valor más frecuente de la desviación rms es 5 mGal (Fig. 3.3.19). L as ubi caciones e n donde l os da tos que no pro vienen de s atélites tienen problemas reflejan valores altamente incrementados (de hasta 31 mGal).

Los re sultados de este a nálisis e stadístico muestran qu e l os c ampos s olo pre sentan concordancia parcial, y que las diferencias son pequeñas.



**Figura 3.3.16:** Control de c alidad de l modelo de gravedad E GM08 (Pavlis et a l., 2008), e l c ual c ombina d atos te rrestres y s atelitales (GRACE), c on e l m odelo de gravedad derivado solo de datos satelitales GOCE (Pail et al., 2011). Máximo grado y orden N=250. *izq*) Anomalía de gravedad obt enida c on E GM08. *der*) Anomalía de gravedad obtenida con GOCE. Bordes nacionales: línea de trazo; limites de provincia: línea negra delgada; línea de costa: línea negra.



**Figura 3.3.17: Izq.:** Valor absoluto de la diferencia entre ambos campos. El cuadrado negro muestra e l área con dat os e rróneos. El cuadrado bl anco muestra e l área con datos buenos. **Der.:** Raíz cuadrática media del residual de la gravedad en cuadros de 1° x 1°. L ímites nac ionales: l ínea de trazo; l imites pr ovinciales: l ínea ne gra de lgada; líneas de costa: l ínea n egra. Las diferencias entre los dos campos s e de ben a datos erróneos de origen terrestre o la ausencia de ellos en el modelo EGM08.



**Figura 3.3.18:** *Histograma de la anomalía de gravedad residual entre EGM08 y GOCE* (hasta grado y orden N=250). Izquierda (buen cuadro): cuadrado blanco de la figura 3.3.14. Derecho (mal cuadro): cuadrado negro de la figura 3.3.14.



Figura 3.3.19: Histograma de las desviaciones rms en cuadros de 1° x 1°.
# 3.4. RE LACION ENTRE L AS Z ONAS DE R UPTURA DE L OS G RANDES SISMOS EN EL MARGEN ACTIVO Y EL TZZ.

## **3.4.1. INTRODUCCION**

Algunas z onas de subducción s on a fectadas por l a ocurrencia de grandes terremotos (magnitud momento  $Mw \ge 8.0$ ) generalmente relacionados a fallas en los límites de placas localizadas entre la litósfera o ceánica en subducción y la placa cabalgante. La zona de subducción Chi lena es afectada fre cuentemente por grandes t erremotos c on dimensiones de área de falla a lcanzando los cientos de kilómetros, extensa y fuerte sacudida, y tsunamis destructivos (Ruff, 1989), como por ejemplo los sismos de 1960 y 2010. Varios autores relacionaron la edad de litósfera oceánica y la tasa de convergencia con el acoplamiento sísmico y la consecuente variación del máximo tamaño del sismo (Kanamori, 1971; Uyeda y Kanamori, 1979; Ruff y Kanamori, 1980). Más tarde, Ruff (1989) propus o que el exceso de s edimentos en la trinchera e staba as ociado con la subducción de una capa sedimentaria coherente, la cual a elevada presión y temperatura, forma una z ona de c ontacto e ntre a mbas pl acas fue rte y hom ogénea. Esta i nterfaz homogénea mejora el acoplamiento sísmico favoreciendo la propagación de la ruptura paralelamente a la trinchera y grandes magnitudes de sismos. Más recientemente, Lamb y Davis (2003) propusieron que también pue de modificar la transmisión de lesfuerzo tectónico a través de la interfaz de placa.

Por otra parte, el tamaño y la frecuencia de los grandes sismos parece estar fuertemente influenciada por l a subducción de l os a ltos t opográficos de l a pl aca oc eánica (H igh oceanic fe artures, *Hof's*) c omo s er: montes s ubmarinos, z onas de fra ctura y r idges (Kelleher y McCann, 1976; Cloos, 1992; Cloos y Shreve, 1996; Scholz y Small, 1997; Bilek 2007; Das y Watts (2009); Watts 2010; entre otros). La subducción de los "*Hof's*" puede disparar sismos actuando como asperezas sísmicas (Kanamori 1994, Ruff 1996, Bilek *et a l.*, 2003) o pue den c ontrolar la liberación de l momento sísmico y área de ruptura actuando como barreras a la propagación del evento sísmico (Das y Aiki 1977, Kodaira, 2000; Wang y Bilek, 2011). Esto depende del grado de acoplamiento sísmico entre la placa cabalgante y la subducida en cada región (Bilek 2007).

Una trinchera con un grueso espesor de sedimentos suaviza el relleno de los *Hof's* y del suelo s ubmarino qu e s e s ubduce. L uego, de spués de l a s ubducción, e l c anal de subducción es rellenado por una capa homogénea de material fuertemente acoplado el cual p ermite a l a r uptura s uperar es tas b arreras (*Hof's*) y propa garse l ateralmente (Contreras-Reyes *et a l.* 2010, Contreras-Reyes y C arrizo, 2 011; H euret *et a l.*, 2012, entre ot ros). T rabajos re cientes (S choll *et a l.*, 2011; H euret *et a l.*, 2012) re lacionaron empíricamente el es trés t ectónico y las i rregularidades g eométricas a lo largo de l a interfaz de subducción con la ocurrencia de grandes sismos.

Resumiendo, l a re lación e ntre l os s edimentos s ubducidos y el re live de la pl aca en subduccion controla el espaciamiento y la naturaleza de las irregularidades geométricas a l o l argo de l contacto i nterplaca, re gulando l a s egmentación s ísmica, tal c omo lo propuso Ruff (1989). L as grandes zonas de subducción como la de Chile se extienden hasta ci entos d e k ilómetros a l o largo del s istema d el ar co, as í la p arte s ísmicamente activa de un límite de placa puede ser vista como una franja larga y estrecha la cual está compuesta de segmentos sísmicos (*Lay et al.*, 1982; Ruff, 1989; Bilek, 2007). Contreras Reyes y C arrizo, (2 011) e studiaron l a r elación e spacial e ntre l os gra ndes s ismos de subducción ( $Mw \ge 7.5$ ) y las h eterogeneidades b atimétricas a l o largo d e la zona d e subducción de Chile-Perú y encontraron una fuerte relación entre la subducción de los *Hof's* y los segmentos de ruptura de los grandes sismos.

Trabajos pre vios (S ong y S imons, 2003) c orrelacionaron las a nomalías de gra vedad negativas paralelas a la trinchera con la distribución del deslizamiento en los grandes sismos. Ellos relacionaron las variaciónes negativas de la gravedad a tracción d e al ta cizalladura en el empuje interplacas, probablemente debido al aumento del coeficiente efectivo de fricción. No obstante, el gradiente vertical de la gravedad delinea una masa anómala con mayor resolución que la anomalía de gravedad, es pecialmente cu ando el contraste de densidad e s alto (Braitenberg *et al.*, 2011; Alvarez *et al.*, 2012). E n e ste capítulo, s e u tiliza el g radiente v ertical d e l a gravedad p ara d elinear l as heterogeneidades de masa a lo largo de la zona de subducción de Chile con el objetivo de encontrar una relación con la segmentación sísmica, utilizando los nuevos datos del satélite GOCE (Floberghagen *et al.*, 2011; Pail *et al.*, 2011).

# 3.4.2. MARCO GEO-TECTONICO Y SEGMENTACION SÍSMICA

El margen continental oeste de Sudamérica, en su región centro-sur, está caracterizada por la subducción oblicua de la placa de Nazca bajo la placa Sudamericana (Fig. 3.4.1). La trinchera Peruano-Chilena, localizada a aproximadamente 160 km mar adentro de la costa de Perú y Chile, marca la interfaz entre placas con aproximadamente 5.900 km de largo y un ancho medio de 64 km (Lindquist *et al.*, 2004; Völker *et al.*, 2006).



**Figura 3.4.1:** Morfología de la placa oceánica de Nazca remarcando las principales características t opográficas (A mante y Eakins, 2009). No tar las diferencias e ntre e l espesor de sedimentos al norte y al sur de la zona de fractura de Mocha, y al norte y sur de lr idge de Juan F ernández. L a t asa de c onvergencia e ntre l as pl acas Nazca/Sudamericana es de approx. 6.6 cm/yr con un angu lo de convergencia de 78°N (Völker et al., 2006; Vigny et al., 2009). Límites nacionales: línea de punto y trazo; limite de costa: línea negra; línea de puntos: trinchera Chilena.

En Chile c entral, lo s a ltos b atimétricos más pro minentes a carreados por l a pl aca de Nazca que marcan una importante segmentación de la trinchera son: (a 33° S) el ridge de Juan Fernández (*JFR*), una cadena de hot-spot formada por el volcanismo intraplaca ~900 km al oeste de la trinchera (Yáñez *et al.*, 2001), y hacia el sur la dorsal de Chile, un c entro activo de esparcimiento el cual se está subduciendo a 45° S (Völker *et al.*, 2006). E ntre e l *JFR* y l a dors al de Chile s e pue den o bservar num erosos m ontes submarinos y z onas de fra ctura c omo s er Mocha, V aldivia y G uafo e ntre ot ras (F ig. 3.4.1). E stos altos o ceánicos s on enterrados progre sivamente por l os sedimentos de la

Instituto Geofisico y Sismologico Ing. Volponi

trinchera a medida que entran en la zona de subducción y forman colinas aisladas dentro de la trinchera (Völker *et al.*, 2006).

El relleno sedimentario de la trinchera es ori ginado en los Andes y su antearco oeste (Lamb y D avis, 2003; Völker *et a l.*, 2006), e n donde la va riación l atitudinal de la topografía, los sistemas de drenaje de los ríos, la erodabilidad de la roca, y su relación con l as c ondiciones c limáticas (pre cipitación) y c onsiguiente e rosión, afectan significativamente el volumen de relleno suministrado a la trinchera, marcando una gran variabilidad (Ranero *et a l.*, 2006). E n l as l atitudes más au strales l a can tidad d e sedimento s uministrado a la trinchera e stá re lacionado a la denudación glacial de los Andes Patagónicos durante los períodos glaciales e interglaciares (Ranero *et a l.*, 2006; Ramos y Ghiglione, 2008; entre otros).

Los a ltos gra dientes de l re lieve de la l itósfera oc eánica s egmentada i nfluencian l a distribución de sedimentos a lo largo de la trinchera (Ranero et al., 2006). Dentro de la trinchera un canal axial que se extiende hacia el norte de los 42° S por más de 1000 km terminando en el ridge de JFR canaliza las corrientes de turbiditas (Völker et al., 2006). El rigde de JFR forma un alto topográfico dentro de la trinchera y restringe el transporte de los sedimentos hacia el norte (Yañez et al., 2001; entre otros). Hacia el norte de los 32.5° S la trinchera está vacía de sedimentos o contiene menos de 1 km de espesor de turbiditas confinadas a una estrecha zona axial (Schweller et al., 1981; Bangs y Cande, 1997; entre ot ros). H acia e l s ur de l ri dge de JFR hasta l a uni ón t riple de Chile l a trinchera e stá pa rcial o completamente r ellena, p rincipalmente con s edimentos turbidíticos creando de esta forma una topografía de fondo lisa (Lamb y Davis, 2003; Völker et al., 2006; Ranero et al., 2006). La distribución de los sedimentos al sur de los 33° S varia entre los 2.2 km hasta los 3.5 km de espesor (Fig. 3.4.1), el volumen de sedimentos aumenta hacia el sur a medida que el ancho de la trinchera se ensancha de 25 km a los 33° S a 80 km a los 41° S (Völker *et al.*, 2006). E sta diferencia en el volumen de los sedimentos en la trinchera, y su relación con la subducción de los Hof's, afecta f uertemente el can al d e s ubducción y p romueve la s egmentación s ísmica (Contreras-Reyes y Carrizo, 2011).

Como un e jemplo, el s ismo d el M aule 2010 ro mpió bi lateralmente c on dos grandes parches de deslizamiento (Delouis *et a l.*, 2010; L ay *et a l.*, 2010; L orito *et a l.*, 2011; Pollitz *et al.*, 2011; Tong *et al.*, 2010). El parche norte coincide aproximadamente con la

zona de ruptura más probable del sismo de 1928, y colinda hacia el norte con el área del evento de 1985 (L ange *et al.*, 2012). La terminación hacia el norte de la ruptura para este último e vento e s l ocalizada c erca d el s ubducido ri dge J uan F ernández Ri dge (~ 32.5° S). La sismicidad de las réplicas del evento de M aule 2010 y las distribuciones del deslizamiento cosísmico terminan hacia el sur en el área de colisión de la zona de fractura de Mocha, en donde ocurrió la mayor a spereza de la secuencia del sismo del 1960 (Lorito *et al.*, 2011; Lange *et al.*, 2012). La zona de ruptura del sismo del 1960 va desde l a z ona fra ctura de M ocha ha sta l a dors al de Chi le, pe ro l a di stribución de l deslizamiento también aparece segmentada por los *Hof's* entrantes (Moreno *et al.*, 2009; Melnick *et al.*, 2009; Contreras-Reyes y Carrizo, 2011).

### **3.4.3. METODOLOGIA**

Para delinear la distribución espacial de las anomalías relacionadas con variaciones de densidad en 1 a zo na d e la trinchera c hilena s e ca lculó el g radiente v ertical de l a gravedad (Janak and Spr lak, 2006). Para el cálculo se uso el modelo global de GOCE GO CONS GCF 2 TIM R4; Pail et al., 2011) en un sistema de coordenadas esféricas geocéntrico a la altura de cálculo de 7.000 m para asegurarse que todos los puntos estén sobre l a t opografía. L os va lores fue ron c alculados e n una grilla re gular de 0.05° de tamaño de grilla, con el máximo grado y orden de la expansión armónica (N=250) para este modelo. E l e fecto t opográfico fue e liminado de l os c ampos pa ra e liminar l a correlación con la topografía. Los elementos de masa obtenidos a partir de un modelo de relieve global, el cual incluye la batimetría o ceánica (ETOPO1, Amante y Eakins, 2008), son aproximados con prismas esféricos (Grombein et al., 2010; entre otros) de densidad c onstante en un s istema de coordenadas e sféricas pa ra t ener e n c uenta l a curvatura terrestre (Uieda et al., 2010). Se utilizó una densidad estandar de 2,67 g/cm<sup>3</sup> para l as masas s obre el n ivel d el mar y una de nsidad de 1,03 g/cm<sup>3</sup> para l a re gión oceánica. L a co rrección t opográfica al canza h asta u nas d ecenas d e Eötvös pa ra e l gradiente vertical y de unos pocos cientos de mGal para la gravedad. En las próximas secciones an alizaremos la r elación e ntre l a distribución d el d eslizamiento p ara diferentes sismos de gran magnitud a lo largo del margen Chileno y el gradiente vertical de la gravedad corregido por topografía.

### **3.4.4. RESULTADOS**

El gradiente vertical de la gravedad resalta las inhomogeneidades de masa de la placa oceánica de Nazca, siendo notorio en recorrido del ridge Juan Fernández (*JFR*), y l a dorsal de Chi le, ambos expresados p or va lores de gra diente menores que la placa circundante (Fig. 3.4.2). Mar adentro de la trinchera, el "bulge" flexural de la placa de Nazca e s m arcado por un a lto va lor pos itivo de *Tzz* el cu al es s egmentado p or l as diferentes características de la placa oceánica (*Hof's*).



Figura 3.4.2: Gradiente vertical de l a gr avedad (Tzz) c orregido por t opografía obtenido con el modelo GOCE (Pail et al., 2011) y delineación de los Hof's de la placa de Naz ca (de l a F ig. 2.4.1). Supe r impuestos, l ocalización de las aé reas de r uptura aproximadas de l os gr andes sismos en e l m argen Chi leno: (1) 1985, Mw=8.0: Barrientos (1988); Mendoza et al. (1994); Barrientos (1995). (2) 1906, M<sub>s</sub>=8.4: Beck et al. (1998); Ruegg et al. (2009). (3) 1928, Ms=8.0: Beck et al. (1998); Campos et al.

(2002). (4) 2010, Mw=8.8: Lay et al. (2010); Lorito et al. (2011); Vigny et al. (2011).
(5) 1960, Mw=9.5: Plafker and Sav age (1970); Ruegg et al. (2009); Mor eno et al. (2009).

Entre la trinchera y la línea de costa se localiza una anomalía elongada de Tzz paralela a la trinchera de menos de -10 Eötvös. Este bajo en la señal del gradiente es dominado por el e fecto de l re lleno s edimentario de baja de nsidad de l a t rinchera que l uego e s subducido y forma parte del canal de subducción. El JFR y la dorsal de Chile marcan la terminación norte y sur de este bajo en la señal del gradiente. Los valores positivos de Tzz al nort e de 1 JFR representan la disminución en el relleno sedimentario de la trinchera a menores latitudes ( 32° S); a quí Ba ngs y C ande (1997, e ntre ot ros) reportaron poco (< 1.0 km) o ningún relleno de sedimentos en la trinchera. En la dorsal de Chi le (47° S), la subducción de l c entro a ctivo pro movió e l e strechamiento de la región de antearco y la somerización de la trinchera (Fig. 3.4.1) c on la subsecuente disminución abrupta del espesor de sedimentos, tal como lo reportaron varios estudios (ej. Bangs y Cande, 1997; Cande et al., 1987). Estos hechos son revelados por una señal mayor de Tzz a estas latitudes (47° S). El valor de Tzz positivo que corre paralelo a la línea de costa a lo largo del antearco es la expresión de materiales de alta densidad, relacionados probablemente a prismas de acreción Permo-Triásicos, y es típico de la mayoría de los márgenes convergentes (Hackney et al., 2006).

La s eñal d e g radiente n egativa p aralela a 1 a t rinchera es tá d ividida en d iferentes segmentos que tienen una buena correspondencia con la colisión de los diferentes *Hof's*, esta s egmentación t ambién s e ex tiende b ajo l a r egión d el an tearco. E sta v ariación, espacial d e la s eñal d e *Tzz* (relacionada a va riaciones de de nsidad) i ndica l a heterogeneidad d e la i nterfaz interplaca, l a cu al a s u vez es tá r elacionada al acoplamiento c inemático variable entre l as pl acas ( Chlieh *et a l.*, 20 08) y consecuentemente a l a d istribución espacialmente v ariable d el d esplazamiento cosísmico (K onca *et a l.*, 2008; Moreno *et a l.*, 2009). A l sur de la zona de fractura de Mocha los valores segmentados de *Tzz* son menores que hacia el norte alcanzando hasta -25 Eötvös. Contreras-Reyes y Carrizo (2010) reportaron un canal de subducción más grueso e ntre la zona de fractura de Mocha y la unión triple de Chi le (> 1.5 km ) que entre *JFR* y Mocha ( $\leq$  1.0 Km). Ellos explicaron que esta diferencia tiene una fuerte influencia en la propagación de la ruptura: al norte de la zona de fractura de Mocha los

*Hof*'s principalmente controlan el tamaño del sismo, mientras que hacia el sur el canal de subducción más grueso tiene una influencia mayor en la propagación de la ruptura.

Con el fin de encontrar una relación espacial entre las anomalías de Tzz y las zonas de ruptura de los grandes sismos, se sobrepusieron las elipses que aproximan las áreas de los mayores sismos a lo largo del margen Chileno (Fig. 3.4.2). Las áreas de ruptura que corresponden a los sismos de 1985, 19 06 y 1928 c oinciden a proximadamente con el contorno de -10 Eötvös. La anomalía positiva de más de +10 Eötvös observada en la región del antearco, actúa como una barrera sísmica y marca el fin hacia el este de la propagación de las rupturas.

La elipse que marca la principal zona de ruptura para el sismo del Maule 2010 contiene dos anomalías negativas de *Tzz*, y está limitada hacia el sur por el ingreso de la zona de fractura d e M ocha FZ. L a anomalía n orte es mayor (más n egativa) que l a d el s ur, y coincide con la zona de ruptura del sismo de 1928, y también con el parche norte donde se produjo el mayor desplazamiento en el sismo de 2010. El límite norte de las zonas de ruptura principales de los sismos de Maule 2010 y 1928 coinciden con el límite sur de las rupturas de los sismos de 1985 y 1906. A estas latitudes (34° S) el contorno de -10 Eötvös s e e strecha ha sta c ortarse, i ndicando una di scontinuidad e n l a s eñal de *Tzz*, probablemente indicando la existencia de una barrera.

La zona de ruptura del gran sismo de 1960 termina hacia el norte, en la culminación sur de la ruptura del sismo de 2010 y se desarrolla hacia el sur hasta la dorsal de Chile (47° S), cubriendo diferentes segmentos a lo largo de la trinchera. Trabajos previos como el de Contreras-Reyes y Carrizo (2010) ob servaron que la zona de ruptura de Mocha es una importante característica controlando el tamaño de los sismos de 1960 y 2010. Los límites nort e y sur para esta gran zona de ruptura también coinciden c on u n no torio estrechamiento de los contornos del *Tzz*. En la figura 3.4.2, se puede observar que no solo la región interplaca parece estar segmentada por esta zona de fractura sino también el bulge flexural, tal como se explicó con anterioridad. El mismo patrón es observado en la colisión de la do rsal de Chi le. Cont reras-Reyes y Ca rrizo (2010) e xplicaron que aunque l os l ímites de va rios s ismos no se co rrelacionan p erfectamente c on l a subducción de un Hof, esto puede ser explicado por regiones localmente anómalas de gruesos c anales de s ubducción que podrí an t ender a ho mogeneizar l a i nterfaz de subducción facilitando la propagación de la ruptura.

#### 3.4.5 DISCUSION

La di stribución de l deslizamiento pu ede s er obt enida por u na i nversión c onjunta de diferentes tipos de datos, ej. telesísmicos (onda s P, SH y Rayleigh), ge odésicos (GPS estático y continuo, Int erferometria) y datos de Tsunami. La de terminación d e l a distribución d el de slizamiento e s i nfluenciada por e l método de i nversión (Beresnev, 2003) y por el constreñimiento obtenido al utilizar diferentes fuentes de datos (Delouis *et a l.*, 2010). Lee *et a l.* (2006), e xaminó el ef ecto d e l a geometria d e l a f alla y l a correspondiente di stribución d el d eslizamiento pa ra di stintos modelos d e fa llas, y concluyó que pa ra obtener re sultados c onfiables e s ne cesario un m odelo a decuado. Particularmente, l as i nversiones de e nsayo (S hao *et a l.*, 2010; L ay *et a l.*, 2010) obtenidas pa ra el s ismo de M aule 20 10 i ndican que las i nversiones s ísmicas s on sensibles a l tipo de datos de onda utilizados y la ba nda de frecuencia (P olitz *et a l.*, 2011). Además, en las regiones pobremente resueltas (sin suficiente constreñimiento de los datos), el modelo puede evidenciar algunos artefactos que pueden parecer similares a asperezas sísmicas (Page *et al.*, 2009).

Para un a nálisis de tallado, s e s uperimpuso l a di stribución de l de slizamiento para l os grandes sismos a lo l argo de l margen Chi leno (M aule 2 010 Mw=8.8, F ig. 3.4.3 y Valdivia 1960 Mw=9.5; Fig. 3.4.4). El sismo de empuje y profundidad somera de Maule 2010 inició a a proximadamente 36.5° S, y rompió la interfaz de pl acas bi lateralmente con dos parches de deslizamiento principales localizados entre aproximadamente los 34° S y los 38° S (Delouis *et al.*, 2010; Lay *et al.*, 2010; Tong *et al.*, 2010; Lorito *et al.*, 2011; P ollitz *et a l.*, 2011; V igny *et a l.*, 2011; e ntre ot ros). D istintos trabajos (T abla 3.4.1) muestran un pa trón e spacial s imilar para la rup tura d el sismo de l M aule 2010. Los autores coinciden aproximadamente en la localización del parche norte localizado aproximadamente o(15 m a 20 m) entre los  $\sim$  34.5° S y los 35.5° S. La mayoría d e los autores, localizan el otro parche al sur del epicentro, centrado a aproximadamente 37° S, con un desplazamiento global menor (menos de~ 10 m).

En el mapa de *Tzz* encontramos dos lóbulos (-7 Eötvös) el primero localizado entre los  $34^{\circ}$  S y los  $35.2^{\circ}$  S y el otro entre los  $35.5^{\circ}$  S y los  $36.5^{\circ}$  S. Estos valores negativos de *Tzz* muestran una fuerte correlación con el parche principal del deslizamiento (el norte), del s ismo de M aule 2010. E 11 óbulo nort e m uestra va lores de *Tzz* menores en

coincidencia c on l a c oncentración de l mayor d esplazamiento mostrado por l os diferentes modelos. Como un e jemplo la fi gura 3.4.3 muestra l os re sultados d e Tzz obtenido c on G OCE s olapados c on l os m odelos de di stribución de l de slizamiento obtenidos por (a) Tong *et a l.* (2010) y (b) Vigny *et a l.* (2011). V igny *et a l.* (2011) utilizó una densa red de datos GPS cercanos constreñidos por cambio de nivel de tierra (Farías *et a l.*, 2010) y da tos IN SAR (Tong *et a l.*, 2010). Ellos ut ilizaron los da tos INSAR solamente en el caso de pobr e cobertura de datos GPS, re presentando s olo el 7% de l conjunto total de estos da tos. P or ello, s olo en un as poc as re giones estos dos modelos incluyen los mismos datos para la inversión, esto explica las diferencias entre los resultados obtenidos por ambos modelos (ver Figs. 3.4.3a y 3.4.3b).

Modelo de distribución			
Datos utilizados en modelo de inversión conjunta	Referencia		
Telesísmico (P, SH), INSAR, cGPS/hrGPS cercano y lejano	Delouis et al., 2010		
Telesísmico P, SH y Rayleigh	Lay et al., 2010		
Tsunami y d atos ge odésicos (c GPS, IN SAR y variaciones de	Lorito et al 2010		
nivel de tierra de Farías et al. (2010))	Lonto <i>et ut.</i> , 2010		
INSAR, cGPS cercano y lejano	Tong et al., 2010		
INSAR, cGPS cercano y lejano y datos de campañas de GPS	Pollitz et al., 2011		
GPS, cGPS cercano y lejano, variaciones de nivel de tierra de Farías <i>et al.</i> (2010)) y datos INSAR de Tong <i>et al.</i> 2010.	Vigny <i>et al.</i> , 2011		

**Tabla 3.4.1.** Diferentes tipos de datos utilizados por los modelos de distribución de ldeslizamiento para el sismo del Maule 2010.

El pa rche s ur, d elineado por los di stintos m odelos de de slizamiento, no pue de s er resuelto con los datos de GOCE ya que el tamaño del mismo está en el orden de la resolución espacial del modelo. Cuando el mismo calculo es realizado con el modelo EGM08, se puede observar una anomalía de bajo *Tzz* (ver Fig. 3.4.10, A pendice 3.4.2) en coincidencia con el área de máximo deslizamiento del parche inferior. En el apéndice 3.4.1 se muestra un análisis estadístico entre ambos modelos y define las aéreas en las que podemos confiar en el modelo EGM08, El rms residual de la anomalía de gravedad (Fig. 3.4.8) muestra una buena concordancia entre ambos modelos justo sobre el área de la pe nínsula de A rauco, e n donde s e l ocaliza e l máximo pico de l pa rche s ur. E sta

anomalía de alta frecuencia es pasada por alto por la característica de larga longitud de onda de la señal GOCE.



**Figura 3.4.3:** Gradiente vertical de la gravedad GOCE en la zona del sismo del Maule 2010, s uperimpuesto c on l os c ontornos de di stribución de deslizamiento de la falla obtenidos de la inversión conjunta de datos: **a**) INSAR, cGPS cercano y lejano (Tong et al., 2010). **b**) GPS, cGPS cercano y lejano, variaciones de nivel de tierra y datos INSAR (Vigny et al., 2011). Not ar la c oincidencia de l par che nor te par a ambos modelos de deslizamiento y l a concordancia e ntre los m áximos de splazamientos obt enidos y e l lóbulo superior de la señal Tzz, el cual presenta valores menores.

La comparación entre el *Tzz* GOCE y la distribución del deslizamiento (Moreno *et al.* 2009) para el sismo de Valdivia 1960 *Mw*=9.5 es presentado en la figura 3.4.4. Para obtener la distribución variable del deslizamiento para este sismo, Moreno *et al.* (2009) invirtió los mismos datos geodésicos (desplazamiento vertical, diferencias de elevación en tierra y deformación de cizalla superficial compilados por Plafker and Savage, 1970) que Ba rrientos y W ard (1990), pero u tilizando un modelo de elementos finitos 3D preciso (F EM) de rivado de da tos geofísicos e n l ugar de un m odelo de di slocación elástica con una geometría de falla plana. Este modelo (3D FEM) evita la ocurrencia de algunos artefactos que pueden ser interpretados como asperezas que aparecen cuando se utiliza la simplificación de una geometria de falla plana. Moreno *et al.* (2009) re portó que la región mejor constreñida del modelo es la región al norte de la Isla de Chiloé, en donde fueron adquiridos la mayor parte de los da tos geodésicos. Al sur de la isla de

Chiloe l os da tos ut ilizados pa ra la inversion no s on t an c onfiables c omo en la z ona norte.

En el mapa de *Tzz* (Fig. 3.4.4) encontramos cuatro lóbulos con valores de gradiente muy bajos (menores que -15 Eötvös). El contorno de -10 Eötvös localizado entre los 38.5° S y los 41.2° S coincide c on el parche superior de la distribución del deslizamiento. El lóbulo nort e (-15 E ötvös) l ocalizado de ntro de e ste c ontorno c oincide c on el pi co máximo de deslizamiento en esta región. Al sur de la zona de fractura de Chiloé (42° S) hasta los 46° S los lóbulos muestran un desplazamiento con respecto a los picos para la distribución de l d eslizamiento de Moreno e t a l. (2009). E n esta z ona e l modelo de deslizamiento no es tan exacto, tal como se explicó anteriormente.



**Figura 3.4.4:** Gradiente v ertical d e l a g ravedad GOCE en l a z ona de l s ismo de Valdivia 1960, superimpuesto con los contornos de distribución del deslizamiento de la falla predichos por el modelo preciso 3D FEM de Moreno et al. (2009). El contorno

norte de -10 Eötvös coincide con el patrón de distribución del deslizamiento. Al sur de los 42° S la correspondencia no es tan buena, apareciendo un desplazamiento entre los bajos de Tzz y el modelo de distribución. Mor eno et al. (2009) reporto que al sur de Chiloe (42° S) los datos utilizados para la inversión no s on tan confiables como en la zona nor te e n donde nue stro m odelo di recto c oincide con l a di stribución de l deslizamiento.

### **3.4.6. CONCLUSIONES**

Resumiendo, s e definió una relación espacial en tre la subducción de lo s *Hof's* de la litosfera oceánica correspondiente a la placa de Nazca y la segmentación de la señal del gradiente vertical de la gravedad en la zona de interplaca al sur de los Andes Centrales. Particularmente se mostró como los diferentes *Hof's* (*JFR*, Mocha FZ, Dorsal de Chile y otros altos asociados con las diferentes zonas de fractura) compartimentan la señal del *Tzz* en s egmentos bi en de finidos. También se encontró una relación entre los bajos oceánicos intercalados, los cuales son llenados por los sedimentos de la trinchera previo a la subducción, con los valores mínimos del *Tzz* a lo largo de la zona de interplaca. La distribución heterogénea de diferentes tipos de materiales (c on di ferentes propiedades físicas y mecánicas) a lo largo de la interfaz de subducción fue explicada por v arios autores c on anterioridad. A hora e s pos ible, de linear esto e n funcion de las di ferentes densidades expresadas por el gradiente vertical de la gravedad corregido por topografía.

Trabajos previos (Contreras Reyes y Carrizo, 2011), encontraron una gran relación entre la subducción de los *Hof's* y los segmentos de ruptura sísmica a lo largo de este margen. Ellos mostraron co mo es tas características oceánicas generan re giones anómalas acopladas sísmicamente que actúan como b arreras o as perezas p rincipalmente en función de su relación con el es pesor del can al de subducción y el de sedimentos. A partir de un modelado directo de la señal gravimétrica, de medias a altas longitudes de onda, se identificaron las principales as perezas (bajos *Tzz*) y barreras (altos *Tzz*), y s e compararon con las principales características de la distribución del deslizamiento para distintos s ismos de gra n m agnitud. La distribución de l os ba jos de l *Tzz* está bien relacionada con l a segmentación sísmica, es d ecir, la localización de las zo nas d e

ruptura a lo largo de l margen de Chile, en la región en que la trinchera se en cuentra completa de sedimentos.

En un análisis más detallado, se encontró una buena correlación entre la distribución del deslizamiento para los di ferentes modelos, con los contornos del *Tzz*, especialmente a altas longitudes de ond a. Los di stintos modelos de de slizamiento a nalizados e xhiben algunas diferencias en función del tipo de dato y modelo que se utilizó para la inversión. El *Tzz* presenta una mejor correlación con el modelo de Tong et al. (2010) el cual está basado en datos INSAR y en datos cGPS cercanos y lejanos. Esto es una consecuencia directa de la característica de baja frecuencia de la señal de GOCE. Cuando los modelos de deslizamiento son comparados con el *Tzz* obtenido a partir del modelo EGM08, se obtiene una buena correspondencia, especialmente en aquellas regiones en que ambos modelos GOCE y EGM08 concuerdan entre sí. En este caso el modelo EGM08 resuelve las altas frecuencias de la señal del gradiente gravimétrico y describe algunas anomalías que no pudieron ser resueltas por GOCE. Este es el caso del parche sur para el evento de Maule 2010.

Por consiguiente, se delineó la segmentación del margen (Fig. 3.4.5) y se definieron tres tipos de b arreras e n función de los contornos de *Tzz* y su relación con los grandes sismos d e "megathrust" en e l á rea de e studio. H ay dos segmentos principales, e l primero entre *JFR* y Mocha, y el otro entre Mocha y la *CTJ*. Se definieron a estos *Hof's* como barreras de primer orden, ya que coinciden con esta segmentación principal de la señal *Tzz* (corta el contorno de -5 Eötvös) y también segmentan los dos mayores sismos ocurridos en esta zona (Maule 2010 *Mw*=8.8 y Valdivia 1960 *Mw*=9.5). Estas barreras de segundo orden (corta el contorno de -10 Eötvös) son delineados en la terminación norte del sismo de Maule 2010 (-34° S) y al fin del lóbulo norte del sismo de Valdivia 2010 (41.8° S). Las barreras de tercer orden son aquellas que estrangulan la señal de *Tzz* generando los diferentes lóbulos secundarios (Fig. 3.4.5).

Cuando oc urre un g ran s ismo de "megatrhust", la rupt ura s e propa ga a lo largo de la interfaz de placas siguiendo la distribución de las asperezas. En función de su magnitud, cortará a travéz de estas barreras en orden decreciente (primero a través de las de primer orden, l uego las d e s egundo orde n) ha sta que le l iberación de e nergía s ísmica e s disipada por a lgunas de l as b arreras de menor orde n, e s d ecir, la principal z ona d e

ruptura e stará r estringida e n func ión de la relación e ntre la magnitud de ls ismo y e l orden de las barreras.

Concluyendo, s e p uede es tablecer u na relación estrecha en tre los *Hof's* y l a segmentación sísmica, t al c omo lo e xpuesto Contrera Re yes y Carrizo (2011), por medio del gradiente vertical de la gravedad obtenido a partir de los datos satelitales.



**Figura 3.4.5:** Barreras de diferentes órdenes propuestas que s egmentan l a z ona sismogenica en diferentes asperezas, basados en el Tzz del satélite GOCE constreñidos por las zonas de ruptura disponibles para los grandes sismos de megathrust ( $Mw \ge 8.0$ ) en el margen Chileno al sur de los 32° S. 1835 Mw = 8.5 (D arwin 1840, 1876 y Fitz Roy, 1839) gap sísmico (Campos et al., 2002; Comte et al., 1986; McCann et al., 1979).

### 3.4.6.1 APENDICE I: COMPARACION DE DATOS GOCE VS EGM08

El modelo gravitacional GOCE, de datos satelitales puros, (Pail *et al.* 2011) es útil para examinar la calidad de los datos terrestres que integran los modelos que integran datos terrestres como el modelo EGM08 (Pavlis *et al.* 2008, 2012) por medio de un análisis comparativo. Para grados mayores a N=120, EGM08 depende grandemente de los datos terrestres. Una manera simple de evaluar la calidad de la contribución al modelo de los datos terrestres e s realizar un análisis comparativo hasta grado N=250 c on el modelo derivado del satélite GOCE. Las desviaciones estándar entre GOCE y EGM08 de esta forma representa la calidad variable de los datos originales terrestres, ya que la calidad de los datos GOCE es localmente homogénea. En donde las desviaciones estándar son pequeñas, los da tos originales de ben ha ber s ido e xactos o de otra for ma los mis mos valores reducidos y la pequeña desviación estándar podría haber sido solo obtenida por casualidad (Braitenberg *et al.* (2011); Alvarez *et al.* (2012)). Por lo tanto GOCE es una extraordinariamente importante herramienta independiente de evaluación de la calidad del modelo EGM08.

Diferencia promedio	0.147 <i>mGal</i>
Desviación estándar	12.45 mGal
Valor máximo de la diferencia	52.52 mGal

Tabla 3.4.2. Parámetros estadísticos para la diferencia

Se calculó la anomalía de gravedad derivada del modelo EGM08 (Pavlis *et al.* 2008) y del satélite GOCE (Pail *et al.* 2011) hasta grado y orden N=250. El valor absoluto del campo de la diferencia (EGM08-GOCE) es mostrado en la figura 3.4.6. Los parámetros estadísticos para la diferencia entre ambos campos son mostrado en la Tabla 3.4.2. Se compara una región de alta calidad con una de baja calidad en términos del histograma del r esidual. El cuadro b lanco en l a figura 2.4.7 marca un á rea de  $2^{\circ} \times 2^{\circ}$  c on relativamente alta calidad; la cual es comparada con un área de igual tamaño de calidad degradada (ne gro). Los hi stogramas de l os re siduales (F ig. 3.4.8) i lustran un e rror limitado (+/- 5 *mGal*) para el cuadro blanco y más de un 25% de coincidencia entre ambos modelos (80% e ntre +/- 2 *mGal*). Por el contrario, el cuadro negro, presenta un error mayor (+/- 30 *mGal*) con una distribución más uniforme.



**Figura 3.4.6:** Diferencia absoluta entre la anomalía de gravedad de EGM08 y GOCE. El cuadro negro en la cercanía de JFR muestra un área con datos erróneos. El cuadro blanco muestra un área s obre la placa de Naz ca (cerca d e la z ona de fractura de Mocha) c on mejores datos. Limite Nacional: línea de punto y trazo; limite d e costa: línea negra.



**Figura 3.4.7:** *Histograma de l residual de la anom alía de gravedad e ntre E GM08 y* GOCE (hasta grado y or den N = 250). Izquierda (buen cuadro): cuadro blanco de la fiura 3.4.2. Derecha (mal cuadro): cuadro negro de la figura 3.4.2.



Figura 3.4.8: Valor cuadrático medio del residual de la anomalía de gravedad en



ventanas de  $1^{\circ} \times 1^{\circ}$ .

**Figura 3.4.9:** *Histograma de las desviaciones del rms en ventanas de*  $1^{\circ} \times 1^{\circ}$ .

El valor cuadrático medio (*rms*) del residual fue calculado en ventanas móviles de 1° x 1° c omo una medida estadística de la calidad del modelo EGM08. El resultado e s mostrado en la figura 3.4.8. El valor más fre cuente del valor cuadrático medio de la desviación e s 4 *mGal* tal c omo s e muestra en la figura 3.4.9. L as localizaciones en donde l os da tos t errestres t ienen problemas re flejan valores a ltos. E 175% de la desviación *rms* esta bajo los 6 *mGal*.

# 3.4.6.2. APENDICE II: GRADIENTE VERTICAL DE LA GRAVEDAD PARA EL MODELO EGM08.

El análisis realizado en la sección 3.4.5, muestra una buena correspondencia entre el *Tzz* obtenido con GOCE y el parche norte de la distribución del deslizamiento para el sismo del Maule 2010. Sin embargo, el parche sur no puede ser detectado como consecuencia de la car acterística d e al ta l ongitud d e o nda d e la s eñal G OCE. E n es ta s ección se presenta el gra diente ve rtical corregido por t opografía obt enido a partir d el modelo EGM08 superimpuesto con los mismos modelos de deslizamiento de la figura 3.4.3.



**Figura 3.4.10:** Gradiente vertical de la gravedad para el modelo EGM08 en la zona del sismo de Maule 2010, superpuesta la inversión conjunta de **a**) INSAR, cGPS cercano y lejano (Tong et al. 2010). **b**) GPS, cGPS cercano y lejano y datos INSAR de (Vigny et al., 2011). Not ar la concordancia e ntre l os m áximos de splazamientos y l os v alores mínimos de Tzz. El m aximo de splazamiento par a el par che s ur (en la pe nínsula de Arauco) coincide con un valor mínimo de Tzz.



**Figura 3.4.11:** Gradiente vertical de la gravedad para el modelo EGM08 en la zona del sismo de V aldivia 1960, s uperimpuesto c on l os c ontornos de di stribución de l deslizamiento de la falla predichos por el modelo preciso 3D FEM de Moreno et al. (2009).

De acuerdo al análisis estadístico anterior, podemos estar seguros de la utilización del modelo EGM08 solo en algunas aéreas sobre el margen. Entre los 35° S y los 37° S el modelo EGM08 concuerda de manera a ceptable con el modelo GOCE, es pecialmente en la península de Arauco. Aquí la señal de *Tzz* muestra un v alor bajo en coincidencia con el pico del deslizamiento para el parche sur mostrado por los distintos modelos. Los máximos de slizamientos de 1 modelo de T ong e t a l. (2010) m uestran una gra n correspondencia con los bajos valores de *Tzz*. El parche norte del modelo de Vigny et al. (2011), muestra una orientación N-NO la cual coincide con la señal de *Tzz* en una forma más regional.

El análisis estadístico (Apéndice 3.4.6.1) muestra en general una mejor correspondencia entre ambos modelos al sur de los 36° S. En la figura 3.4.11, se superimpuso el modelo de deslizamiento de Moreno et al. (2009) con el *Tzz* obtenido con EGM08. En este caso se puede observar una buena correspondencia, tal como con el modelo GOCE, pero con mayor resolución de las asperezas. De una comparación directa con la figura 3.4.4, se puede di lucidar c omo l a s eñal G OCE " promedia" l as di ferentes a nomalías, una consecuencia evidente resultado de la mayor resolución espacial del modelo.

# 3.4.6.3. APENDICE III: RELACION ENTRE L OS *HOF'S* Y L A SEGMENTACION DE LA SEÑAL DEL TZZ, PERFILES NNO-SSE

Con e l fi n de re presentar de una manera más detallada l a relación entre el r elieve oceánico y la segmentación de la señal del *Tzz* se realizaron diferentes perfiles a lo largo de la región. Esta fue dividida en dos subregiones separadas por la zona de la fractura de Mocha. Se trazaron cinco perfiles diferentes sobre la placa oceánica en cada subregión en una dirección N-NO perpendicular a la dirección de convergencia relativa entre las placas de Nazca y Sudamericana (para la localización de los perfiles ver la Fig. 3.4.12). También se trazo un perfil siguiendo la señal del *Tzz* para cada subregión.



**Figura 3.4.12:** Localización de los perfiles comparando la batimetría (1 a 10) de la placa oceánica de Nazca (izquierda) y a lo largo de los valores mínimos del Tzz (A y B)

a l o l argo de l a z ona de i nterplaca (derecha). Las e lipses r esaltan l os di ferentes altos/bajos batimétricos (izquierda) que l uego s on pr oyectados e n e l m apa de l Tzz (derecha) siguiendo la dirección de convergencia relativa entre ambas placas. La línea de trazo negra s on los perfiles (1 a 5) a los largo de la placa oceánica y la línea de trazo naranja es el perfil a lo largo del Tzz para la subregión norte. La línea de trazo blanca son los perfiles (6 a 10) a lo largo de la placa oceánica y la línea de trazo roja es el perfil a lo largo del Tzz para la subregión sur.

En la figura 3.4.12 se resaltaron con elipses los distintos *Hof's* y también algunos bajos batimétricos y s e desplazaron s us t racks h acia el es te s iguiendo l a dirección de convergencia (Fig. 3.4.12 izq.). Luego, se sobrepusieron estas elipses sobre el mapa del *Tzz* (Fig. 3.4.12 de r.) y s e encontró una gra n correlación entre l os a ltos/bajos batimétricos y l os altos/bajos c orrespondientes de l *Tzz*. E stas r elaciones s e p ueden observar más claramente a lo largo de los distintos perfiles (Fig. 3.4.13 y 3.4.14).

El P erfil 1 (F ig. 3.4.13) muestra c omo *Hof's* como por e jemplo *JFR* y Mocha FZ ejercen un control primario en la segmentación del *Tzz* para la subregión norte. Los valores máximos de l *Tzz* a ambos e xtremos de e ste perfil están relacionados a es tos altos oceánicos. Los bajos batimétricos como aquellos localizados alrededor de los 33° S (P1), 35.5° S (P3) y 37° S (P4 y P5) parecen estar relacionados a los mínimos valores encontrados de *Tzz*. Hacia el s ur d el *JFR* se obs erva una fractura a lo largo de la litosfera oceánica (Fig. 3.4.12 y 3.4.13), la cual está relacionada al b ajo batimétrico detectado en el perfil alrededor de los 33° S (P1, P3 y P4). Lo contrario ocurre con los bajos batimétricos localizados alrededor de los 35.5° S (P3), los cuales aparecen como una característica mas local.

El Perfil 2 (Fig. 3.4.14) muestra un patrón similar para la subregión sur. Aquí, los altos batimétricos relacionados a l as d iferentes zo nas d e f ractura también parecen es tar relacionados a los latos valores del *Tzz*. Siendo los más importantes que segmentan el *Tzz* en esta subregión la zona de fractura de Mocha hacia el norte y la Dorsal de Chile hacia el sur (Figs. 3.4.12 y 3.4.14). Los bajos batimétricos relacionados a la fractura de Valdivia (hacia el norte de la misma) están relacionados con el valor mínimo de *Tzz* encontrado en el norte de esta subregión. Hacia el sur los altos as ociados a esta FS. marcan la terminación de este mínimo en *Tzz*. Los otros valores mínimos de *Tzz*, están comprendidos entre diferentes FZ's (Figs. 3.4.12 y 3.4.14)). El hecho de que el perfil de

*Tzz* sigue s us mínimos valores y que el p erfil a lo l argo d e la p laca oceánica sea perpendicular a la convergencia hace difícil la correspondencia exacta entre los valores máximos y mínimos correspondientes entre ambas señales. Otro factor a tener en cuenta es que las anomalias más pequeñas se encuentran en el límite de la resolución espacial del modelo GOCE, lo cual hace aun más difícil la correlación entre ambas cantidades.



**Figura 3.4.13:** Perfiles par a l a subregión norte. E l pe queño de splazamiento e n l a relación entre ambas señales es una consecuencia de la oblicuidad en la traza de los perfiles (ver Fig. 3.4.12).

Instituto Geofisico y Sismologico Ing. Volponi



**Figura 3.4.14:** Perfiles p ara la subregión sur. El pe queño de splazamiento e n l a relación entre ambas señales es una consecuencia de la oblicuidad en la traza de los perfiles (ver Fig. 3.4.12). El mínimo en el Tzz más al sur se encuentra en el orden da le resolución espacial del modelo, lo cual empeora el efecto del desplazamiento para lograr una correcta correlación entre ambas cantidades.

### CAPITULO 4: FLEXION ELASTICA

## **4.1. INTRODUCCION**

La región c entro-sur de 1 os A ndes e stá caracterizada por l a subducción oblicua de la placa de Nazca bajo la placa Sudamericana. Los procesos asociados a la subducción de la losa oceánica bajo la placa continental tales como acortamiento, horizontalizacion de la pl aca s ubducida, vol canismo, c alentamiento, e ntre ot ros, di eron l ugar a l levantamiento Andino. La somerizacion de la placa de Nazca en parte sur de la zona de subducción pl ana P ampeana h a s ido re lacionada c on l a c olisión de l r idge de Juan Fernández *(CFR.)* y e stá ba sado en su potencial geometría subducida inferida d e las trayectorias de hot spots conservados en el Pacifico oeste (Y añez *et al., 2001; K ay y Coira, 2009).* L a de formación en del margen de la placa cabalgante bajo la región de placa plana ha sido asociada con la subducción de esta elevada característica oceánica (Yañez *et al., 2001; Y añez y Ce mbrano, 2004; entre ot ros).* La placa plana se puede seguir bajo el continente a 500 km de la trinchera (Sacks, 1983; McGeary *et al., 1985).* Este segmento es asociado con las vastas regiones continentales elevadas por sobre los 4.000 m, y por una amplia zona deformacional que se extiende más de 700 km al este de la trinchera.

La rigidez flexural de la corteza es una medida de la resistencia litosférica (espesor y viscosidad), la cual a su vez depende fuertemente de su estado termal y composición, es decir s us propi edades re ológicas (L owry *et al.*, 2000). La rigidez fl exural pue de s er interpretada en términos del espesor elástico (*Te*) haciendo algunos supuestos sobre la relación de Poisson y el módulo de Young. La distribución espacial del espesor elástico es útil para entender los procesos relacionados al estado isostático y deformación de la corteza superior, su variación puede ser explicada por la distribución de la temperatura y cambios en el modulo de Young. El valor de *Te* es equivalente al espesor de una losa correspondiente con un módulo de Young constante (W ienecke, 2006). La base de la litosfera mecánica para las aéreas oceánicas es marcada por la profundidad aproximada de la isoterma de 600° C y presenta una buena correspondencia con los valores de Te estimados. P ara la litosfera c ontinental, por e l c ontrario, la relación e ntre los limites geológicos y fi sicos y l os resultados de *Te* no s on t an e videntes (W atts, 2001;

Wienecke, 2006). D iferentes autores (ej. Goetze y Evans, 1979; Lyon-Caen y Molnar, 1983; Burov y Diament, 1995; Hackney *et al.*, 2006) definieron una dependencia entre *Te* y la composición y geometría de la placa, fuerzas externas y la estructura termal.

En este capítulo, se examina la relación entre la subducción del JFR, la placa de Nazca y la deformación en la placa cabalgante en base al modelado directo de la gravedad. Para mejorar el conocimiento tectónico del área bajo estudio, el objetivo es analizar la estructura geológica de la corteza por medio de los datos de gravedad satelitales. Para lograr e ste obj etivo s e i mplementaron los nue vos da tos de l modelo GOCE (Floberghagen *et al.*, 2011; Pail *et al.*, 2011) para calcular el gradiente vertical de la gravedad para la región de estudio. EL mismo cálculo fue realizado pero utilizando el modelo de gravedad global EGM08 (Pavlis et al., 2008, 2012), el de mayor resolución espacial. A mbos fu eron c orregidos por el e fecto t opográfico, en una a proximación esférica, utilizando un modelo global de la superficie terrestre de un minuto de arco que integra la topografía terrestre y la batimetría oceánica (Amante y Eakins, 2009). Por medio del cálculo inverso de la anomalía de Bouguer a partir de los datos del satélite GOCE ( http://icgem.gfz-potsdam.de/ICGEM/) s e obt uvo l a di scontinuidad c ortezamanto. Luego se cálculo el Te por medio del modelado flexural. Los resultados fueron mapeados y comparados con un mapa geológico esquemático de la región sur de los Andes cen trales, la cu al incluye l as p rincipales car acterísticas g eológicas en dimensiones regionales, posiblemente asociadas a variaciones corticales de densidad.

# 4.2. MARCO GEO-TECTONICO

El margen central de Chile está marcado por la subducción del ridge de Juan Fernández (*JFR*) (Fig. 4.1), una cadena de hot spot formada por volcanismo interplaca ~900 km al oeste de la trinchera, el cual colisionó con el margen Chileno en el norte (~20°) ha ce aproximadamente 22 Ma, y luego se movió progresivamente hacia el sur hasta el punto actual de colisión lo calizado a a proximadamente 32-33° S (Y añez *et al.*, 2001). L os montes submarinos están alineados en una cadena con una orientación de ~85° E, pero que c ambia s u ori entación e n un a di rección N E c uando s e a proxima a la trinchera (Yañez *et a l.*, 2001). L a colisión de 1 ridge de *JFR* afecta el margen t ectónico produciendo erosión, de formación extensiva (von H uene *et al.*, 1997) y levantamiento

local e n donde c olisiona c on e l c ontinente a fectando c ompletamente l a e nvolvente continental (Ranero *et a l.*, 2006). L a p laca en s ubduccion desciende c on un á ngulo máximo de 30° desde la trinchera hasta una profundidad de aproximadamente 100-120 km, y luego se hace más horizontal bajo la litosfera de la placa cabalgante por v arios cientos d e ki lómetros (a pprox. 300 k m, Cahill y Is acks, 1992; Gutscher *et a l.*, 2000; Anderson *et al.*, 2007) antes de hundirse en la astenósfera del manto superior. La cuña astenosférica es repelida hasta unos 600 km al este de la trinchera (Booker *et al.*, 2004; Martinod *et al.*, 2010).



**Figura 4.1:** Modelo de elevacion digital del terreno para la región sur de los Andes centrales. El ridge de Juan Fernández es indicado (línea de trazo blanca) colisionando contra la trinchera Chilena. La isla Robinson Crusoe y el monte submarino O 'Higgins son indicados en la figura. Trinchera: línea de punto y trazo b lanca. Precordillera: l ínea de trazo ne gra. Sierras P ampeanas Occidentales: l ínea de punto negra, Sierras Pampeanas Orientales: l ínea de punto negra, Sierras Pampeanas Orientales: l ínea de trazo ne gra. Estos sistemas montañosos están relacionados al desarrollo de la subducción plana en los últimos 17 Ma. El gap del arco volcánico está asociado con la horizontalizacion de la placa subducida de Nazca hacia el norte de los ~33° S. SP: Sierras Pampeanas. Los triángulos indican la posicion actual del ar co volcánico activo ( Siebert y Simkin, 20 02). Línea solida bl anca: Contornos de la placa subducida en la zona de placa plana Pampeana (Anderson et al., 2007). La tasa de convergencia y azimuth entre las placas Nazca-Sudamericana son de DeMets et al., (2010).

El límite sur del segmento de placa plana Pampeana ha sido analizado extensivamente (Jordan *et al.,* 1983 *a, b;* Jordan y Allmendinger, 1986; Cahill y Isacks, 1992; Anderson

*et al.*, 2007; entre otros). Distintos estudios basados en conjuntos de datos de epicentros sísmicos i ndican qu e la porc ión más s omera de la placa p lana e stá a sociada c on l a localización inferida del ridge de *JFR* a los 31° S y que la losa profundiza hacia el norte y sur de esta región. En rasgos generales, la estructura de la zona de Wadati-Benioff de Cahill y Isacks (1992) sugiere que la porción más somera de la losa esta correlacionada espacialmente con el *JFR*. Anderson *et al.*, (2007) ha propuesto que la geometría de la losa en subduccion es consistente con una hipótesis de un ridge con alta flotabilidad que favorece la horizontalización de la placa.

El s egmento d e p laca p lana C hileno esta ex presado s uperficialmente por u n ga p volcánico entre los 28° S y los 32° S, una zona de ante país deformada y fallada (Fig. 4.1), y por un vol canismo de arco extenso de edad Neógeno a Cuaternaria que alcanzó las Sierras Pampeanas (Stauder, 1973; Barazangui y Isacks, 1976, 1979; Pilger, 1981; Jordan et al., 1983 a, b; Smalley y Isacks, 1987; Kay et al., 1988, 1991; Allmendinger et al., 1990; Cahill y Isacks, 1992; Kay y Abbruzzi, 1996; Ramos et al., 1991, 2002; Yañez et al., 2001). Multiples autores (Allmendinger et al., 1997; Kay et al., 1999; Gutscher, 2000; K ay y M podozis, 200 2; Ra mos et al., 2002) ha n re lacionado l a expansión ha cia e l e ste y s ubsiguiente e xtinción de l a rco vol cánico M ioceno a Cuaternario y la migración contemporánea de l esfuerzo compresivo ha cia el antepaís con la horizontalizacion gradual de la losa subducida producida desde hace ~15 Ma. El cambio a sociado en la estructura térmica y las consiguientes transiciones fragil-ductil (James y Sacks, 1999; Ramos y Folguera, 2009) c ondujeron al levantamiento de la Precordillera e xpresado por una fa ja p legada y corrida de pi el fi na, y l as S ierras Pampeanas de pi el gruesa, un c onjunto de bloques de basamento cristalino, de tipo Laramide, l evantados d urante l a h orizontalizacion d e la p laca a p artir d el M ioceno tardío (Fig. 4.1) (Ramos et al., 2002; Kay y Coira, 2009).

## 4.3. MODELO DE GRAVEDAD GLOBAL SELECCIONADO

Para calcular la rigidez flexural se utilizó el método de la aproximación por convolución (Braitenberg *et al.,* 2002). Este método requiere que los datos del campo de gravedad estén en una escala mucho menor (en el orden de los 100 km de longitud) que cuando se utilizan métodos e spectrales (W ienecke, 2006). S olamente l a t opografía de be s er

conocida en una es cala más extensiva, que depende del es pesor elástico (*Te*) y por lo tanto e l ra dio de convolución tal como l o e xplico Wienecke (2006). El a nálisis estadístico pre sentado (A PENDICE 4.1.1) m ostró que e l m odelo E GM08 pre senta diferencias con modelo de datos satelitales puros de GOCE, especialmente en la región Andina. Ba sado e n l o e xpuesto, ut ilicé el modelo de GOCE pa ra el cál culo d e l as diferentes c antidades de rivadas de l c ampo de gra vedad (e j. M oho, *Te*, Bo uguer, gradiente vertical de la gra vedad (*Tzz*)) y a que este presenta una mayor pre cisión. A pesar de e sto, l a mayor re solución e spacial de l modelo E GM08 fue e xplotada pa ra encontrar las principales características tectónicas en el mapa de *Tzz* el cual fue luego comparado con el mapa obtenido por medio de GOCE.

### 4.4. RIGIDEZ FLEXURAL

Cuando s e c alcula l a ri gidez fl exural d e l a litosfera ut ilizando métodos e spectrales (coherencia y ad mitancia, P érez-Gussinyé et al., 2004) se r equiere una gran ve ntana espacial s obre el área de estudio, y el método s e vuelve i nestable s i la topografía de entrada es suave. Ambos métodos requieren de un proceso de promediacion; por ello la variación de la rigidez puede ser recuperada solo en una extensión limitada (Wienecke, 2006). Por esta razón, estas técnicas han sido cuestionadas cuando son aplicadas a la litosfera continental. La aproximación por convolución (Braitenberg et al., 2002) y el uso de una nueva solución analítica derivada para la ecuación diferencial de 4<sup>to</sup> orden que describe la flexión de un placa delgada, concepto introducido por Vening-Meinesz en 1939, permite superar estos problemas (ej., calcular an alíticamente la deflexión de una placa plana para cualquier forma irregular de la topografía, ver Wienecke (2006) y referencias para una discusión más de tallada). Este método calcula los parámetros de flexión por e 1 m ejor a juste de 1 a i nterfaz c orteza-manto obs ervada (e j. Moho de inversión gravimétrica) y una interfaz de corteza-manto calculada debido a un modelo de flexión. El método de inversión gravimétrica y el método de la convolución ha sido testeado extensivamente e n modelos s intéticos y en d iferentes aér eas g eográficas (Braitenberg et al., 1997; Bra itenberg y D rigo, 1997; Z adro y Braitenberg, 1997; Braitenberg y Z adro, 1999; E bbing et al., 2001; Br aitenberg et al., 2002; W ienecke 2002, 2006; Bratfisch et al., 2010; Steffen et al., 2011; Ferraccioli et al., 2011).

### 4.5 METODOLOGIA

Para ejecutar el modelado inverso de la rigidez flexural se utilizó el paquete de software Lithoflex (www.lithoflex.org) (Braitenberg et al., 2007, Wienecke et al., 2007). Esta herramienta ej ecuta una serie de funciones que es tán relacionadas con el es tudio del campo de la gravedad as í como el es tado i sostático, y combina el cá lculo directo e indirecto para la gravedad y para la rigidez flexural. El método de evaluación utilizado en es tos cál culos p ermite u na r esolución es pacial r elativamente a lta, s uperior a l a obtenida con métodos espectrales (ver Braitenberg et al., (2007) para más detalle). El modelado isostático adopta el modelo isostático de flexión de placa delgada (ej. Watts, 2001). Para realizar los cálculos isostáticos, por ej. estimar las propiedades elásticas de una placa para una carga conocida, se necesitan la carga cortical y la interfaz cortezamanto pa ra s er ut ilizadas c omo s uperficie de re ferencia (W ienecke, 2006). L a c arga actuando en la corteza está constituida por la combinación de la topografía suprayacente con un modelo de densidad (Braitenberg et al., 2007). Una variación de densidad dentro de la corteza representa una variación en la carga, y debe ser reflejada en la respuesta isostatica (Ebbing et al., 2007). La carga topográfica fue calculada utilizando los datos de t opografía/batimetría de ETOPO1 (A mante y E akins, 2009), 1 as de nsidades utilizadas para el cálculo fueron de  $1.03 \text{ g/cm}^3$  para el a gua y de  $2.8 \text{ g/cm}^3$  para la corteza.

El límite ondulante o discontinuidad que corresponde al Moho fue calculado a partir de la gravedad observada por medio de inversión. La anomalía de Bouguer utilizada para los cálculos de inversión fue obtenida del Servicio de Cálculo del Centro Internacional para M odelos G lobales de G ravedad (ICG EM, <u>http://icgem.gfz-potsdam.de</u>). L a anomalía de Bouguer fue calculada utilizando los datos del satélite GOCE (Pail *et al.*, 2011) hasta grado/orden N=250. La información de larga longitud de onda del campo de gravedad corresponde principalmente al contraste de densidad entre corteza manto, pero las cuencas sedimentarias también producen una señal de larga longitud de onda influenciando por ello la estimación correcta de la interfaz mencionada por medio del proceso de inversión (Wieneke, 2006). P or consiguiente, el efecto gravimétrico de los sedimentos fue calculado para reducir los datos gravimétricos.



**Figura 4.2:** Espesor d e sedimentos ut ilizado par a r educir l os dat os gr avimétricos. Espesor de s edimentos m ar ade ntro de D ivins (2003). L as c uencas s obre la placa Sudamericana f ueron apr oximadas ut ilizando bas es d e dat os gr avimétricos y profundidades al basamento de líneas sísmicas.

El cálculo de directo del efecto gravimétrico para el paquete sedimentario (Fig. 4.2) fue calculado teniendo en c uenta un a va riación l ineal de 1 a de nsidad e n func ión de l a profundidad. Para realizar este cálculo definimos un modelo de referencia de la corteza continental de dos capas con las siguientes densidades: densidad de la corteza superior: 2.7 g/cm<sup>3</sup>; densidad de la corteza inferior: 2.9 g/cm<sup>3</sup>. La relación densidad/profundidad fue definida utilizando una variación lineal (ver Braitenberg *et al.*, 2007). Para realizar esta ope ración ut ilizamos l a ba timetría de E TOPO1 (A mante y E akins, 2009) y el espesor de los sedimentos marinos de Divins (2003). Las cuencas continentales fueron modeladas utilizando las profundidades al techo del basamento a partir de los estudios gravimétricos y líneas s ísmicas de Y acimientos P etrolíferos F iscales (Y PF), T exaco, Repsol YPF, YPF S.A. and OIL MyS, y de Kokogian *et al.*, (1993); Milana y Alcober (1994); F ernández S eveso y Tankard (1995); Miranda y Robles (2002), Ros ello *et al.*, (2005) y de Barredo *et al.*, (2008). La corrección alcanza hasta unos -40 mGal para las principales cu encas on-shore y de unos poc os mGal pa ra los s edimentos o ceánicos alcanzando su valor máximo sobre la trinchera Chilena.

A partir de esta anomalía de Bouguer reducida (Fig. 4.3) estimamos la discontinuidad entre m anto y c orteza (Fig. 4.4) por medio de inversión g ravimétrica. E ste método utiliza un a lgoritmo i terativo que a lterna prol ongación de scendente c on modelado directo (Braitenberg *et al.*, 1999) y es de alguna forma análogo a la aproximación por inversión del algoritmo de Oldenburg-Parker (Oldenburg, 1974; ver Braitenberg *et al.*,

(2007), para una discusión más detallada). Este método requiere de dos parámetros de entrada: contraste de densidad y profundidad de referencia. El contraste de densidad entre la corteza y manto es conocido y tiene que ser asumido como un valor constante. Se ut ilizaron pa rámetros e stándar c on espesor norm al de c orteza T n = 35 km, y contraste de densidad corteza/manto de  $-0.4 \text{ g/cm}^3$ .



**Figura 4.3:** Anomalía de Bouguer corregida por sedimentos utilizada para la inversión de la interfaz corteza/manto. La anomalía de Bouguer fue obtenida a partir del modelo GOCE hasta grado y orden 250 (Pail et al., 2011). El ridge de Juan Fernández puede ser seguido por una señal gravimétrica bien definida. Los Andes presentan una baja señal gravimétrica representativa de la gran raíz Andina.

Para el cálculo de la flexión por i nversión s e utilizaron: la carga cortical (obtenida a partir de l os da tos de t opografía/batimetría y d el modelo de de nsidad) y las ondulaciones de Moho (obtenidas por i nversión de la anomalía de Bouguer reducida). La rigidez flexural es invertida para ha cer coincidir las cargas topográficas conocidas con el modelo de espesor cortical conocido (es decir, modelar el Moho gravimétrico en términos de un modelo isostático). Se permitió variar el espesor elástico en el rango de 1 < Te < 50 k m y fue estimado en forma iterativa en ventanas móviles de 80 k m x 80 km. La Tabla 4.1 muestra los parámetros utilizados en el modelo, en donde los valores adoptados de densidad son valores estándar ya utilizados por diversos autores como ser Introcaso *et al.*, (2000); Giménez *et al.*, (2000); Miranda y Robles (2002); Giménez *et al.*, (2009a).



**Figura 4.4:** Ondulaciones de Moho obtenidas por medio de la inversión de la anomalía de B ouguer c orregida por s edimentos. L as p rofundidades de l Moho i ndican l a existencia de una c orteza oc eánica s obre-engrosada en el camino de l ridge de Juan Fernández. Al este de la trinchera los contornos exhiben un c omportamiento diferente hacia e l nor te y hac ia e l s ur de l r idge m encionado. L a r aíz A ndina pr esenta profundidades de menos de -60 km.

Masas sobre el nivel del mar	$ ho_s$	$2.67 \text{ g/cm}^3$
Densidad de la corteza superior	$ ho_{uc}$	$2.7 \text{ g/cm}^3$
Densidad de la corteza inferior	$ ho_{lc}$	$2.9 \text{ g/cm}^3$
Densidad del manto superior	$ ho_m$	$3.3 \text{ g/cm}^3$
Modulo de Young	Ε	$10^{11} \text{ N/m}^2$
Relacion de Poisson	Σ	0.25

Tabla 4.1. Parámetros utilizados en el modelado flexural.

La diferencia entre el Moho de inversión gravimétrica y el Moho de flexión es el Moho residual (F ig. 4.5). Las ondul aciones d e M oho obt enidas p or m edio de 1 a inversión gravimétrica c oncuerdan c on las ondul aciones de 1 a interfaz c orteza manto esperadas para el modelo flexural, alrededor del 90% dentro de los 3 km de diferencia (Fig. 4.6). Los va lores pos itivos de 1 M oho re sidual i ndican que el Moho gra vimétrico es m ás superficial que el Moho por fl exión, este es el c aso en el que roc as d e a lta densidad están presentes en la corteza, como ser en la Cordillera de la Costa (Fig. 4.7 y 4.8). La corrección d e la g ravedad y el ef ecto d e c arga d e l os s edimentos en las c uencas sedimentarias, pe rmite que el M oho gra vimétrico concuerde c on l os cambios de l a carga: una vez que es removido el efecto negativo de los sedimentos de la anomalía de

Bouguer, e l M oho de i nversión gra vimétrica s erá más s omero y s eguirá de mejor manera al Moho de flexión. Cuando hay valores positivos del Moho residual sobre una cuenca sedimentaria, esto es un indicativo de altas densidades corticales bajo la cuenca.



**Figura 4.5:** *Residual entre la interfaz corteza-manto obtenida por medio de la inversión de la anomalía de Bouguer reducida y la interfaz corteza-manto obtenida por medio del modelado flexural.* 



**Figura 4.6:** *Histograma del Moho residual entre la interfaz corteza-manto obtenida por medio de la inversión de la anomalía de Bouguer reducida y la interfaz corteza-manto obtenida por medio del modelado flexural. Mas del 90% del error es menor a 4 km.* 

Los valores negativos del Moho residual en los Andes principales indican que el Moho gravimétrico es más profundo que el moho por flexión, ya que la anomalía de Bouguer esta fue rtemente influenciada por el efecto negativo de la raíz Andina. El modelo de flexión utilizado en este capítulo es una simplificación y podría estar influenciado por el esfuerzo de la placa en subduccion. Por ello, las soluciones de *Te* a lo largo del margen de subducción activo podrían estar posiblemente distorsionadas (tal como lo expuesto por Braitenberg *et al.*, 2006). Giménez *et al.*, (2000) encontró que el efecto de la placa

Instituto Geofisico y Sismologico Ing. Volponi

de N azca h orizontalizada t iene u n efecto g ravimétrico p ositivo máximo d e aproximadamente: 100 mGal en la región de la placa plana a altas longitudes de onda. Este e fecto s obre l a a nomalía de Bo uguer produciría luego un a umento e n l a profundidad de l M oho de a proximadamente 7 a 10 k m máximo, nue vamente a muy largas longitudes de onda. No tener en cuenta este efecto en nuestros cálculos no cambia substancialmente las conclusiones finales.

## 4.5.1 GRADIENTE VERTICAL DE LA GRAVEDAD

Tal co mo s e ex plicó previamente, la litosfera s e d eforma en r espuesta a las c argas internas y externas. Para delinear las estructuras geológicas relacionadas a variaciones de densidad en una escala regional, se calculó el gradiente vertical de la gravedad (*Tzz*) en términos de los coeficientes en armónicos esféricos hasta grado/orden N=250 para el modelo GOCE (Pail *et al.*, 2011) y hasta grado/orden N=2159 para el modelo EGM08 (Pavlis *et al.*, 2008) en una gri lla regular de 0.05°. L a necesidad de mayor resolución para r ealizar esta t area j ustifica el cál culo co n el modelo E GM08, m ientras consideremos que en a lgunas áreas exhibe ci ertas d iferencias con r especto al modelo GOCE. El efecto topográfico es e liminado del Tzz para e liminar la correlación con la topografía. La altura de cálculo es de 7.000 m para asegurar que todos los valores están sobre la topografía, y los elementos de masa topográficas son aproximados con prismas esféricos para contemplar la curvatura terrestre (Uieda *et al.*, 2010).

### 4.6. RESULTADOS

Para realizar la interpretación y su relación con las principales unidades geológicas en una es cala r egional, s e co mpararon el gradiente v ertical d e l a g ravedad (*Tzz*) y l a anomalías de Bouguer. La comparación entre ambos campos revela que la localización de las anomalías están bien correlacionadas, pero el Tzz resalta con mayor detalle que la gravedad. Primero se analizó el *Tzz* obtenido con el modelo EGM08 ya que presenta la mayor resolución espacial disponible a la fecha, teniendo en cuenta que existen ciertas diferencias con l os datos de l s atélite G OCE (ve r A PPENDICE 4.1). L uego, e l *Tzz* obtenido con G OCE fue a nalizado y contrastado c on l os re sultados obt enidos c on e l modelo EGM08. Esto permite de terminar la localización y morfología a proximada de las estructuras geológicas relacionadas con variaciones de densidad con un modelo con mayor resolución (EGM08) y luego los resultados son trasladados al otro modelo con menor resolución espacial (GOCE) tal como se hizo en Braitenberg *et al.*, (2011 *a*) and Alvarez *et al.*, (2012).

La trayectoria de l ri gde de Juan F ernández *(JFR)* es d elimitada p or u na señal gravimétrica bien definida, menor que la de la placa circundante, alcanzando su menor expresión sobre la cadena de montes submarinos e islas con menos de +250 mGal (Fig. 4.3). El *Tzz* obtenido con GOCE (Fig. 4.8) presenta valores menores que -5 Eötvös en la cercanía de l a i sla de Robi nson Crus oe, y aumenta s us va lores a medida qu e s e aproxima a la t rinchera. E l *Tzz* obtenido c on E GM08 (F ig. 4.7) e xhibe di ferentes anomalías p ositivas de más de + 25 Eötvös, e xpresión d e l os nu merosos pe queños edificios vol cánicos y montes s ubmarinos de rivados de hot-spot s obre el *JFR* (ej. E l monte s ubmarino O 'Higgins e s e xpresado por un a lto va lor de *Tzz*). E stas an omalías positivas no son detectables en el mapa de GOCE (Fig. 4.8) como consecuencia de la menor resolución espacial del modelo, es decir: el carácter de larga longitud de onda de la señal GOCE no permite resolver las anomalías de altas frecuencias.



**Figura 4.7:** Mapa del gradiente vertical de la gravedad (EGM08 hasta grado y orden 2159) corregido por topografía. Los montes submarinos del ridge de Juan Fernández (línea de t razo blanca) p ueden s er identificados por u na alta s eñal de l gradiente. E l bulge f lexural e xhibe una alta s eñal d e gradiente q ue c orre paralelo a l a t rinchera Chilena (línea d e punto y t razo bl anca). L os A ndes principales p resentan una b aja señal d e gradiente representativa d e l a raíz Andina. L a Precordillera ( línea de t razo ne gra) e xhibe a ltos v alores de
gradiente, las Sierras Pampeanas Occidentales son delineadas por una línea punteada negra, Las Sierras Pampeanas Orientales por una línea de punto y trazo ne gra. Los t riángulos blancos i ndican l a posición actual de l ar co volcánico activo (Siebert y Simkin, 2002).

Mar adentro de la trinchera, el bulge flexural de la placa de Nazca es marcado por una anomalía positiva en la señal de *Tzz* mayor a + 20 Eötvös (Fig. 4.7). Esto no es tan evidente en el *Tzz* obtenido con GOCE, aunque también es detectado (Fig. 4.8) p or el contorno de + 15 Eötvös el cual es segmentado por el p aso de l ri dge. A l e ste de l a trinchera, hacia la línea de costa, los valores de la anomalía de *Tzz* indica las diferencias en el relleno sedimentario de la trinchera y sus efectos en el canal de subducción, hacia el norte y hacia el sur del punto de colisión del ridge de *JFR*. Hacia el sur los valores de *Tzz* son m enores a -10 Eötvös, y ha cia e l nort e la señal *Tzz* aumenta i ndicando l a disminución abrupta del relleno sedimentario de la trinchera en esta región (Figs. 4.7 y 4.8).



**Figura 4.8:** Mapa del gradiente vertical de la gravedad (GOCE hasta grado y orden 250) corregido por topografía. La trayectoria del ridge de Juan Fernández puede ser identificado por una baj a señal de gradiente relativa a la placa circundante. El efecto de la raíz Andina sobre la señal del gradiente es notorio. Se localiza un a lta señal de gradiente e n l a Precordillera y e n l as Si erras Pampeanas O rientales. Cue ncas sedimentarias: Bermejo (Be), Jocoli (Jo), Salinas (Sa), Cuy ana (Cu), Beazley (Be) y Mercedes (Me).

Tierra a dentro, e l e fecto gra vimétrico n egativo d e l a Cord illera A ndina pre senta una menor a mplitud e n l a di rección s ur, re flejando l a disminución e n l a e levación de l os Andes y la reducción de la raíz. Esto puede ser observado en la anomalía de Bouguer la

Instituto Geofisico y Sismologico Ing. Volponi

cual presenta valores menores hacia el norte (< -300 mGal) que hacia el sur (Fig. 4.3), la señal de Tzz presenta valores de menos de -30 Eötvös (Fig. 4.8). El *Tzz* obtenido con el modelo E GM08 exhibe a lgunas a nomalías positivas mayores a +25 E ötvös de ntro de esta respuesta negativa (Fig. 4.7). Hacia el oeste de los Andes principales hasta la línea de costa, la Cordillera de la Costa presenta una respuesta gravimétrica positiva y altos valores de *Tzz*.

La respuesta gra vimétrica positiva de la Precordillera dentro de la tendencia ne gativa general marcada por la raíz Andina es demarcada claramente en ambos mapas de *Tzz*, con mayor resolución en el mapa de EGM08 (Fig. 4.7), y marcada por el contorno de 0 Eötvös en el mapa de GOCE (Fig. 4.8). El mapa de anomalía de gravedad presentado en capítulos a nteriores t ambién e xhibe un a re spuesta di ferente de l a P recordillera c on respecto a l os A ndes pri ncipales, pr esentando va lores más a ltos. O tros a utores (Introcaso *et a l.,* 1992; Giménez *et al.,* 2000; e ntre ot ros) t ambién reportaron una respuesta gra vimétrica a lta pa ra la P recordillera ba sándose e n da tos de gra vedad terrestre. E stos a ltos gra vimétricos l ocalizados pri ncipalmente a l nort e d e l a Precordillera podrían estar relacionados a: cuerpos densos generados por la fusión de la litosfera a t ravés de l a i ntroducción d e m agmas a stenosféricos (A stini *et al.,* 2009; Dalquist *el al.* 2010) o con una corteza inferior de alta densidad (eclogitizada) según lo expuesto por Corona (2004) y por Alvarado *et al.* (2009) bsados en datos de gravedad y sismológicos sobre una sección centrada.

Cuencas s edimentarias co mo la d e J ocoli, C uyana, M ercedes, B ermejo y B eazley, exhiben b ajos v alores d e T zz m ientras q ue l a d e S alinas p resenta v alores m ás intermedios (Fig. 4.8). Al norte de la cuenca de Beazley podemos observar un alto valor de Tzz mayor a +10 Eötvös (Fig. 4.7 y 4.8). Esta anomalía también es detectada en la anomalía de Bouguer (más de +50 mGal) obtenida con GOCE y corresponde a la sierra de la Quijadas, la expresión más austral de las Sierras Pampeanas Occidentales (SP).

La sierra de Pie de Palo (PP), una exposición de basamento cristalino Mesoproterozoico a estas latitudes, la expresión más occidental de las Sierras Pampeanas Occidentales es identificada en el mapa de EGM08 (Fig. 4.7) por una alta señal de gradiente de más de +70 Eötvös. Esto es difícil de detectar con GOCE porque la señal topográfica esta en el orden de la re solución e spacial de l modelo de rivado de GOCE. A le ste de l P P, s e encuentran las SP orientales, compuestas principalmente por rocas plutónicas de edad Ordovícica. Estas montañas forman parte del arco Famatiniano (Fig. 4.10b) dentro de las SP, exhiben altos valores de gradiente mayores a +20 Eötvös (Fig. 4.7). La región más oriental de las SP esta caracterizada por las Sierras de Córdoba (SC), núcleos de basamento e levados que pre sentan ba jos va lores de gra diente re presentativos de la densidad de las rocas graníticas que los componen menor a 2.67g/cm<sup>3</sup>.

Una v ez q ue f ue d eterminada la l ocalización es pacial d e las p rincipales an omalías relacionadas a v ariaciones d e d ensidad, se proc edió a an alizar s u r elación co n l as variaciones del esfuerzo de la placa. La figura 4.12 muestra la relación entre: el espesor elástico (*Te*) (Fig. 4.9), la discontinuidad entre corteza y manto (Fig 4.4) obtenida por medio de la inversión de la anomalía de Bouguer corregida por sedimentos (Fig. 4.3) y el gradiente vertical (Fig. 4.8).



**Figura 4.9:** Espesor e lástico ob tenido para la región. Not ar el de bilitamiento de la litosfera o ceánica a lo largo de l ridge y sobre e l bu lge f lexural. En la región de l antearco, s obre l a región de pl aca pl ana, s e e ncontró una gr an rigidez. L a compensación tipo Airy (local) de la carga topográfica de los Andes es expresada por bajos v alores de T e. Hacia e l oe ste d el ar co v olcánico a ctivo l os baj os v alores de espesor e lástico s on l a e xpresión de una c orteza de bilitada de bido al de bido al calentamiento de la cuña astenosferica. Se localiza una placa mas rigida hacia el este de los Andes principales hasta la localización de las Sierras Pampeanas orientales.

Sobre la placa oceánica de Nazca, las ondulaciones del Moho delinean la trayectoria del ridge de *JFR* el cual alcanza una profundidad máxima (-30 k m) ba jo l a isla de Robinson Crusoe (Fig. 4.4). El *Te* sobre la cadena de montes submarinos presenta bajos valores (Figs. 4.9, 4.10a) lo cual indica la flexión de la placa oceánica en esta región

(esto es consecuencia de la carga topográfica y una joven, y cálida litosfera oceánica). Esto es consistente con la anomalía de Bouguer (F ig. 4.3) l a cual pre senta menores valores s obre e l ri dge que s obre l a pl aca c ircundante. Trabajos pre vios (W ienecke, 2006) t ambién h an mostrado una bue na c orrelación e ntre v alores bajos de *Te* y l a ocurrencia de montes s ubmarinos, es pecialmente en el ár ea d e l os r idges d e Sala y Gomez Ri dge, N azca Ri dge y J uan F ernández. O tro t rabajo re portó una corteza oceánica s obre-engrosada bajo *JFR* basado e n da tos s ísmicos de ángulo a mplio (V on Huene *et a l.,* 1997), y también re lacionó l as a nomalías ne gativas de rivadas de da tos satelitales a una raíz cortical indicativa de la flexión cortical a partir de la carga asociada con los montes submarinos (Sandwell y Smith, 1997).

Hacia la trinchera las ondulaciones del Moho, expresión del camino del ridge, son más superficiales y el *Te* disminuye (a ~ 30 km). Una inflexión en la señal de *Te* ocurre en donde l a t rayectoria de l ri dge intersecta l a fl exionan a pl aca oc eánica pre vio a l a subducción (Figs. 4.9, 4.10a). Se obtuvieron valores elevados de *Te* sobre la trayectoria del ridge y valores menores al sur y norte del mismo sobre el bulge flexural (menos de +15 km), en donde la astenósfera es más superficial. Estos valores mínimos de *Te* en el bulge fl exural s on coincidentes c on a ltas c urvaturas d e l a pl aca, a lto momento de flexión, fra cturación y f allamiento de l b asamento o ceánico, y una re ducción en las velocidades sísmicas de la corteza y manto en esta región, tal como lo mencionado por Contreras-Reyes y Osses (2010). Estos autores también reportaron una reducción en la rigidez flexural ha cia la trinchera y lo relacionaron a un de bilitamiento de la litosfera oceánica.

Otro factor a tener encuentra es la ed ad de la placa que se subduce. El en friamiento conductivo e jerce u n c ontrol pri mario en la resistencia de litosfera oc eánica (Watts, 2001), de esta for ma la resistencia es mayor donde la placa es más fría y vieja. U na litosfera fría subducida pue de reducir el calentamiento de la base de la placa superior (Tassara, 2005; Yañez y Cembrano, 2004). P revio a la subducción, la edad de la placa de Nazca varía entre los 38 a los 42 Ma al norte del *JFR*, mientras que hacia el sur es más m enor a los 38 M a (F ig. 4.10a). E stas pe queñas di ferencias en ed ad p ueden contribuir también a la mayor resistencia e stimada pa ra el bulge flerural al norte de l *JFR*. Notar que el bulge flexural presenta menores valores de Te hacia el sur de *JFR* en donde la placa es más j oven. Sin embargo, esto no e s concluyente, ya que se

deben tener en cuenta otros factores como la historia de la carga de la placa previo a la subducción (Cont reras-Reyes y O sses, 2 010). El *JFR* es un a importante b arrera que restringe el transporte de los sedimentos a lo largo del eje de la trinchera separando una trinchera pesadamente sedimentada hacia el sur de una trinchera al norte de los  $32.5^{\circ}$  S que se encuentra vacía de sedimentos o contiene menos de 1 km de espesor de turbiditas y está confinado a una estrecha zona axial (Bangs y Cande, 1997; entre otros). Teniendo en cuenta lo mencionado, los menores valores de *Te* sobre el bul ge flexural al sur de *JFR* cuando s on c omparados ha cia el norte, podrí an s er l a consecuencia de l efecto combinado de una l itosfera j oven y cálida s umado a l e fecto d e l a car ga de l os sedimentos.



**Figura 4.10:** (*a*) Valores de e spesor elástico obt enidos par a l a pl aca de Nazca. Superimpuesto edad de la placa oceánica (Müller et al., 2008). (*b*) Valores de espesor

elástico obt enidos p ara l a pl aca Suda mericana. Supe rimpuesto T erranes de Ramos (2009) y de Ramos et al. (2010). F: F amatina. (c) Sismicidad par a (E HB Ca talog) sismos de corteza (circulos blancos) y placa de Nazca subducida (círculos grises).

Hacia el este de la trinchera, el *Te* exhibe un comportamiento distinto hacia el norte y hacia el sur de l ri dge de *JFR*. Hacia el norte, en la región de placa plana, el Moho oceánico profundiza más gradualmente que hacia el sur. En la región del antearco, la placa en subduccion revierte su curvatura fl exural pa ra ho rizontalizarse y vi ajar de manera subhorizontal (ve r pe rfiles de A nderson *et a l.*, (2007), F ig. 4.11). L a horizontalizacion de l a placa re pele l a cuña a stenosferica t ierra a dentro por v arios cientos de Km hacia el este generando un enfriamiento conductivo del continente el cual es reflejado por su mayor resistencia. En esta área los valores de *Te* aumentan hacia la línea d e costa, i ndicando u na r igidez aumentada h acia el est e (Figs. 4.9, 4.10b). Trabajos pre vios también e ncontraron altos valores de *Te* sobre las regiones de placa plana (Tassara 2005; Stewart y Watts 1997). L a sismicidad interplaca (Engdahl *et al.*, 1998; EHB, 2009) está bien correlacionada con altos valores de *Te* en la región del ante arco (Fig. 4.10c).

En un trabajo previo, Perez-Gussinye (2008) propuso que lo segmentos de placa plana están car acterizados p or al tos v alores d e *Te*, a lta ve locidad de onda de c orte, una litosfera termal gruesa y bajo flujo de calor indicando que la litosfera continental es más gruesa y fría. El *Te* estimado en esta área, en donde la placa superior y la losa subducida están en contacto, se puede esperar que tenga contribución de ambas placas (ver Perez-Gussinye *et al.,* 2008); los valores de *Te* sin tener en cuenta otros constreñimientos no puede di stinguir s i l a a lta ri gidez fl exural t ambién e stá re flejando una l itosfera continental más gruesa y fuerte previo a la subducción.

Hacia el sur de la colisión del ri dge de *JFR* la placa o ceánica presenta un ángulo de subducción " normal" de a proximadamente  $30^{\circ}$ , y e la rco vol cánico activo e stá localizado aproximadamente s obre el contorno de la isoterma de 110 k m de la placa subducida (Fig. 4.1). Aquí el Moho oceánico se profundiza más rápidamente que en la zona norte y exhibe una profundad de más de 40 k m en las cercanías de la línea de costa. Anderson *et al.* (2007) obtuvo aproximadamente 50 km de profundidad de Moho a partir de datos sísmicos. Los valores más altos de *Te* (40 km) al este de la trinchera pueden s er i nterpretados c omo e nfriamiento de la placa s uperior de bido a la placa

subyacente la cual desplaza la estructura térmica hacia abajo. Lo contrario ocurre en la región del ante arco en donde la placa superior y la losa subducida se desacoplan, en donde los fundidos ascienden en el arco volcánico y el calentamiento basal debido al flujo de la cuña astenosferica produce calentamiento advectivo de la placa superior. En consecuencia, l os ba jos va lores de *Te* estimados e n e sta r egión re flejan una placa superior debilitada en el ante arco a l s ur de l punt o de c olisión de l ri dge (F igs. 4.9, 4.10b).

Las profundidades de Moho obtenidas para los Andes alcanzan más de 66 km sobre el eje Andino y valores de *Te* menores a 5 km (Figs. 4.9, 4.10b). Las profundidades del Moho son c onsistentes c on l as obt enidas por G ans *et a l.* (2011) (70 km) pa ra l a Cordillera Principal, basado en Funciones del Receptor. En el retroarco, las anomalías negativas de gravedad y los valores bajos de *Te* afectan la raíz flexural de los Andes principales. Este valor bajo de *Te* corresponde a un modelo flexural en donde la placa no tiene r esistencia, el clásico modelo de compensación local de A iry. O tros a utores obtuvieron re sultados s imilares pre viamente ej. Introcaso *et a l.* (1990), qui en explicó que los Andes podrían estar muy cerca del balance isostático. Los resultados obtenidos son c onsistentes c on trabajos pre vios s obre la región Andina (S tewart y Watts, 1997; Tassara y Y añez, 2003; Pérez-Gussinyé, 2008; Tassara *et a l.*, 2007; S acek y Ussami, 2009).

La Precordillera e xhibe un c omportamiento di stinto de l de l os A ndes principales, l a interfaz corteza-manto es más superficial y se detectaron valores de *Te* más elevados en esta r egión. L as S P O ccidentales e stán c aracterizadas por profundi dades de Moho intermedias (entre 40 y 50 km) y a su vez por v alores de *Te* intermedios (20 km) relacionados c on su c omposición (Figs. 4.9, 4.10b). Las profundidades de Moho s on consistentes c on l as obt enidas por G ans *et a l.*, (2011). En esta á rea e l mapa d e *Tzz* indica la presencia de cuerpos de alta densidad (Fig. 4.7). Weidmann *et al.*, (en prensa) también encontró áreas de gran densidad con alta rigidez flexural en las SP occidentales, basada en datos de gravedad terrestre. Esto es consistente con la evolución tectónica de estas montañas las cuales fueron elevadas por fallas listricas. Completamente diferente ocurre en el límite sur de las SP occidentales. En esta región se detectó un bajo valor de *Te* (Figs. 4.9, 4.10b) el cual coincide bien con una somerizacion del Moho (Figs. 4.4 y 4.12). En esta región no ha y una expresión topográfica significativa pero se obtuvo un

alto valor de *Tzz* (Figs. 4.7 y 4.8) y de anomalía de Bouguer (Fig. 4.3), y se relacionó con la terminación de la Sierra de la Quijadas como se expuso anteriormente. Este bajo en la rigidez de la placa está bien correlacionado con la ausencia de actividad sísmica intraplaca en la región (Fig. 4.10c).

Las Sierras de Córdoba son la expresión más oriental de las SP y forman el borde este con el Cra tón de l R io de la P lata (F ig. 4.10b). E stas s ierras e stán c aracterizadas por profundidades más superficiales de M oho (a lrededor de 40 km), consistente c on trabajos previos (G ans *et al.*, 2011). Los valores de *Te* indican baja rigidez bajo estas sierras y valores incrementados hacia el este en donde se encuentra localizado el Cratón del Rio de la Plata (Fig. 4.10b). La Sierra de San Luis, la expresión más suroccidental de las S P o rientales p resenta v alores de *Te* que va rían e ntre los 5 km a los 3 0 km, aumentando en la di rección noroe ste. Cu encas sedimentarias como Coc ol y Mercedes exhiben altos v alores d e r igidez, mientras q ue B ermejo, Cuyana y S alinas r eflejan valores más intermedios.



**Figura 4.12:** Relación en tre el es pesor elástico (superior), y (en orden descendente) Moho, Bouguer, Tzz y relieve. Notar la relación entre la trayectoria del ridge, el cual puede ser delineado en todas las señales, y las diferencias al norte y sur del mismo en

la región comprendida al este de la trinchera hasta el arco volcánico actico. El efecto de la raíz Andina también está bien correlacionado en todas las cantidades.

Se e ncontró una c orrelación aproximada e ntre l os di ferentes T erranes y la ri gidez flexural (F ig. 4.10b). E l T errane P recordillera e xhibe u n va lor de Te bastante homogéneo de aproximadamente 7 km. Cuyania presenta una alta rigidez la cual se ve disminuida hacia el sur posiblemente as ociado al efecto de la cuña astenosferica en la región límite sur de la placa plana. Famatina (F) profiere valores intermedios de Te. Se observa una inflexión en el Te en el borde entre el Terrane Pampia y el Cratón del Rio de la Plata Cratón en donde loa valores aumentan indicando una mayor rigidez flexural.

# 4.6.1 PERFILES A LO LARGO DE LA REGION

Se trazaron dos perfiles diferentes sobre la región de estudio en la dirección W-E (para localización de los perfiles ver la Fig. 4.9). El perfil 1 (Fig. 4.11, izquierda) fue trazado en la región norte a los 32° S en donde ocurre la horizontalizacion de la placa. El perfil 2 (Fig. 4.11, derecha) fue trazado a los 33.5° S y corta longitudinalmente el ridge de Juan Fernández (*JFR*) hacia el arco volcánico activo.

Al norte de *JFR* los valores de espesor elástico (*Te*) (Fig. 4.11a) son superiores a +50 km indicando una parte más rígida en esta área. Tebbens y Cande (1997) propus ieron que estas partes rígida de la placa rodeadas de valores de *Te* menores, tal como entre el ridge de Nazca y el de *JFR* (ver Fig. 4.9), podrían indicar la existencia de microplacas. Hacia la trinchera la rigidez de la placa disminuye alcanzando hasta +15 km en el bulge flexural, el c ual es bi en de finido por u n a lto en l a señal d e gra diente vertical de l a gravedad (*Tzz*) (Fig. 4.11a). Los valores de *Te* sobre el *JFR* (Fig. 4.11b) son menores que al norte (menos de +20 km) indicativo de una corteza oceánica debilitada sobre el ridge (Fig. 4.9). Los valores mínimos de Te en esta área están bien correlacionados con la localización de volcanes activos sobre la placa de Nazca. Hacia el este, en donde el ridge no presenta una señal topográfica apreciable, la placa se vuelve más rígida y luego se vue lve a de bilitar e n l a c ercanía a l bul ge fl exural, e n donde a lcanza un va lor constante de aproximadamente 10 km (Fig. 4.11b).

Hacia el es te d e l a t rinchera, l os v alores d e Te aumentan h asta al canzar aproximadamente +50 km. La velocidad de crecimiento para esta región, es mayor en el perfil 2 que en el perfil 1, pero una vez que alcanza su máximo decae abruptamente en el perfil 2. Lo contrario ocurre en el norte (Perfil 1) en donde la transición es más suave, alcanzando en máximo valor de Te bajo la línea de costa. Este valor es mantenido unos pocos km al este (F ig. 4.11a) y es característico de los s egmentos de losa pl ana, t al como se expuso anteriormente (Fig. 4.9). Luego, la rigidez decae continuamente hasta 0 km bajo los Andes principales a lo largo de ambos perfiles.



**Figura 4.11:** Perfiles comparando el gradiente vertical de la gravedad corregido por topografía, l a ano malía de B ouguer, pr ofundidades de Moho y e spesor elástico obtenidos a par tir d el modelo GOCE h asta N = 250, s obre l a región norte. Perfil 1 (izquierda): el área sombreada gris muestra la trinchera y los Andes principales. Perfil 2 (derecha): el área sombreada gris muestra la trinchera y los Andes principales y el ridge de J uan F ernández. L ínea de punt o y t razo: T zz-EGM08 c orregido por topografía; la línea de trazo indica la línea de costa. Línea de trazo roja: perfiles de la zona de Wadati-Benioff y profundidades de Moho e n línea de trazo azul obtenidas de Anderson et al., (2007).

La alta carga topográfica de los Andes principales es expresada por un m ínimo en la anomalía de Bouguer, un m ínimo en el *Tzz* y por un m ínimo en las profundidades del Moho (Fig. 4.11). Basado en lo expuesto podemos decir que los bajos valores de *Te* es

esta sección están relacionados al valor negativo maximo que presenta la anomalía de Bouguer relacionado con la raíz Andina (Fig. 4.11). En el perfil 1, los valores de *Te* aumentan hacia el este de la Precordillera, mientras que en el perfil 2 los bajos valores de *Te* son mantenidos hacia el este debido a la presencia de la cuña astenosférica.

Las Sierras Pampeanas exhiben un comportamiento bien diferente al norte y al sur. Las SP Occidentales presentan valores de Te intermedios (más de 30 km) los cuales luego decaen hacia el este al aproximarse a las SP Orientales (Perfil 1). El comportamiento hacia el sur e s bi en di stinto (P erfil 2). Una vez que los valores de *Te* alcanzan s us valores mínimos, son mantenidos excepto en la cuenca Cuyana en donde se vuelve más rígido. Los valores bajos de Te son mantenidos en límite sur de las SP. Profundidades de Moho más someras y menores valores de *Te* en región austral de las SP indica una corteza continental más debilitada en esta región con respecto al norte (Fig. 4.12). Esta región exhibe una baja actividad sísmica (Fig. 4.10c). Lo contrario ocurre en la región norte, en donde la sismicidad (Fig. 4.10c) muestra mayor actividad relacionada a la colisión del rigde de *JFR* (Anderson *et al., 2007*, entre otros).

## **4.7 CONCLUSIONES**

Deformación en la placa cabalgante, volcanismo y discontinuidades en el patrón de la sismicidad refleja anomalías a través de la zona de Benioff las cuales son causadas por la subducción plana. Trabajos previos (ej. Perez-Gusineye, 2008) han mostrado que los proceos re lacionados a l a subducción, t ales c omo v ariaciones e n e l ángulo de subducción, están vinculados a variaciones en la estructura composicional y térmica de la lito sfera c ontinental modificando s u resistencia a la flexión. Los nue vo modelos globales d e gra vedad ofre cen una h erramienta pa ra e studios a e scala re gional, permitiendo de terminar l as c onexiones entre c orteza oc eánica e ngrosada de manera anómala y los efectos deformacionales asociados en la placa cabalgante.

Se realizó el cálculo del *Tzz* con ambos modelos el EGM08 y GOCE, optimizando los dos aspectos: el de mayor resolución (EGM08) pero menor calidad sobre los Andes, y la mayor precisión y calidad uniforme de los datos GOCE con una resolución espacial más reducida. A p artir d e es to d elineamos las p rincipales car acterísticas tectónicas, tales

como cuerpos densos intruidos en la región comprendida entre los 31° S y los 34° S y entre los 66° a los 80° W. Luego, utilizando la anomalía de Bouguer obtenida a partir de los da tos d el modelo G OCE, c alculamos l a d iscontinuidad manto c orteza y el Te utilizando el método de la aproximación por convolucion.

Los resultados obtenidos muestran un debilitamiento de la placa oceánica sobre el ridge de *JFR*, y sobre el bulge flexural. Obtuvimos variaciones substanciales en la estructura cortical de la litósfera continental cuando se compara la zona norte con la sur. Hacia el norte, en donde se desarrolla la subducción plana, la rigidez flexural es mayor que en la zona sur en donde la placa oceánica subduce con un ángulo aproximadamente normal. En esta zona la rigidez de la placa parece ser equivalente a cero, reflejando una litosfera continental debilitada debido a la ascensión de magmas desde la astenósfera. Se obtuvo una grue sa correlación entre los valores estimados de *Te* y algunos terrains como ser Precordillera, Cuyania, Famatina y el Craton del Rio de la Plata. Chilenia parece estar fuertemente afectado por l as d iferencias e n l os ángulos de subducción. S ierras Pampeanas también presentan un comportamiento distinto presentando más rigidez en la región norte, y una corteza debilitada hacia el sur y hacia el este. Los resultados de *Te* obtenidos indican que la estructura cortical en la región bajo estudio está lejos de ser homogénea, mostrando diferencias contrastantes en las propiedades de resistencia.

#### **APENDICE 4.1: ANALISIS ESTADISTICO.**

Se calculó la anomalía de gravedad derivada del modelo EGM08 (Pavlis *et al.*, 2008) y a partir de GOCE (Pail *et al.*, 2011) ha sta N=250. El valor a bsoluto de la diferencia (EGM08-GOCE) e s mostrado e n la figura 4.13. L os pa rámetros e stadísticos de l a diferencia entre ambos campos es mostrada en la Tabla 4.2. Se compara una región de alta ca lidad co n u na d e b aja cal idad en términos de l hi stograma re sidual. El c uadro blanco en l a figura 13 marca u n ár ea d e 1° x 1° con r elativa al ta calidad; el c ual es comparado c on un c uadrado de igual t amaño (ne gro) d e c alidad de gradada. L os histogramas de los re siduales (Fig. 4.14) i lustran los valores más altos para el cuadro negro. La raíz cuadrática media (rms) fue calculada a partir de la media en ventanas móviles de 0.5° x 0.5° c omo u na medida e stadística de la calidad de E GM08. El re sultado e s mostrado en la figura 3.15. El valor más frecuente de la desviación rms es de 3 mGal como e s mostrado e n la figura 4.16. L as localizaciones e n donde los da tos t errestres tienen problemas reflejan valores altos (hasta to -48 mGal).

Diferencia Promedio	0.173 mGal
Desviacion Estandard	15.208 mGal
Valor maximo de la diferencia	-48.109 mGal

**Tabla 4.** Parámetros estadísticos para la diferencia.



**Figura 4.13:** Diferencia absoluta entre la anomalía de gravedad de EGM08 y GOCE. El cuadro negro sobre los Andes muestra un área con datos erróneos. El cuadro blanco muestra un á rea s obre l as Si erras P ampeanas c on m ejores dat os. D atos t errestres erróneos o l a aus encia de e llos en el modelo EGM08 ge nera e stas diferencias e ntre ambos campos.



**Figura 4.14:** *Histograma de la anomalía residual de gravedad entre* EGM08 y *GOCE (hasta grado y orden* N = 250). *Izquierda (buen cuadro): el cuadro blanco de la figura 4.13. Derecha (cuadro malo): cuadro negro de la figura 4.13.* 

Instituto Geofisico y Sismologico Ing. Volponi



**Figura 4.15**: *Raíz cuadrática media del residual de la anomalía de la gravedad en*  $0.5^{\circ} \times 0.5^{\circ}$ .



**Figura 4.16:** *Histograma de las desviaciones rms en*  $0.5^{\circ} \times 0.5^{\circ}$ .

## CAPITULO 5: CONCLUSIONES GENERALES

En e l m arco de l a gra vimetría s atelital, s e a plicó una m oderna metodología, que permitió el cálculo directo de anomalías de gravedad y gradientes de la gravedad a partir de los modelos de campo de gravedad terrestre expresados en series de coeficientes en armónicos es féricos. L a metodología aplicada i ncluye l a co rrección d el ef ecto topográfico pa ra a mbos c ampos de rivados de l a gra vedad. P ara e l c álculo de d icha corrección s e a plicaron pri smas e sféricos de de nsidad constante, e n l ugar d e ut ilizar prismas re ctangulares c omo lo ha cían programas a nteriores. E sto pe rmite t ener e n cuenta l a curvatura t errestre, funda mental pa ra di sminuir e l e rror e n la a proximación, especialmente en a plicaciones r egionales c uando s e ut ilizan gra ndes ve ntanas de cálculo.

Se compararon los resultados en dos secciones bien conocidas sobre la región Andina y se encontró que a largas longitudes de onda, la señal del satélite GOCE esta en buena concordancia con los datos terrestres. Por el contrario, la señal del modelo EGM08 se comporta de una mejor manera sobre la llanura en donde las variaciones de la topografía no s on s ignificativas y e n donde d icho modelo cuenta c on mayor c antidad de da tos terrestres. El modelo EGM08 presenta una mejor resolución espacial resolviendo de una mejor manera las altas frecuencia de la señal gravimétrica, sin embargo su utilización debe restringirse a las zonas en donde el error entre dicho modelo y GOCE es pequeño. Esto e s de bido a que el modelo GOCE e s un m odelo s atelital puro y pre senta una calidad de datos homogénea. A su vez, se obtuvo un mapa de cuencas geológicas para toda Argentina de media a larga longitud de onda. Los contornos de las mismas fueron comparados c on los mapas e xistentes y s e obt uvo una bue na correlación, llegando a identificar nu evas c uencas e n re giones poc o e xploradas d ebido a la d ificultad que presenta el terreno.

Se aplicó la metodología en la región sur de los Andes Centrales, lográndose identificar importantes l ineamientos ge ológicos a e scala re gional re lacionados a i mportantes diferencias de de nsidad. M uchos de e stos l ineamientos ha n s ido pre viamente identificados por medio de la geología de campo y la gravimetría terrestre y fueron asociados a l a de limitación d e terrenos, c omo por ejemplo el lineamiento d e V alle Fértil-Desaguadero asociado al límite entre Cuyania y Pampia. Sin embargo o tros de ellos no habían sido identificados en toda su extensión y su mapeo era solo inferido de

manera indirecta. El más representativo es el límite entre Pampia y el Cratón del Rio de la Plata el cual ha sido previamente asociado al lineamiento Transbrasiliano. A partir de la comparación de los re sultados s e e ncontró que la gra vedad y e l gra diente de la gravedad r esaltan características g eológicas eq uivalentes d e f orma d iferente y complementaria, de mostrando la utilidad de ambas técnicas. El Tzz e s más a propiado para detectar heterogeneidades de masa localizadas en la corteza superior en donde las rocas de a lta y ba ja de nsidad s on e nfrentadas. S in e mbargo, c uando e l c ontraste de densidad e s re lativamente ba jo y l as e structuras g eológicas s on profunda s pierde resolución. En este caso, la anomalía de la gravedad muestra una mejor respuesta, como es el caso del límite entre el Orógeno Pampeano y el Cratón del Rio de la Plata.

Se logró identificar una importante relación entre la subducción de un ridge asísmico, el ridge C opiapo, p erteneciente a l a p laca d e N azca y la deformación en l a placa cabalgante. Los mapas de a nomalía y gradiente ve rtical pe rmitieron de finir un importante lineamiento en esta región el cual estaría asociado a l a Cadena volcánica ojos de l S alado-Buenaventura. Este lineamiento s e en cuentra localizado en el límite norte de la región de placa plana Pampeana, y marca el comienzo de la interrupción del arco v olcánico ac tivo ha cia e l s ur, ha sta e l ri dge de J uan Fernández. O tros a utores encontraron un a fuerte correlación entre la subducción de las a nomalías topográficas como los ridges asísmicos y la flotabilidad de la placa oceánica. En función de los resultados encontrados, se propone que el ridge Copiapo es el causante de que la zona de subducción plana se extienda tan al norte, y no sea solo causada por el ridge de Juan Fernández, tal como se interpreta la bibliografía en la actualidad. Esta hipótesis estaría reforzada por e l he cho de que el lineamiento a sociado a la colisión de l ridge que se observa en la placa sudamericana marca la terminación del arco volcánico activo en la región. A lgo de similares características ocurre en la zona de subducción Peruana, la cual fue asociada a la subducción del ridge de Nazca y estudios recientes proponen que la zona norte estaría asociada a la subducción de otro ridge.

Luego, se realizó el mapeo de los derivados de la gravedad antes mencionados para la placa o ceánica d e Nazca, co n el f in d e es tablecer u na r elación en tre l as an omalías batimétricas y la d eformación asociada s obre l a p laca S udamericana en l a r egión Andina. Se pudieron delinear las diferentes zonas de fractura y ridges que a fectan a la corteza o ceánica, c omo as í también s e pudo e ncontrar una i mportante va riación

latitudinal de de nsidad e n l a z ona del a ntearco. E sta va riación, no toriamente representada p or el Tzz, es tá r elacionada a l as di ferencias en l a di stribución d e l os sedimentos a lo largo de la trinchera. Muchos autores concuerdan en que esta variación en la sedimentación y el efecto que produce en la zona de interplaca estaría fuertemente vinculada a las di ferencias en l a e levación y vol umen de l a c adena A ndina. E stas relaciones pudieron ser identificadas claramente en los mapas de anomalías y gradiente, lográndose un de tallado m apeo de l as a nomalías a l o l argo de l a z ona pa ralela a l a trinchera. Posteriormente se logró c orrelacionar la segmentación del gradiente v ertical de la gravedad en la zona de interplaca con los altos y bajos de la corteza oceánica. Esta segmentación de l Tzz s e c omparó con l as z onas de r uptura y di stribución de l deslizamiento p ara l os grandes s ismos en la zona de interplaca, lográndose una gran correlación. En función de ello se delineo la segmentación del margen y se de finieron tres t ipos de b arreras a l a propa gación de los e ventos s ísmicos e n func ión d e l os contornos de *Tzz* y s u re lación con l os gra ndes pl anos d e de slizamientos s ísmicos (sismos de megathrust) en el área de estudio.

Para finalizar, se compararon las anomalías en contradas a partir de los mapas de Tzz con el espesor elástico obtenido aplicando el moderno método de la aproximación por atenuación. Esto permitió encontrar importantes variaciones en la estructura cortical de la litosfera continental cuando se comparó con la zona de subducción plana Pampeana con la zona de subducción normal hacia el sur. Se obtuvo una cierta correlación entre los va lores e stimados de *Te* y algunos t errenos c omo s er P recordillera, Cu yania, Famatina y el Cratón del Rio de la Plata; mientras que Chilenia parece estar fuertemente afectado por l as di ferencias en l os ángulos de subducción. L as S ierras P ampeanas también pre sentan u n c omportamiento d istinto pr esentando más ri gidez c ortical en l a región norte, y una corteza debilitada hacia el sur y hacia el este. Los resultados de *Te* obtenidos indican que la estructura cortical en la región bajo estudio está lejos de ser homogénea, mostrando diferencias contrastantes en las propiedades de la resistencia.

## BIBLIOGRAFIA

Aceñolaza, F. G., y A. Toselli, 1988. El S istema d el F amatina, A rgentina: s u interpretación como oróge no de margen continental activo, 5° Congr eso G eológico Chileno, 1, 55-67.

Adam, J., y C.D. Reuther, 2000. Crus tal dynamics and active fault mechanics during subduction e rosion. A pplication of fri ctional wedge a nalysis on t o the N orth Ch ilean Forearc. *Tectonophysics*, **321**, 297–325.

Allmendinger, R.W., Ra mos, V.A., J ordan, T.E., P alma, M. y B. L. Is acks, 1983. Paleogeography and Andean structural geometry, northwest Argentina, *Tectonics*, **2**, 1-16.

Allmendinger, R.W., Figueroa, D., Snyder, D., Beer, J., Mpodozis, C. y B.L. Isacks, 1990. Foreland s hortening a nd c rustal ba lancing in t he Andes a t 30° S L atitude. *Tectonics*, **9**, 789-809.

Allmendinger, R.W., Isacks, B.L., Jordan, T.E., y S.M. Kay, 1997. The evolution of the Altiplano-Puna p lateau of t he Ce ntral A ndes. *Annual R eview o f t he Earth and Plannetary Science*, **25**, 139-174.

Alonso, R., Bookha gen, B., Ca rrapa, B., Cout and, I., H aschke, M ., H illey, G ., Schoenbohm, L., Sobel, E., Strecker, M., Trauth, M. y A. Villanueva, 2006. Tectonics, Climate, and Landscape Evolution of the Southern Central Andes: the Argentine Puna Plateau and Adjacent Regions between 22 and 30°S. *En: Oncken O, Chong G, Franz G, Giese P , G ötze H -J, R amos V A, S trecker M R, Wigger P (eds) T he A ndes – Active Subduction O rogeny*. F rontiers i n E arth S cience S eries. Springer-Verlag, Be rlin Heidelberg New York, pp 265-284.

Alvarado, P., Pardo, M., Gilbert, H., Miranda, S., Anderson, M., Saez, M. y S. Beck, 2009. Flatslab subduction and c rustal m odels for t he s eismically a ctive S ierras Pampeanas r egion of Argentina. Ba ckbone of t he A mericas: S hallow S ubduction, Plateau Uplift, and Ridge and Terrane Collision. : Memoir, 204. Geological Society of America, pp. 261–278.

Alvarez, O., Giménez, M.E., Br aitenberg, C. y A. Folguera, 2012. GOCE s atellite derived gra vity a nd gra vity gra dient c orrected for t opographic e ffect i n the S outh Central A ndes re gion. *Geophysical J ournal Int ernational*, **190**(2), 941–959, doi : 10.1111/j.1365-246X.2012.05556.x

Amante, C. y B.W. Eakins, 2009. *ETOPOI 1 A rc-Minute G lobal Relief M odel: Procedures, D ata S ources and A nalysis.* NOAA T echnical M emorandum **NESDIS NGDC-24**, 19, National G eophysical D ata Ce nter, U.S. D epartment of Co mmerce, Boulder, CO, March 2009.

Anderson, E.G., 1976. The effect of t opography on s olutions of S tokes' pro blem. Unisurv S-14, Rep, School of Surveying, University of New South Wales, Kensington.

Anderson, M. L., Alvarado, P., Beck, S. y G. Zandt, 2007. Geometry and brittle deformation of t he subducting Nazca plate, central Chile and Argentina. *Geophysical Journal International*, **171**(1), 419–434, doi:10.1111/j.1365-246X.2007.03483.x.

Angermann, D., J. Klotz, y C. Reigber, 1999. Space-geodetic estimation of the Nazca-South America Euler Vector. *Earth Planetary Science Letters*, **171**, 329–334.

Araujo, M., y G. Suarez, 1994. Geometry and state of stress of the subducted Nazca plate beneath central Chile and Argentina: evidence from teleseismic data. *Geophysics Journal International*, **116**, 283-303.

Asgharzadeh, M.F., Von Frese, R.R.B., Kim, H.R., Leftwich, T.E., y J.W. Kim, 2007. Spherical prism gravity effects by Gauss-Legendre quadrature integration. *Geophysical Journal International* **169:** 1-11.

Astini, R.A., Martina, F., Ezpeleta, M., Dávila, F.M. y P. A. Cawood, 2009. Chronology from rifting to foreland basin in the Paganzo Basin (Argentina), and a reapprisal on the "Eo- and N eohercynian" t ectonics a long W estern G ondwana. *En: X II Congr eso Geológico Chileno, Santiago*, 22-26 Noviembre, 2009.

Aubry, L., P. Rope rch, M. U rreiztieta, E. Ros sello, y A. Cha uvin, 1996, A paleomagmetic s tudy along t he s outh-eastern e dge of t he Altiplano-Puna: N eogene tectonic rotations, *Journal of Geophysical Research*, **101** (B8), 17883-17899.

Baldis, B.A., Gorroño, A., Plozkiewcs, J., y R. Sarudiansky, 1976. Geotectónica de la Cordillera Oriental, Sierras Subandinas y comarcas adyacentes, *paper presented at 6th Congreso Geológico Argentino*, Actas I, 3-22, Buenos Aires, Argentina.

Baldis, B.A. y A. Vaca, 1985. Megafracturas relacionadas con el sistema cordillerano. *Paper presented at 1th Jornadas sobre Geología de la Precordillera*, Actas I: 204-208, San Juan, Argentina.

Baldwin, A., y R. Marret, 2004, Evidence for a releasing bend at the southern margin of the Puna plateau, Argentine Andes. *Geological Society of America*, **36**(5), 50.

Bangs N.L., Cande S.C., Lewis S.D. y J.J. Miller, 1992. Structural framework of the Chile margin at the Chile Ri dge c ollision z one. *Proc O cean D rill P rog Ini tial R ep* **141**:11–21

Bangs, N.L. y S.C. Cande, 1997. Episodic development of a convergent margin inferred from structures and processes along the southern Chile margin. *Tectonics*, **16**(3), 489–505.

Barazangui, M. y B. Isacks, B. 1976. Spatial distribution of earthquakes and subduction of the Nazca Plate beneath South American. *Geology*, **4**, 686-692.

Barazangui, M. y B. Isacks, 1979. Subduction of the Nazca plate beneath Peru evidence from s patial d istribution of e arthquakes. *Geophysical Journal R oyal As tronomical Society*, **57**, 537-555.

Barredo, S., Cri stallini, E., Z ambrano, O., P ando, G. y R. García, 2008. *In: V II Congreso de Exploración y Desarrollo de Hidrocarburos, Noviembre 2008*. Actas, pp. 443-446. ISBN 978-987-9139-51-6.

Barrientos, S. E. 19 88. S lip di stribution of t he 1985 Ce ntral Chi le e arthquake. *Tectonophysics*, **145** (3–4), 225–241. doi:10.1016/0040-1951(88)90197-7.

Barrientos, S.E. 1995. Dual seismogenic behaviour: The 1985 central Chile earthquake. *Geophysical Research Letters*, **22**, 3541–3544, doi:10.1029/95GL03316.

Barthelmes, F. 2009. Definition of functionals of the geopotential and their calculation from spherical harmonic models theory and formulas used by the calculation service of the International Centre for Global Earth Models (ICGEM). Scientific Technical Report STR09/02, GFZ German Research Centre for Geosciences, Postdam, Germany, March 2009, <u>http://icgem.gfz-postdam.de</u>

Bassi, H. L. 1988. Hypotesis c oncearning a re magenic ne twork c ontrolling megtallogenic a nd other ge ologic events i n t he S outh American A ustral Cone, *Geologisches Rundschau*, 77(2), 491-511, Stuttgart.

Beck, S., Barrientos, S., Kausel, E., y M. Reyes, 1998. Source characteristics of historic earthquakes along the central Chile subduction zone. *Journal of South American Earth Sciences*, **11**(2), 115–129. doi:10.1016/S0895-9811(98)00005-4

Beiki, M., y L. B. Pedersen, 2010, E igenvector analysis of gravity gradient tensor to locate geologic bodies. *Geophysics*, **75**(5), I37–I49. 10.1190/1.3484098.

Benedek, J. y G. P app, 2006. G eophysical Inversion of O n Board S atellite Gradiometer D ata: A F easibility S tudy in t he A LPACA Re gion, Central Europe. *In A. Klu y R. Forsberg* (eds.): Gravity Field of the Earth, Proceedings of the 1st International S ymposium of the International G ravity Field S ervice (IG FS), 28 August – 1 September, 2006.

Beresnev, I. A. 2003. Uncertainties in f inite-fault s lip i nversions: T o w hat e xtent t o believe? (A critical review). *Bulletin of the Seismological Society of America*, **93**, 2445-2458.

Beutler, G. 2004. Methods of Celestial Mechanics, Volume II: Application to Planetary System, Geodynamics and Satellite Geodesy. Springer-Verlag Berlin Heidelberg, 2004.

Bevis, M., y B.L. Is acks, 1984. Hypocentral t rend s urface a nalysis: probing t he geometry of the Benioff zone. *Joural of Geophysical Research*, **89**, 6153-6170.

Bilek, S.L., Schwartz, S.Y. y H.R. DeShon, 2003. Control of s eafloor roughness on earthquake rupture behaviour. *Geology*, **31**(5), 455–458.

Bilek, S.L. 2007. In fluence of s ubducting t opography on earthquake rupt ure, i n *The Seismogenic Zone of Subduction Thrust Faults*, ed. T. Dixon and C. Moore, Columbia University Press, pg. 123-146,

Blakely, R.J. 1995. Potential theory in gravity and magnetic applications. *Cambridge University Press*, 441 p., New York.

Blisniuk, P.M., Stern, L.A., Cha mberlain, C.P., Idl eman, B., y P.K. Zeitler, 2 005. Climatic and ecologic changes during Miocene uplift in the Southern Patagonian Andes. *Earth and Planettary Science Letters*, **230**:125–142

Bonatti, E., Harrison, C.G.A., Fisher, D.E., Honnorez, J., Schilling, J.G., Stipp, J.J. y M. Zentilli, 1977. Easter volcanic chain (southeast Pacific): a mantle hot line. *Journal of Geophys. Research*, **82**(17), 2457-2478.

Booker, J. R., F avetto, A. y M.C. Pomposiello, 2004. L ow e lectrical re sistivity associated with plunging of t he Nazca flat slab beneath Argentina, *Nature*, **429**, 399–403.

Bouman, J, Rispens, S. y T. G ruber, 2009 P reprocessing of gra vity gr adients at the GOCE high-level processing facility. *Journal of Geodesy*, **83**(7) 659-678.

Bouman, J., Ebbing, J., Fuchs, M., 2013. Reference frame transformation of s atellite gravity gra dients and topographic mass reduction. *Journal of G eophysical Research: Solid Earth*, **118**(2), 759-774. DOI: 10.1029/2012JB009747

Bourgois, J., M artin, H., L agabrielle, Y., L e M oigne, J., y J. F rutos J ara, 1996. Subduction-erosion related t o s preading-ridge s ubduction: T aitao P eninsula (Chile margin triple junction area). *Geology*, **24**, 723–726.

Bourgois, J., Guivel, C., L agabrielle, Y., Calmus, T., Boulegue, J., y V. Daux, 2000. Glacial-interglacial trench supply variation, spreading ridge subduction, and feedback controls on the Andean margin development at the Chile triple junction area (45–48° S). *Journal of Geophysical Research*, **105**:8355–8386 Braitenberg, C. y R. Drigo, 1997. A crustal model from gravity inversion in Karakorum. *In: International Symposium on current crustal movement and hazard reduction in East Asia and South-East Asia, Wuhan, November 4-7.* Symposium Procedures, pp. 325-341.

Braitenberg, C. y M. Zadro, 1999. It erative 3D gravity inversion with integration of seismology data. Bollettino di Geophisica Teorica ed Applicata. *In: Proceedings of the 2° Joint Meeting IAG, Trieste,* Volume **40**(2).

Braitenberg, C., P ettenati, F. y M. Zadro, 1997. S pectral and classical methods in the evaluation of M oho undulations from gravity data: the NE Italian A lps and i sostasy. *Journal of Geodynamics*, **23**, 5-22.

Braitenberg, C., Ebbing, J. y H.J. Götze, 2002. Inverse modelling of elastic thickness by convolution m ethod-the E astern A lps a s a cas e ex ample. *Earth P lanetary Science Letters*, **202**, 387-404.

Braitenberg, C., W ienecke, S., y Y. Wang, 2006. Ba sement structures from satellitederived gravity field: S outh Ch ina S ea r idge. *Journal of G eophysical R esearch*, **111**, B05407, doi:10.1029/2005JB003938

Braitenberg, C., Wienecke, S., Ebbing, J., Bom, W. y T. Redfield, 2007. Joint gravity and i sostatic a nalysis for ba sement studies-a novel tool. *In: EGM 2007 Int ernational Wokshop, Innov ation on i n E M, G rav and Mag Me thods: a ne w pe rspective f or exploration, Villa Orlandi Capri, Italy.* Extended Abstracts.

Braitenberg, C., M ariani, P., E bbing, J., y M. S prlak, 201 1a. T he e nigmatic Chad lineament revisited with global gravity and gravity-gradient fields. *In:* Van Hinsbergen, D.J.J., Buiter, S.J.H., Torsvik, T.H., Gaina, C. y Webb, S.J. (eds.) *The Formation and Evolution of Africa: A S ynopsis of 3. 8 G a of E arth H istory.* Geological S ociety, London, Special Publications, **357**, 329–341, doi:10.1144/SP357.18.

Braitenberg, C., M ariani, P. y T. P ivetta, 2011b. G OCE ob servations in exploration geophysics. *In: P roceedings of ' 4th Int ernational G OCE U ser W orkshop', M unich, Germany, 31 March - 1 April 2011*. **ESA SP-696**.

Bratfisch, R., Jentzsch, G. y H. Steffen, 2010. A 3D Moho depth model for the Tien Shan from E GM2008 gra vity d ata. *In: 7 th E GU Ge neral A ssembly, V ienna, 05 February 2010.* 

Bruinsma, S.L., Marty, J.C., Balmino, G., Biancale, R., Foerste C., A brikosov, O. y H. Neumayer, 2010. GOCE G ravity Field Recovery b y M eans of the D irect N umerical Method; presented at the ESA Living Planet Symposium 2010, Bergen, June 27 – July 2, Bergen, Norway, 2010.

Burov E.B. y M. Diament 1995. The effective e lastic t hickness (*Te*) of c ontinental lithosphere: W hat d oes it r eally mean?. *Journal of G eophysical R esearch*, **100**(B3), 3905-3927.

Cahill, T., y B. Isacks, 1992. S eismicity and s hape of t he s ubducted N azca plate. *Journal of Geophysical Research*, **97**(B12), 17503 -17529.

Caminos, R.L. 1979. S ierras Pampeanas Noroccidentales, Salta, Tucumán, Catamarca, La Ri oja y S an J uan, In: T urner, J .C.M. (E d.), 2° S imposio G eología Re gional Argentina, Academia Nacional Ciencias Córdoba, *Anales*, **1**, 225–291.

Campos, J., Hatzfeld, D., Madariaga, R., Lopez, G., Kausel, E., Zollo, A., Iannacone, G., Fromm, R., Barrientos, S. y H. Lyon-Caen, 2002. A seismological study of the 1835 seismic gap in south-central Chile. Phys. *Earth and Planettary Interiors*, **132**, 177–195.

Cande, S.C. y R.B. Leslie, 1986. Late Cenozoic tectonics of the southern Chile trench. *Journal of Geophysical Research*, **91**:471–496.

Cande, S.C., Leslie, R.B., Parra, J.C. y M. Hobart, 1987. Interaction between the Chile ridge and the C hile t rench: g eophysical and g eothermal ev idence. *Journal of Geophysical Research*, **92**, 495–520.

Carter, W.D. 1974. Evaluation of ERTS-1 data: Applications to geologic mapping of S. America, with emphasis on t he A ndes mountain region, op en file report, U.S. Geol. Surv., Reston, Va.

Casquet, C., Pankhurst, R.J., Rapela, C.W., Galindo, C., Fanning, C.M., Chiaradia, M., Baldo, E., González-Casado, J.M. y J.A. Dahlquist, 2008. The Mesoproterozoic Maz terrane i n the Western S ierras P ampeanas, A rgentina, e quivalent t o t he A requipa– Antofalla block of s outhern Peru? Implications for West Gondwana margin evolution, *Gondwana Res.*, **13**, 163–175.

Chakravarthi, V., Raghuram, H.M. y S.B. S ingh, 20 02. 3-D forw ard gra vity modelling of basement i nterfaces a bove which the density contrast v aries continuously with depth. *Computers & Geosciences*, **28**, 53-57.

Chapman, C. A. 1952. A new quantitative method of t opographic analysis. *American Journal of Science*, **250**, 428-452.

Chemeda, A., Lameland, S. y A. Bokun, 2000. Strain partitioning and interplate friction in obl ique s ubduction z ones: Constraints provided by physical modeling. *Journal of Geophysical Research*, **105**, 5567-5582.

Chernicoff, C.J., Vujovich, G.I. y C.R. van Staal, 2009. G eophysical evidence for an extensive Pie de Palo Complex mafic–ultramafic belt, San Juan, Argentina, *Journal of South American Earth Sciences*, **28**, 325–332.

Chernicoff, C.J., Zappettini, E.O., Santosh, J.O.S., Allchurch, S. y N.J. McNaughton, 2010. The southern s egment of the F amatinian magmatic arc, L a P ampa P rovince, Argentina. *Gondwana Research*, in press, doi:10.1016/j.gr.2009.10.008.

Chlieh, M., A. vouac, J. P., S. ieh, K., N. atawidjaja, D. H., y J. Galetzka, 2008. Heterogeneous c oupling of t he S umatran m egathrust c onstrained b y ge odetic a nd paleogeodetic m easurements. *Journal of G eophysical Research*, **113** (B05305). doi:10.1029/2007JB004981.

Clift, P.D. y P. Vannucchi, 2004. Con trols on t ectonic a ccretion ve rsus e rosion i n subduction z ones: i mplications for t he ori gin a nd re cycling of t he c ontinental c rust. *Reviews of Geophysics*, **42**, doi 10.1029/ 2003RG000127

Cloos, M. 1992. Thrust-type subduction zone earthquakes and seamount asperities: A physical model for seismic rupture. *Geology*, **20**(7), 601-604.

Cloos, M., and R.L. Shreve, 1996. Shear-zone thickness and the seismicity of Chileanand Marianas-type subduction zones. *Geology*, **24**(2), 107 – 110.

Coira, B., Davidson, J., Mpodozis, C. y V.A. Ramos, 1982. Tectonic and magmatic evolution of the Andes Northern Argentina and Chile, *Earth Science Reviews*, **18**, 303–332.

Comte, D., Eisenberg, A., Lorca, E., Pardo, M., Ponce, L., Saragoni, R., Singh, S. y G. Suarez, 1986. The 1985 Ce ntral Chi le e arthquake: a r epeat of pre vious great earthquakes in the region? *Science*, **233**(4762), 449–453.

Contreras-Reyes, E . 2008, E volution of t he s eismic s tructure of t he incoming/subducting oc eanic N azca pl ate off south-central Chile [Ph.D. th esis]: K iel, Germany, Christian-Albrechts-Universität zu Kiel, 143 p.

Contreras-Reyes, E., y A. Osses, 2010. Lithospheric flexure modelling seaward of the Chile trench: implications for oceanic plate weakening in the Trench Outer Rise region. *Geophysical Journal International*, **182**, 97-112.

Contreras-Reyes, E.R., Flueth. E. y I. Grevemeyer, 2010. Tectonic control on sediment accretion a nd s ubduction off s outh-central Chi le: I mplications for c oseismic ru pture processes of t he 19 60 a nd 2010 megathrust e arthquakes. *Tectonics*, **29**, T C6018, doi:10.1029/2010TC002734.

Contrera-Reyes, E. y D. Carrizo, 2011. Control of high oceanic features and subduction channel on e arthquake rupt ures a long the Chile-Peru subduction z one. *Physics of the Earth and Planetary Interiors*, **186**, 49-58

Cordell, L., Zorin Y.A. y G.R. Keller, 1991. The decompensative gravity anomaly and deep structure of the region of the Rio Grande rift. *Journal of Geophysical Research*, **96**, 6557–6568.

Corona, G. 2006, Estructura L itosférica de l S istema A ndes-Sierras P ampeanas en l a banda 30°-31°S a partir de datos de gravedad y sísmicos, Trabajo Final de Licenciatura, FCEFN-UNSJ, 2006.

Dahlquist, J., A lasino, P.H., E by, N.E., G alindo, C., y C. Casquet, 2010. Fault controlled Ca rboniferous A -type magmatism in the p roto-Andean fore land (S ierras Pampeanas, A rgentina): G eochemical constraints and pe trogenesis. *Lithosphere*, **115**, 65-81.

Dalla Salda, L., Cingolani, C. y R. Varela, 1992. El Orógeno colisional Paleozoico en Argentina, *Serie de Correlación Geológica*, **9**, 165-178.

Dalla Salda, L, De Barrrio, R.E., Echeveste, H.J. y R.R. Fernandez, 2005. El basamento de las Sierras de Tandilia. *En: R.E. de Barrio, R.O. Etcheverry, M.F. Caballé and E. Llambías (Editors)*, Geología y Recursos Minerales de la provincia de Buenos Aires, **Relatorio del 16º Congreso Geológico Argentino:** 31-50. La Plata.

Darwin, C. 1840. On the connection of certain volcanic phenomena in South America; and on the formation of mountain chains and volcanoes, as the effect of the same power by which continents are elevated. *Transactions of the Geological Society of London*, **Series 2**, 5, pp. 601–631. doi:10.1144/transgslb.5.3.601.

Darwin, C. 1879. Journal of R esearches into the Natural History and Geology of the Countries V isited D uring the V oyage of the H.M.S. *Beagle R ound the World* (John Murray, London, 1876).

Das, S. y K. Aki, 1977. Fault plane with barriers: a versatile earthquake model. *Journal* of Geophysical Research, **82**, 5658-5670.

Das, S. y A.B. Watts, 2009. Effect of s ubducting seafloor topography on t he rupture characteristics of great s ubduction zone e arthquakes. *En: Subduction Z one Geodynamics*, Lallemand y F. Funiceillo (eds), Springer- Verlag, Berlin-Heidelberg pp. 103–118.

Dávila, F., Giménez, M.E., Nóbile, J. y M.P. Martinez, 2012. The evolution of the highelevated depocenters of the northern Sierras Pampeanas (ca. 28° SL), Argentine broken foreland, S outh-Central A ndes: the P ipanaco Basin. *Basin R esearch*, **24**, 1–22, doi : 10.1111/j.1365-2117.2011.00539. Delouis, B., N ocquet, J. y M. Vallée, 2010. Slip distribution of the February 27, 2010 *Mw*=8.8 M aule earthquake, c entral Chile, from static and high-rate GPS, InSAR, and broadband teleseismic data. *Geophysical Research Letters*, **37.** 

DeMets, C., G ordon, R.G., A rgus, D.F., S tein, S., 1990. Curre nt pl ate motions. *Geophysical Journal International*, **101**,425–478

DeMets, C., R.G. Gordon, D.F. Argus, y S. Stein, 1994. Effect of the recent revisions to the geomagnetic reversal time scale on estimates of current plate motions, *Geophysical Research Letters*, **21**, 2191-2194.

DeMets, C., G ordon, R.G., y D.F. Argus, 2010. G eologically current plate motions. *Geophysical Journal International*, **181**, 1-80, doi:10.1111/j.1365-246X.2009.04491.x.

Divins, D.L. 2003. *Total Sediment Thickness of the World's Oceans* y *Marginal Seas*. NOAA National Geophysical Data Center, Boulder, CO,.

Drinkwater, M.R., Flobenghagen, R., Haagmans, R., M uzi, D. y A. Popescu, 2003. GOCE: ESA's first Earth Explorer Core mission. *In: Beutler, G.B., M.R. Drinkwater, R., Rummel, and R. von Steiger (Eds.), Earth Gravity Field from Space – from Sensors to E arth Sc iences.* In the S pace S ciences S eris of IS SI, V ol. 18, 419 -432, K luwer Academic Publishers, Dordrecht, Netherlands, ISBN: 1-4020-1408-2

Ebbing, J., Braitenberg, C. y H.J. Götze, 2001. Forward and inverse modeling of gravity revealing insights into crustal structures of the Eastern Alps. *Tectonophysics*, **337**, 191-208.

Ebbing, J., Braitenberg, C. y S. Wienecke, 2007. Insights into the lithospheric structure and t ectonic s etting of t he Ba rents S ea re gion from i sostatic c onsiderations. *Geophysical Journal International*, **171**, 1390-1403.

EHB-Catalog 2009. Int ernational S eismological C entre. E HB Bul letin. In ternational Seismological C enter, T hatcham, U nited K ingdom. World W ide W eb A ddress: <u>http://www.isc.ac.uk</u>

Engdahl, E. R., v an der Hilst, R. y R. Buland, 1998. Global teleseismic ear thquake relocation with improved travel times and procedures for depth determination. *Bulletin of the Seismological Society of America*, **88**, 722–743.

Escayola, M.P., Pimentel, M.M. y R. Armstrong, 2007. Neoproterozoic backarc basin: sensitive high-resolution ion microprobe U-Pb and Sm-Nd isotopic evidence from the Eastern Pampean Ranges, Argentina, *Geology*, **35**, 495–498.27

Farr T. G., Rosen P. A., Caro E., Crippen R., Duren R., Hensley S., Kobrick M., Paller M., Rodri guez E., Roth L, S eal D., S haffer S., S himada J., U mland J., W erner M., Oskin M., Burbank D. y D. Alsdorf, 2007. "The Shuttle Radar Topography Mission". *Reviews of geophysics*, 45, 33 pp. doi:10.1029/2005RG000183.

Favetto, A., P omposiello, C., L ópez de L uchi, M. G. y J. Booker, 200 8. 2D Magnetotelluric i nterpretation of t he c rust e lectrical re sistivity a cross t he P ampean terrane–Río de la Plata suture, in central Argentina. *Tectonophysics*, **459**, 54–65.

Fernandez S eveso, F. y A. Tankard, 1 995. T ectonics a nd s tratigraphy of t he l ate Paleozoic P aganzo Basin of w estern A rgentina a nd i ts re gional implications. *In:* Tankard, A.J., Suárez S oruco, R. y Welsink, H.J. (e ds) *Petroleum bas ins of Sout h America*. American Association of Petroleum Geologists. Memoria, 285-301. Tulsa.

Ferraccioli, F., Finn, C.A., Jordan, T.A., Bell, R.E., Anderson, L.M. y D. Damaske, 2011. East Antarctic rifting triggers uplift of the Gamburtsev Mountains, *Nature*, **479**, 388-392, doi:10.1038/nature10566.

Fitz Roy, R. 1839. Narrative of t he S urveying V oyages of H is Majesty's Ships Adventure and Beagle Between the years 1826 and 1836, Describing Their Examination of the S outhern S hores of S outh A merica, and the Beagle's Circumnavigation of the Globe (Henry Colburn, London, 1839).

Floberghagen, R., Drinkwater, M., Haagmans, R., y M. Kern, 2008. ESA bulletin 133

Floberghagen, R., Fehringer, M., Lamarre, D., Muzi, D., Frommknecht, B., Steiger, C., Piñeiro, J. y da Costa, A. 2011. Mission de sign, ope ration and exploitation of the gravity field and steady-state ocean circulation explorer mission. *Journal of Geodesy*, **85**, 749-758.

Flueh, E.R., Vidal, N., Ranero, C.R., H ojka, A., von Huene, R., Bi alas, J., Hinz, K., Cordoba, D., Danobeita, J.J., y C. Zelt, 1998. S eismic investigation of the continental margin off- and onshore Valparaiso, Chile. *Tectonophysics*, **288**, 251-263.

Flury, J. y R. Rummel, R. 2005. F uture satellite gravimetry for geodesy. *Earth, Moon, and Planets*, **94**(1-2), 13-29. DOI: 10.1007/s11038-005-3756-7.

Folguera, A. y V.A Ramos, 2009. Col lision of the Mocha fracture zone and a < 4 Ma old wave of orogenic uplift in the Andes (36° - 38°S). *Lithosphere*, **6**(1), 364-369. doi: 10.1130/L66.1

Folguera, A. y V.A. Ramos, 2011. Re peated eastward shifts of arc magmatism in the Southern Andes: A revision to the long term pattern of Andean uplift and magmatism, *Journal of South American Earth Sciences*, **32**, 531-546.

Folguera, A., Introcaso, A., Giménez, M.E., Ruiz, F., Martínez, P., Tunstall, C., García Morabito, E. y V.A. Ra mos, 2007. Crustal A ttenuation In T he S outhern Andean Retroarc D etermined F rom G ravimetric S tudies (38° -39°30'S): The L onco-Luán Asthenospheric Anomaly. *Tectonophysics*, **439**, Isue 1-4, 129-149. ISSN 0040-1951.

Forsberg, R. 1984. A study of t errain reductions, density a nomalies and ge ophysical inversion methods in gravity field modeling. Ohio State University, Columbus. Dept. of Geodetic Science and Surveying, Scientific Report N. 5, Report Number AFGL-TR-84-0174, pp 133.

Forsberg, R. y C.C. Tscherning, 1997. Topographic e ffects in gravity modeling for BVP. In: Sansò, F., Rummel, R., (e ds): Geodetic boundary value problems in view of the one c entimeter geoid, *Lecture Notes in Earth Sc iences*, **65**, 241–272, S pringer-Verlag, Berlin.

Gans, C., Be ck, S., Zandt, G., Gilbert, H., Alvarado, P., Anderson, M. y L. Linkimer, 2011. Continental and oceanic crustal structure of the Pampean flat slab region, western

Argentina, us ing re ceiver function a nalysis: new high-resolution results. *Geophysical Journal International*, **186**, 45-58.

García Morabito, E., Folguera, A., Melnick, D. y V.A. Ramos, 2003. Variabilidad en la actividad del retroarco andino entre 37 y 39°. 10° Congreso Geológico Chileno, Actas electrónicas, 11 p. Concepción.

Gerth, H. 1955. Der geologische Bau der sudamerikanischen Kordillere, Borntraeger, Berlin.

Gilbert, H., Beck, S. y G. Zandt, 2006. Lithospheric and upper mantle structure of central Ch ile a nd Argentina, *Geophysical Journal International*, **165**, 383–398, doi:10.1111/j.1365-246X.2006.02867

Giménez, M., Martínez, M.P. y A. Introcaso, 2000. A Crustal Model based mainly on Gravity data in the Area between the Bermejo Basin and the Sierras de Valle Fértil-Argentina. *Journal of South American Earth Sciences*, **13**(3), 275-286.

Giménez, M.E., Braitenberg, C., Martinez, M.P., y A. Introcaso, 2009a. A Comparative Analysis of S eismological a nd G ravimetric Crus tal T hicknesses be low t he A ndean Region w ith F lat S ubduction of t he N azca P late. H indawi P ublishing Corpora tion International, *Journal of Geophysics*, Article ID 607458, 8 p. doi:10.1155/2009/607458

Giménez, M., Martinez, P., Jordan, T., Ruiz, F., y F. Lince K linger, 2009 b. Gravity characterization of t he L a Ri oja V alley Ba sin, A rgentina, *Geophysics*, **74** (3), 83 -94, ISSN-00168033.

Global CM T P roject, 2006, G lobal C MT W eb P age, in University, L .-D.E.O.o.C., Lamont-Doherty Earth O bservatory of Columbia U niversity: Lamont-Doherty E arth Observatory of Columbia University, Lamont-Doherty Earth Observatory of Columbia University, v. 2008, no. March 11.

Goetze, C. y B. Evans, 1979. Stress and t emperature in the bending lithosphere as constrained by experimental roc k mechanism. *Geophysical J ournal of the R oyal Astronomical Society*, **59**, 463-478.

González Bonorino, F. 1950. Algunos problemas geológicos de las Sierras Pampeanas, *Revista de la Asociacion Geologica Argentina*, **5**(3), 81-110.

Gonzalez, E. 1989. Hydrocarbon resources in the coastal zone of Chile, in Geology of the Andes ans its Relation to Hydrocarbon and Mineral Resources, Earth Sci. Ser. Vol 11, e dited by G.E. Ericksen, M.T. Cañas Pinochet, and J.A. Reinemund, pp 3 83-404 Circum-Pac. Counc. For Energy and Miner. Resour., Houston, Tex, 1989.

Götze, H.J., S chmidt S., W ienecke S., Bra itenberg C. y B. Schreckenberger, 2003. Regional gravity offshore Chile - new insight into crustal structures. Poster presentation SFB 267 Workshop, Pucón, Chile, October 2003

Groeber, P. 1929. Lineas fundamentales de la geologia del Neuquen, sur de Mendoza y regiones adyacentes, Direccion Nacional de Geologia y Mineria. *Publicacion*, **58**, pp 1-110.

Groeber, P. 1938. M ineralogia y Geologia, *Espasa-Calpe A rgentina*, 1-492, Bue nos Aires.

Grombein, T., Heck, B. y K. Seitz, 2010. Untersuchungen zur effizienten Berechnung topographischer E ffekte auf de nG radiententensor am F allbeispiel de r Satellitengradiometriemission GOCE, Karlsruhe Institute of Technology, KIT Scientific Reports 7547, ISBN 978-3-86644-510-9, pp. 1-94.

Grombein, T., Heck, B., Seitz, K., 2013. Optimized formulas for the gravitational field of a tesseroid. *Journal of Geodesy*, **87**, 645-600.

Gruber, T., 2008. The GOCE gravity field space mission as an important step for the exploration of our pl anet; Proceedings of INCOSE2008 – Systems Engineering for the Planet, International Council of System Engineering (INCOSE), 14 pages.

Gruber, T., Visser, P.N.A.M., Ackermann, C. y M. Hosse, 2011. Validation of GOCE gravity field models by means of orbit residuals and geoid comparisons. *Journal of Geodesy*, **85**(11), 845-860.

Guth, P.L. 1995. Slope and a spect c alculations on gri dded di gital e levation models: Examples from a g eomorphometric t oolbox for personal c omputers: Zeitschrift fur Geomorphologie N.F. Supplementband 101, pp.31-52

Guth, P. L. 1999. Quantifying a nd vi sualizing terrain f abric from di gital elevation models, i n D iaz, J ., T ynes, R., Ca ldwell, D ., a nd E hlen, J ., e ds., Int ernational Conference on G eoComputation, 4th, F redericksburg V A, M ary W ashington Col lege, 25-28 J uly, G eoComputation 99: CD -ROM IS BN 0 - 9533477-1-0; http://www.geovista.psu.edu/geocomp/geocomp99/Gc99/096/gc\_096.htm. [D EMbased classific. on elev., 'ruggedness', y topo fabric (fr. eigen-analysis)]

Guth, P. L. 2007. <u>http://www.usna.edu/Users/oceano/pguth/website/microdem.htm</u>, MICRODEM home page.

Gutscher, M.A. 2000. A n Andean model of i nterplate coupling and strain partitioning applied to the flat subduction of S W Japan (Nankai Trough). *Tectonophysics*, **333**, 95-109.

Gutscher, M.A., Olivet, J. L., Aslanian, D., Maury, R. y J. P. Eissen, 1999a The 'lost Inca P lateau': Ca use of fl at subduction be neath P eru?, *Earth and Planetary Science Letters*, **171**, 335-341.

Gutscher, M., J. M. alavielle, S. E. Lallemand, y.J. Y. Col lot, 1999b. T ectonic segmentation of the north A ndean M argin: I mpact of the Carnegie Ri dge collision, *Earth and Planetary Science Letters*, **168**, 255-270.

Gutscher, M.A., Spakman, W., Bijwaard, H., y E.R. Engdahl, 2000. Geodynamics of flat s ubduction: S eismicity and t omographic c onstraints fr om the A ndean margin. *Tectonics*, **19**(5), 814-833.

Hackney, R.I., E chtler, H ., F ranz, G ., G ötze, H .J., L ucassen, F ., M archenko, D ., Melnick, D., Meyer, U., S chmidt, S., Tazárová, Z., Tassara, A. y S. Wienecke, 2006. The s egmented ove rriding pl ate and c oupling at t he s outh-central Chi le m argin (36-42°S). *In:* Oncken, O., Chong, G ., F ranz, G ., G iese, P ., G ötze, H . J ., Ra mos, V.A., Strecker, M.R. y Wigger, P. (eds) *The Andes: active subduction or ogen. Frontiers in Earth Sciences*, **1**, Springer Verlag, pp. 355-374.

Hartley, A.J. 2003. Andean uplift and climate change. *Journal of the Geological Society of London*, **160**, 7-10.

Hartley, A.J., y E.J. Jolley, 1995. Tectonic implications of Late Cenozoic sedimentation from the Coa stal C ordillera of nor thern Chi le (22–24°S). *Journal of the G eological Society of London*, **152**, 51-63.

Haselton, K., Hilley, G., y M.R. Strecker, 2002. Average Pleistocene climatic patterns in t he s outhern Ce ntral A ndes: c ontrols on m ountain gl aciations a nd pa laeoclimate implications. *Journal of Geology*, **110**, 211–226

Hassani, R., Jongmans, D., y J. Chéry, 1997. S tudy of plate deformation and stress in subduction processes using two-dimensional numerical models. *Journal of Geophysical Research*, **102**, 17951-17965.

Heberer, B., Be hrmannw, J. y M. Rahnz, 2011. S ource-to-sink relationships along the South-Central Ch ilean margin: e vidence from de trital a patite f ission-track an alysis. *Basin Research*, **23**, 551–570, doi: 10.1111/j.1365-2117.2011.00504.x

Heck, B. y K. Seitz, 2007. A c omparison of t he tesseroid, pri sm a nd poi nt mass approaches for mass reductions in gravity field modeling. *Journal of Geodesy*, **81**(2), 121-136. doi:10.1007/s00190-006-0094-0.

Heiskanen, W. y H. Moritz, 1967. *"Physical Geodesy"*. W. Freeman and Company. 364 p.

Henderson, L.J., Gordon, R.G. y D.C. Engebretson, 1984. Mesozoic aseismic ridges on the Farallon Plate and southward migration of s hallow subduction during the laramide orogeny, *Tectonics*, **3**, 121–132.

Heuret, A., Conra d, C. P., F uniciello, F., L allemand, S. y L. Sandri, 2012. R elation between subduction megathrust earthquakes, trench sediment thickness and upper plate strain. *Geophysical Research Letters*, **39**, L05304,

Hirt, C., G ruber, T. y W.E. Featherstone, 2011. Evaluation of the first GOCE static gravity fi eld models us ing t errestrial gra vity, ve rtical de flections a nd E GM2008 quasigeoid heights. *Journal of Geodesy*, **85**(10), 723-740.

Instituto Geofisico y Sismologico Ing. Volponi

Hirt, C., K uhn, M ., F eatherstone, W .E. y F. Göttl, 20 12. T opographic/isostatic evaluation of new-457 generation GOCE gravity field models. *Journal of Geophysical Research*, **117**, B05407, 458. doi:10.1029/2011JB008878

Hofmann-Wellenhof, B. y H. Moritz, 2006. *Physical G eodesy*, 2nd edn., S pringer, Wien New York, 286pp.

Ihde, J., Wilmes H., Müller J., Denker H., Voigt C. y M. Hosse, 2010. Validation of Satellite Gravity Field Models by Regional Terrestrial Data sets. In: System Earth via Geodetic-Geophysical S pace T echniques A dvanced T echnologies i n E arth S ciences, Part 3, pp 277-296

Inrocaso, A., Pacino, M.C. y H. Fraga, 1992. Gravity, i sostasy and Andean crustal shortening between latitudes 30°S and 35°S. *Tectonophysics*, **205**, 31-48.

Introcaso, A., P acino, M.C. y F. G uspi, 2000. The A ndes of A rgentina a nd C hile: Crustal c onfiguration, Isostasy, S hortening a nd T ectonic fe atures from G ravity Data. *Temas de Geociencia*, **5**, pp 31.

Introcaso, A., Martínez, M.P., Giménez, M.E. y F. Ruiz, 2004. Gravi-magnetometric study of t he Desaguadero Bermejo lineament separating Cu yania and Pampia terrains between 28° 45′ and 31° 30′ South latitude. Special Issue: Cuyania, an exotic block to Gondwana, *Gondwana Research*, **7**(4), 117-1132.

James, D. E. y S. Sacks, 1999. Cenozoic formation of the Central Andes: A geophysical perspective. *In:* Skinner, B. *et a l.* (eds) *Geology and M ineral D eposits o f Ce ntral Andes*. Society of Economic Geology, London, *Special Publication*, 7, 1-25.

Janak, J. y M. Sprlak, 2006. New Software for Gravity Field Modelling Using Spherical Armonic, *Geodetic and Cartographic Horizon*, **52**, 1-8 (in Slovak).

Japas, M.S., Ré, G. y S. Barredo, 2002a. Lineamientos andinos oblicuos (entre 22°S y 33°S) de finidos a partir de fa bricas tectonicas, I. F abricas d eformacional y de sismicidad. *Actas del XVCongreso Geológico Argentino 1*, 326-331. Santa Cruz.
Japas, M.S., Ré, G.H. y S. Barredo, 2002b. Lineamientos andinos oblicuos definidos a partir de fabricas tectonicas (segmento 22°S y 33°S) III. Modelo cinematico. *Actas del XV Congreso Geológico Argentino 1*, 340-343. Santa Cruz.

Japas, M.S. y G.H. Re, 2005. Geodinamic impact of a rrival and subduction of oblique aseismic r idges. *6° Sy mposium on A ndean G eodynamics* (ISAG 2005, Ba rcelona), Extended Abstracts, 408-410.

Jordan, T.E. y R. Allmendinger, 1986. The Sierras Pampean of A rgentina: a modern analogue of Rocky Mountain foreland deformation. *American Journal of Science*, **286**, 737-764.

Jordan, T.E., Isacks, B., Allmendinger, R., Brewer, J., Ramos, V.A. y C.J. Ando, 1983a. Andean t ectonics r elated t o g eometry o f t he s ubducted N azca P late. *Geological Sociecity of America Buletin*, **94**(3), 341-361.

Jordan, T.E., Isacks, B., Ramos, V.A., y R. Allmendinger, 1983b. Mountain building in the Central Andes. *Episodes*, **3**, 20-26.

Kanamori, H. 1971. Great e arthquakes a ti sland a rcs a nd t he l ithosphere, *Tectonophysics*, **12**, 187-198.

Kanamori, H. 1994. M echanics of e arthquakes. *Annual Review of Earth P lannetary Science*, **22**, 207-237.

Kay, S. M. y C. Mpodozis, 2002. Magmatism as a probe to the Neogene shallowing of the Nazca plate beneath the modern Chilean flat-slab. *Journal of South American Earth Science*, **15**, 39-57.

Kay, S. M., y J.M. A bbruzzi, 1996. M agmatic e vidence for N eogene l ithospheric evolution of t he c entral A ndean " flat-slab" be tween 30° S and 32° S. *Tectonophysics*, **259**, 15-28.

Kay, S.M., y C. Mpodozis, 2002. Magmatism as a probe to the Neogene shallowing of the N azca p late b eneath the modern C hilean flat-slab. *Journal of South A merican of Earth Sciences*, **15**, 39-57.

Kay, S. M. y B. Coira, 2009. Shallowing and steepening subduction zones, continental lithospheric loss, m agmatism, and c rustal flow under t he Central Andean Altiplano-Puna Plateau, *In*: Kay, S., Ramos, V. y Dickinson, W. (eds) *Backbone of the Americas: Shallow subduction plateau uplift and r idge and t errane collision*. Geological Society of America, Memoir, **204**, 229-259.

Kay, S.M., Maksaev, V., Moscoso, R., Mpodozis, C., N asi, C. y C.E. Gordillo, 1988. Tertiary Andean magmatism in Chile and Argentina between 28 and 338S: correlation of magmatic chemistry with a changing Benioff zone. *Journal of South American Earth Science*, **1**, 21-38.

Kay, S.M., Mpodozis, C., Ramos, V.A. y F. Munizaga, 1991. Magma source variations for mid-late Tertiary magmatic rocks associated with a shallowing subduction zone and thickening crust in the Central Andes (28-33°S). In: Harmon, R.S. y Rapela, C.W. (eds) Andean Magmatism and its Tectonic S etting. *Geological Society of America*, S pecial Paper **26**, 113-137.

Kay, S.M., Mpodozis, C. y B. Coira, 1999. Neogene magmatism, tectonism and mineral deposits of the Central Andes (22°-33°S Latitude). *In:* Skinner, B. et. al., (eds) *Geology and ore deposits of the Central Andes*. Society of Economic Geology, London, Special Publication, 7, 27-59.

Kay, S., Coi ra, B. y C. M podozis, 2008. Field trip gui de: Neogene e volution of the Central A ndean P una pl ateau a nd s outhern Ce ntral V olcanic Z one. I n K ay, S. a nd Ramos, V. A. (E ds.): F ield trip gui des t o the Ba ckbone of the A mericas: S hallow subduction plateau uplift and ridge and terrane collision, *Geological Society of America*, Field Trip Guide 13, 117-181.

Kelleher, J. y W. M cCann, 1976. Buoyant z ones, gre at earthquakes, a nd un stable boundaries of subduction. *Journal of Geophysical Research*, **81**, 4885-4896.

Kendrick, E., Bevis, M., Smalley Jr., R., Brooks, B., Barriga Vargas, R., Lauria, E. y L.P. S outo F ortes, 2003. The N azca – South A merica E uler ve ctor and i ts ra te of change, *Journal of South American Earth Science*, **16**, 125-131. doi:10.1016/S0895-9811(03)00028-2.

Kodaira, S., Takahashi, N., Nakanishi, A., Miura, S. y Y. K aneda, 2000. Subducted seamount imaged in the rupture zone of the 1946 N ankaido earthquake. *Science*, **289**, 104–106.

Koike, K., Nagano, S. y K. Kawaba, 1998. Construction and a nalysis of interpreted fracture planes through combination of satellite-image derived lineaments and digital terrain elevation data. *Computing and Geosciences*, **24**(6), 573-584.

Kokogian, D.A., S eveso, F.F. y A. Mosquera, 1993. Las s ecuencias s edimentarias triásicas. *In:* Ramos V.A. (e ds) *Geología* y *Recursos Nat urales de Me ndoza*. XII Congreso G eología A rgentina y II Congreso de E xploración de H idrocarburos. Relatorio I (7): 65-78 p, Mendoza.

Konca, A.O., A vouac, J.-P., S laden, A., M eltzner, A.J., S ieh, K., F ang, P., L i, Z., Galetzka, J., Genrich, J., Chlieh, M., Natawidjaja, D.H., Bock, Y., Fielding, E.J., Ji, C. y D.V. Helmberger, 2008. Partial rupt ure of a locked patch of the Sumatra megathrust during the 2007 earthquake sequence. *Nature*, **456**, 631–635.

Köther N., H. J. G ötze, B.D. G utknecht, T. J ahr, G. J entzsch, O. H. L ücke, R. Mahatsente, R. Sharm, y S. Zeumann, 2012. The seismically active Andean and Central American margins: Ca n s atellite gr avity map lithospheric s tructures? *Journal of Geodynamics*, **59-60**, 207-218, DOI:10.1016/j.jog.2011.11.004.

Kraemer, P.E., E scayola, M.P. y R.D. Martino, 1995. Hipótesis s obre l a evolución tectónica ne oproterozoica de l as S ierras P ampeanas de Córdoba (30° 40' - 32°40'). *Revista de la Asociacion Geologica Argentina*, **50**, 47-59.

Krawczyk, C.M., Mechie, J., Lüth, S., Tašárová, Z., Wigger, P., Stiller, M., Brasse, H., Echtler, H.P., Manuel A raneda, M. y K. Bataille, 2006. Geophysical S ignatures and Active Tectonics at the South-Central Chilean Margin. In: Oncken O, Chong G, Franz G, Giese P, Götze H-J, Ramos VA, Strecker MR, Wigger P (eds). *The Andes – Active Subduction O rogeny*. Frontiers i n E arth S cience S eries. S pringer-Verlag, Be rlin Heidelberg New York, pp 171-192 Kudrass, H.R., von Rad, U., Seyfried, H., Andruleit, H., Hinz, K. y C. Reichert, 1998. Age and facies of s ediments of t he nor thern Chilean continental s lope-evidence for intense vertical movements. 03G0104A, BGR Hannover.

Kuhn, M. 2000. Geoidbestimmung unter Verwendung verschiedener Dichtehypothesen, Reihe C, Heft Nr. 520, Deutsche Geodatische Kommission, Munchen.

Kukowski, N. y O. Oncken, 2006. Subduction erosion – the "normal" mode of fore-arc material transfer along the Chilean margin? In: Oncken O, Chong G, Franz G, Giese P, Götze H-J, Ramos VA, Strecker MR, Wigger P (eds). *The Andes – active subduction orogeny*. Frontiers in Earth Science Series, Vol 1. S pringer-Verlag, Berlin Heidelberg New York, pp 217–236.

LaFehr, T.R. 1991. Standardization in gravity reduction. Geophysics, 56(8), 1170-1178.

Lallemand, S. E., S chnuerle, P. y J. M alavieille, 1994. Coulomb t heory a pplied to accretionary and nonaccretionary wedges: possible causes for tectonic erosion and/ or frontal accretion. *Journal of Geophysical Research*, **99**(6).12033–12055.

Lamb, S. y P. Davis, 2003. Cenozoic climate change as a possible cause for the rise of the Andes. *Nature*, **425**, 792-797. doi:10.1038/ nature02049

Laursen, J., y W.R. Normark, 2002. L ateQuaternary e volution of t he S an A ntonio submarine canyon in the Central Chile forearc (similar to 331S). *Marine Geology*, **188**, 365-390.

Laursen, J., Scholl, D. y R. von Huene, 2002. N eotectonic deformation of t he central Chile margin: de epwater fore arc ba sin form ation i n re sponse t o hot s pot ri dge a nd seamount subduction. *Tectonics*, **21**, doi 10,1029/2001TC901023

Lay, T., K anamori, H. y L. Ruff, 1982. The asperity model and the nature of large subduction zone earthquakes. *Journal of Earthquake Prediction Research*, 1, 3 - 71.

Lay, T., A mmon, C.J., K anamori, H., K oper, K.D., Sufri, O. y A.R. Hutko, 2010. Teleseismic inversion for rupt ure process of t he 27 F ebruary 2010 Chile (Mw· 8.8) earthquake. *Geophysical Research Letters*, **37**, L 1330 1, doi : I 0.1 02 9/201 OGL043379. Lee, S. H., Ma, K.F. y H.W. Chen, 2006. Effects of fault geometry and slip style on near-fault static displacements caused by the 1999 Chi-Chi, Taiwan earthquake. *Earth Planetary Science Letters*, **241**(1-2), 336–350.

Lenters, J.D. y K.H. Cook, 1997. O n t he ori gin of t he Bol ivian H igh a nd related circulation features of the South American climate. *Journal of Atmospheric Science*, **54**, 656–677

Li, X., 2001. Vertical resolution: gravity versus vertical gravity gradient, *The Leading Edge*, **20**(8), 901-904.

Li, X. y M. Chouteau, 1998. Three-dimensional gravity modelling in all space. *Surveys in Geophysics*, **19**, 339-368.

Li, Y., Braitenberg, C. y Y. Yang, 2013. Interpretation of gravity data by the continuous wavelet t ransform: T he c as of t he Cha d l ineament (N orth-Central A frica). *Journal of Applied Geophysics*, **90**, 62 - 70.

Lira, R., M illone, H.A., K irschbaum, A.M., & M oreno, R.S., 1997. Ca lc-alkaline ar c granitoid activity in the Sierra Norte Ambargasta ranges, Central Argentina, *Journal of South American Earth Science*, **10**, 157-177.

Lindquist, K ., E ngle, K ., S tahlke, D . y E . Price, 2004. G lobal t opography a nd bathymetry grid improves research efforts. *EOS*, **85**(19): doi 10.1029/2004EO190003

Livermore, R., Eagles, G., Morris, P. y A. Maldonado, 2004. Shackleton Fracture Zone: No ba rrier t o e arly c ircumpolar oc ean c irculation. *Geology*, **32**(9), 797 –800. doi : 10.1130/G20537.1

Lohrmann, J., Kukowski, N., Krawczyk, C.M., Oncken, O., Sick, C., Sobiesiak, M. y A. Rietbrock, 2006. S ubduction Cha nnel E volution in Bri ttle F ore-Arc Wed ges - a Combined S tudy w ith S caled S andbox E xperiments, S eismological a nd R eflection Seismic Data and Geological Field Evidence. In: Oncken O, Chong G, Franz G, Giese P, Götze H-J, Ramos VA, Strecker MR, Wigger P (eds). *The Andes – Active Subduction Orogeny*. F rontiers i n E arth S cience S eries. S pringer-Verlag, Be rlin H eidelberg New York, pp 237-262. López de Luchi, M.G., Favetto, A., Pomposiello, C. y J. Booker, 2005. Magnetotelluric evidence for t he suture between the Río de 1a Plata and Pampean cratons at 31°40'S, Córdoba province, Argentina, In: *6th Intern. Symposium of Andean Geodynamics*.

Lorito, S., Romano, F., Atzori, S., Tong, X., Avallone, A., McCloskey, J., Cocco, M., Boschi, E. y A. Piatanesi, 2011. Limited overlap between the seismic gap and coseismic slip of t he gre at 2010 Chi le e arthquake. *Nature Geoscience*, **4**(3), 17 3–177. doi:10.1038/ngeo1073.

Lowry, A.R., Ri be, N.M. y R.B. S mith, 2000. D ynamic elevation of the Cordi llera, western United States. *Journal of Geophysical Research*, **105**(B10), 23-371.

Lyon-Caen H. y P. Molnar, 1983. Constraints on the structure of the Himalayan from an analysis of gra vity anomalies a nd a fl exural model of t he l ithosphere. *Journal of Geophysical Research*, **88**, 8171-8191.

Manea, V., P érez-Gussinyé, M. y M. M anea, 2012. Chilean f lat s lab s ubduction controlled by overriding plate thickness and trench rollback. *Geology*, **40**, 35-38.

Mariani P., Bra itenberg C. y N. Ussami, 2013. Explaining the thick crust in Paraná basin, Bra zil, with satellite G OCE gra vity obs ervations. *Journal of Sout h A merican Earth Sciences*, **45**, 209-223, DOI: 10.1016/j.jsames.2013.03.008.

Martinez, M. P. y M. E. Giménez, 2005. A Preliminary Crustal Geophysic model at 29°18' South l atitude ba sed on t he obs erved Bougue r a nomaly. *6th Int ernational Symposium on A ndean Geodynamics* (ISAG), U niversitat de Barcelona, 12-14 S ept., 2005), Barcelona. España. Extended Abstracts: 485-489.

Martinod, J., Husson, L., Roperch, P., Guillaume, B. y N. Espurt, 2010. H orizontal subduction z ones, c onvergence ve locity and t he building of t he A ndes. *Earth and Planetary Science Letters*, **299**(3-4), 299-309.

McCann, W.R., Nishenko, S.P., Sykes, L.R. y J. Krause, 1979. Seismic gaps and plate tectonics: s eismic pot ential for major boundaries. *Pure A pplied G eophysics*, **117**(6), 1082–1147. doi:10.1007/BF00876211.

McGeary, S., Nur, A. y Z. Ben-Avraham, 1985. S patial gaps in a rc vol canism: The effect of collision or subduction of oceanic plateaus. *Tectonophysics*, **119**, 195-221.

Melnick, D. y H. Echtler, 2006. Inversion of fore arc basins in south-central C hile caused by rapid glacial age trench fill. *Geology*, **34**(9), pp. 709-712.

Mendoza, C., Hartzell, S. y T. Monfret, 1994. Wide-band analysis of the 3 March 1985 central C hile ear thquake: O verall source proc ess a nd rupt ure hi story. *Bulletin o f Seismological Society of America*, **84**, 269–283.

Migliaccio, F., R eguzzoni, M., S anso, F., T scherning, C. C. y M. V eicherts, 2 010. GOCE d ata an alysis: the s pace-wise a pproach and the first s pace-wise gra vity field model; presented at the ESA Living Planet Symposium 2010, Bergen, June 27 – July 2, Bergen, Norway, 2010

Milana, J.P. y O. Alcober, 1994. Modelo t ectosedimentario de la cuenca triásica d e Ischigualasto (San Juan, Argentina). *Revista de la Asociación Geológica Argentina*, **49**, 217-235.

Miranda, S. y J.A. Robles, 2002. P osibilidades de a tenuación c ortical e n l a c uenca Cuyana a partir del análisis de datos de gravedad. *Revista de la Asociación Geológica Argentina*, **57**(3), 271-279. ISSN 0004-4822.

Miranda, S. y A. Introcaso, 1996. Ca rtas gra vimétricas y comportamiento i sostático areal de la Sierra de Córdoba, República Argentina, *13° Congreso Geológico Argentino y 3° Congreso de Exploración de Hidrocarburos*. Actas, **2**, 405-417.

Molodensky, M.S. 1945. Main Problem of geodetic gravimetry. *Trans Centr Res Inst G*, A y C 42. Geodezizdat, Moscow.

Molodensky, M.S., Eremeev, V.F. y M.I. Yurkina, 1962. Methods for s tudy of the external gravity field and figure of the earth, Israel Program of Scientific Translations, Jerusalem (Russian original 1960).

Mon, R. 1976. La tectónica del borde oriental de los Andes en las provincias de Salta, Tucumán y Ca tamarca, Re publica A rgentina. *Revista d e la Asociacion Geologica Argentina*, **31**(1), 65-72. Moreno, M.S., Bolte, J., Klotz, J. y D. Melnick, 2009. Impact of megathrust geometry on i nversion of c oseismic s lip from geodetic da ta: a pplication to t he 1960 Chi le earthquake. *Geophysical Research Letters*, L16310 (36). doi:10.1029/2009GL039276.

Mpodozis, C. y S.M. Kay, 1992. Late Paleozoic to Triassic evolution of the Gondwana margin: Evidence from Chilean Frontal Cordilleran Batholiths (28°-31°S). *Geological Society of America Bulletin*, **104**, 999–1014.

Mulet, S., Rio, M.H. y S. Bruinsma, 2012. Accuracy of the Preliminary GOCE Geoid Models from an Oceanographic Perspective, *Marine Geodesy*, **35**(1), 314-336.

Müller, R.D., Roe st, W.R., Ro yer, J., Gahagan, L.M. y J.G. S clater, 1997. D igital isochrons of t he world's oc ean floor. *Journal of Geophysical Research*, **102**, 3211 – 3214.

Müller, R.D., S drolias, M. Gaina, C. y W.R. Roe st, 2008. Age, s preading r ates a nd spreading symmetry of the world's ocean crust. *Geochementry Geophysics Geosystems*, **9**, Q04006, doi:10.1029/2007GC001743.

Nagy, D. 1966. T he gravitational attraction of a right rectangular prism. *Geophysics*, **31**(2), 362-371.

Nagy, D., Papp, G. y J. Benedek, 2000. The gravitational potential and its derivatives for the prism. *Journal of Geodesy*, **74**(7-8), 552-560, doi:10.1007/s001900000116.

New, M.G., H ulme, M. y P.D. J ones, 1999. Representing 20th c entury s pacetime climate va riability. I: D evelopment of a 1961 –1990 mean m onthly t errestrial climatology. *Journal of Climate*, **12**, 829–856

New, M.G., Lister, D., Hulme, M. y I. Makin, 2002. A high-resolution data s et of surface climate over global land areas. *Climate Research*, **21**, 1-25.

Novák, P. 2007. G ravity re duction us ing a ge neral method of H elmert's condensation. *Acta Geodaetica et Geophysica Hungarica*, **42**, 83-105.

Novák, P. y E.W. Grafarend, 2005. Ellipsoidal re presentation of t he t opographical potential and i ts vertical gra dient. *Journal of Geodesy*, **78**(11-12), 691 -706, doi:10.1007/s00190-005-0435-4.

Novell, D.A.G. 1999. G ravity t errain c orrections – an ov erview. *Journal of Applied Geophysics*, **42**, 117-134.

Nur, A. y Z. B en-Avraham, 1 981. Volcanic g aps a nd t he c onsumption of a seismic ridges in South America, in Nazca Plate: Crustal Formation and Andean Convergence, *Memories of the Geological Society of America*, **154**, 729-740.

Oldenburg, D. 1974. The inversion and interpretation of gravity anomalies. *Geophysics*, **39**, 526-536.

Oncken, O., H indle, D., K ley, J., Elger, K., V ictor, P. yK. Schemmann, 2006. Deformation of t he Ce ntral A ndean U pper P late S ystem – Facts, F iction, a nd Constraints for Plateau Models. In: Oncken O, Chong G, Franz G, Giese P, Götze H-J, Ramos VA, S trecker MR, Wigger P (eds). *The Andes – Active Subduction Orogeny*. *Frontiers in Earth Science Series*. Springer-Verlag, Berlin Heidelberg New York, pp 3-28

Otamendi, J.E., T ibaldi, A.M., V ujovich, G.I. y G.A. Viñao, 2008. M etamorphic evolution of migmatites from the deep Famatinian arc crust exposed in Sierras Valle Fértil- La Huerta, San Juan, Argentina. *Journal of South American Earth Science*, **25**, 313-335.

Otamendi, J.E., Vujovich, G.I., de 1a Rosa, J.D., Tibaldi, A.M., Castro, A., Martino, R.D. y L.P. Pinotti, 2009. G eology and petrology of a deep crustal z one from the Famatinian paleo-arc, Sierras Valle Fértil-La Huerta, San Juan, Argentina. *Journal of South American Earth Science*, **27**, 258-279.

Oyhantcabal, P., Siegesmund, S. y K. Wemmer, 2011. The Río de 1a Plata Craton: a review of units, boundaries, ages and isotopic signature. *International Journal of Earth Sciences* (Geol Rundsch), **100**, 201-220, DOI 10.1007/s00531-010-0580-8.31

Page M.T., Custódio S., A rchuleta R.J., Carlson J. M. 2009. Constraining e arthquake source inversions with GPS data: 1. Re solution-based removal of a rtifacts. *Journal of Geophysical Research*, **114**, B01314. doi:10.1029/2007JB005449.

Pail, R., Bruisma, S., Migliaccio, F., Förste, C., Goiginger, H., Schuh, W.D., Höck, E.,
Reguzzoni, M., Brockmann, J.M., Abrikosov, O., Veicherts, M., Fecher, T., Mayrhofer,
R., Krasbutter, I., Sansò, F. y C.C. Tscherning, 2011. First GOCE gravity field models
derived by three different approaches. *Journal of Geodesy*, **85**, 819–843.

Pardo, M., D. Comte, y T. Monfret, 2002. Seismotectonic and stress distribution in the central Chile subduction zone. *Journal South American Earth Sciences*, **15**, 11-22.

Parker, R.L. 1972. The rapid calculation of potential anomalies. *Geophysical Journal of the Royal Astronomical Society*, **31**, 447- 455.

Parker, R.L. 1995. Improved Fourier terrain correction, Part I. *Geophysics*, **60**(4), 1007-1017.

Parker, R.L. 1996. Improved Fourier terrain correction, Part II. *Geophysics*, **61**(2), 365-372.

Pavlis, N.K., S.A. Holmes, S.C. Kenyon, y J.K. Factor, 2008. An Earth Gravitational Model to Degree 2160: EGM2008, *paper presented at: the 2008 General Assembly of the European Geosciences Union*, Vienna, Austria, April13-18, 2008.

Pavlis, N.K., S.A. Holmes, S.C. Kenyon, y J.K. Factor, 2012. The development and evaluation of the Earth Gravitational Model 2008 (EGM2008), *Journal of Geophysical Research*, **117**, B04406, doi:10.1029/2011JB008916.

Pérez-Gussinyé, M., Lowry, A.R., Watts, A.B. y I. Velicogna, 2004. On the recovery of the effective elastic thickness using spectral methods: examples from synthetic data and the Fennoscandian shield. *Journal of Geophysical Research*, **109**(B1), 409.

Perez-Gussinye, M., Lowry, A.R., Phipps Morgan, J. y A. Tassara, 2008. Effective elastic t hickness va riations a long t he A ndean m argin a nd t heir re lationship t o subduction ge ometry. *Geochemestry Geophysics Ge osystems*, **9**(2), doi:10.1029/2007GC001786.

Pike, R.J., W. Acevedo, y D.H. Card, 1989. Topographic grain automated from digital elevation m odels: *Proceedings 9t h In ternational Sy mposium on Com puter A ssisted Cartography*, Baltimore, April 2-7, 1989, ASPRS/ACSM, p.128-137.

Pilger, R.H. 1981. Plate re constructions, a seismic ri dges, a nd l ow-angle s ubduction beneath the Andes. *Geological Society of America Buletin*, **92**, 448-456.

Pilger, R.H. 1984. Cenozoic pl ate k inematics, s ubduction a nd m agmatism: South American Andes. *Journal of Geological Society of London*, **141**, 793-802.

Pinet, N. y P. R. Cobbold, 1992. Experimental insights into the partitioning of motion within zones of oblique subduction. *Tectonophysics*, **206**, 371-388.

Plafker, G. y J.C. Savage, 1970. Mechanism of the Chilean earthquake of May 21 and 22, 1960. *Geological Society of America Bulletin*, **81**, 1001-1030.

Pollitz, F.F., Brooks, B., Tong, X., Bevis, M.G., Foster, J.H., Bürgmann, R., Smalley, R.J., Vigny, C., Socquet, A., Ruegg, J.C., Campos, J., Barrientos, S., Parra, H., Baez Soto, J.C., Cimbaro, S. y M. Blanco, 2011. Coseismic slip distribution of the February 27, 2010 *Mw* 8.8 Maule, Chile earthquake. *Geophysical Research Letters*, **38** (L09309). doi:10.1029/2011GL047065.

Polonia, A., Brancolini, G., Torelli, L. y E. Vera, 1999. Structural variability at the active continental margin off s outhernmost Chile. *Journal of Geodynamics*, **27**. 289-307.

Polonia, A., Brancolini, G., Loreto, M.F. y L. Torelli, 2001. The accretionary complex of southernmost Chile from the analysis of multichannel seismic data. *Terra Antartica* **8**, 87-98.

Pubellier, M. y P.R. Cobbold, 1996. Analogue models for the transpressional docking of volcanic arcs in the western Pacific. *Tectonophysics*, **253**, 33-52.

Raghavan, V., K. Wadatsumi, y S. Masumoto, 1993. Automatic extraction of lineament information of s atellite i mages using digital elevation data. *Nonrenewable R esearch*, **2**(2), 148-155.

Ramos, V.A., 1988. T ectonics of t he late Proterozioc- Early Paleozoic: a c ollisional history of the Southern South America, *Episodes*, **11**(3), 168-174.

Ramos, V.A., 1999. Las Provincias Geologicas del Territorio Argentino, en Instituto de Geologia y Recursos Minerales, Geologia Argentina, *Anales*, **29**(3), 41-96.

Ramos, V.A., 2004. Cu yania, a n e xotic bl ock t o G ondwana: re view of a hi storical success and the present problems, *Gondwana Research*, **7**, 1009-1026.

Ramos, V.A., 2009. Anatomy and global context of the Andes: Main geologic features and the Andean orogenic cycle, In K ay, S., Ramos, V., Dickinson, W., Eds. Backbone of the A mericas: S hallow s ubduction, P lateau upl ift, and r idge and t errane c ollision, *Geological Society of America Memoirs*, **204**, 31-65.

Ramos, V.A. y M. G higlione, 2008. Tectonic E volution of the P atagonian Andes. *Developments in Quaternary Sciences*, **11**, 57-71. Elsevier, ISSN 1571-0866.

Ramos, V.A. y A. Folguera, 2009. Andean fl at s ubduction t hrough t ime, "Ancient orogens and modern analogues", *Special Publication of the Geolical Society of London*, **327**, pp 31 –54, M urphy, B., J. K eppie, a nd A. H ynes (Eds.), G eological S ociety, London.

Ramos, V.A., Jordan, T., A llmendinger, R., K ay, S., Cort és, J. y M. P alma, 1984. Chilenia un t erreno a lóctono e n l a e volución pa leozoica d e l os A ndes Ce ntrales. 9° *Congreso Geológico Argentino*, San Carlos de Bariloche, Actas, **2**, 84-106.

Ramos, V.A., Munizaga, F. y S.M. Kay, 1991. El magmatismo cenozoico a los 33°S de latitud: G eocronologia y re laciones t ectónicas. *Paper pr esented at 6° Con greso Geológico Chileno*. Actas, **1**, 892-896, Viña del Mar, Chile.

Ramos, V.A., Ce garra, M. y E.O. Cr istallini, 1996. Cenozoic t ectonics of the High Andes of west-central Argentina (30-36°S latitude). *Tectonophysics*, **259**, 185-200.

Ramos, V.A., Cristallini, E.O. y D. Perez, 2002. The Pampean flat-slab of the Central Andes. *Journal of South American Earth Science*, **15**, 59-78.

Ramos, V.A., Vujovich, G., Martino, R. y J. Otamendi, 2010. Pampia: a large cratonic block missing in the Rodinia supercontinent. *Journal of Geodynamics*, **50**, 243–255.

Ramos, V.A., Folguera, A., Garcia Morabito, E., 2011. L as provincias geológicas del Neuquen. *Relatorio del XVIII Congreso Geológico Argentino*, Neuquen, 2011.

Ranero, C., von Huene, R., Weinrebe, W. y C. Reichert, 2006. Tectonic Processes along the Chile Convergent Margin. *In:* Oncken, O., Chong, G., Franz, G., Giese, P., Götze, H.J., Ra mos, V.A., Strecker, M.R. y Wigger, P. (eds) *The Andes, A ctive Subduction Orogeny*. Frontiers in Earth Science Series. Springer-Verlag, Berlin Heidelberg New York, pp 91-121

Rapela, C., Coi ra, B., T oselli, A., y J. Saaverdra, 199 2. T he L ower P aleozoic Magmatism of s outhwestern G ondwana and the evolution of the F amatinianorogene, *International Geolical Review*, **34**(11), 1081-1142.

Rapela, C.W., Pankhurst, R.J., Casquet, C., Baldo, E., Saavedra, J., Galindo, C. y C.M. Fanning, 1998. T he P ampean O rogeny of t he s outhern pr oto-Andes: e vidence for Cambrian continental collision in the Sierras de Cordoba, In: *Pankhurst, R.J., Rapela, C.W. (Eds.), The proto-Andean Margin of Gondwana*, vol. **142**, pp. 181-217, Geological Society of London Special Publication.

Rapela, C.W., P ankhurst, R., Ba Ido, E., Ca squet, C., G alindo, C., F anning, C. y J. Saavedra, 2001. O rdovician metamorphism i n t he S ierras P ampeanas: N ew U -Pb SHRIMP a ges i n c entral-east V alle F értil a nd th e V elasco b atholit. I n: *3° S outh American Symposium on Isotope Geology*, pp. 616-619.

Rapela, C. W., P ankhurst, R.J., Ca squet, C., F anning, C.M., Ba ldo, E.G., G onzález-Casado, J.M., G alindo, C. y J. D ahlquist, 2007. T he Rí o de 1 a P lata cr aton and t he assembly of SW Gondwana. *Earth Science Review*, **83**, 49-82.

Rapela, C.W., Fanning, C.M., Ca squet, C., P ankhurst, R.J., Spalletti, L., Poiré, D. y E.G. Baldo, 2011. The Rio de la Plata craton and the adjoining Pan-African/brasiliano terranes: Their ori gins a nd i ncorporation i nto s outh-west G ondwana. *Gondwana Research*, **20**, 673 - 673, doi:10.1016/j.gr.2011.05.001

Reguzzoni, M. y D. Sampietro, 2010. An Inverse Gravimetric Problem with GOCE Data, *International Association of G eodesy Symposia*, "*Gravity, G eoid and Earth Observation*", **135**(5), 451-456, Springer-Verlag, DOI: 10.1007/978-3-642-10634-7\_60

Reguzzoni, M. y D. S ampietro, 2012. Moho E stimation U sing G OCE D ata: A Numerical S imulation, In: P roceed. G eodesy for P lanet E arth, *IAG Sy mposia Series* 136(2), 205-214, DOI: 10.1007/978-3-642-20338-1\_25

Reguzzoni, M., Sampietro, D. y F. Sansò, 2013. Global Moho from the combination of the CRU ST2.0 model a nd G OCE da ta. *Geophysical J ournal Int ernational*, doi: 10.1093/gji/ggt247.

Rosenau, M., Melnick, D. y H. Echtler, 2006. Kinematic constraints on intra-arc shear and strain partitioning in the southern Andes between 38°S and 42°S latitude. *Tectonics* **25**, TC4013, doi:10.1029/2005TC001943.

Rosenbaum, G., G iles, D., Saxon, M., Betts, P., Weinberg, R. y C. D uboz, 2003. Subduction of the Nazca Ridge and the Inca Plateau: Insights into the formation of ore deposits in Peru. *Earth Planetary Science Letters*, **239**, 18-32.

Rossello, E.A., Mozetic, M.E., Cobbold, P.R., de Urreiztieta, M. y D. Gapais, 1996. El espolón U mango-Maz y la conjugación s intaxial de los L ineamientos de Tucumán y Valle Fertil, paper presented at: *13° Congreso Geológico Argentino y 3° Congreso de Exploración de Hidrocarburos*, Actas 2, 187-194, Buenos Aires, Argentina.

Rossello, E.A, Limarino, C.O, Ortiz, A. y N. Hernández, 2005. Cuencas de los Bolsones de San Juan y La Rioja. *In*: Chebili, G., Cortiñas, J.S., Spalletti, L.A., Legarreta, L y Vallejo, E.L. (eds) *Simposio F rontera Exploratoria de la Argentina*. VI Congre so de Exploración y Desarrollo de Hidrocarburos, 147-173 p.

Rousse, S., S. Gilder, D. Farber, B. McNulty, P. Patriat, V. Torres, y T. Sempere, 2003. Paleomagnetic tracking of m ountain building in the P eruvian A ndes s ince 10 M a. *Tectonics*, **22**(5), 1048, doi:10.1029/2003TC001508.

Rubio, E., Torné, M., Vera, E. y A. Diaz, 2000. Crustal structure of the southernmost Chilean margin from seismic and gravity data. *Tectonophysics*, **323**, 39–60

Ruegg, J., Rudl off, A., V igny, C., M adariaga, R., de Ch abalier, J.B., Campos, J., Kausel, E., Ba rrientos, S. y D, Dimitrov, 2009. Interseismic s train a ccumulation measured by GPS in the seismic gap between Constitución and Concepción in Chile. *Physics and Earth Planetary Interiors*, **175** (1–2), 78–85.

Ruff, L. y H. K anamori, 1980. Seismicity and the subduction process, *Physics and Earth Planetary Interiors*, **23**, 240-252.

Ruff, L. 1989. D o trench s ediments a ffect gre at e arthquake oc currence in subduction zones? *Pure Applied Geophysics*, **129**, 263 – 282.

Ruff, L. 1996. S eamounts make e arthquakes. *Nature*, **381**, 371 - 372. Doi:10.1038/381371a0

Rummel, R., M ueller, J ., O berndorfer, H . y N . S neeuw, 2000. Satellite G ravity Gradiometry w ith GOCE. In: T owards a n Int egrated G lobal G eodetic O bserving System (IG GOS), R. Rummel, H . D rewes, W . Bos ch, H . H ornik (e ds.), IA G symposium 120, pp. 66-72

Rummel, R., Y i, W. y C. Stummer, 2011. GOCE gravitational gradiometry. *Journal of Geodesy*, **85**(11),777-790, Springer, ISSN 0949-7714, DOI: 10.1007/s00190-011-0500-0, 2011.33

Russo, A., Ferello, R., y G. Chebli, 1979. Llanura Chaco Pampeana, *Segundo Simposio de Geología Regional Argentina*, vol. I, 139-183. Córdoba. Argentina.

Sacek, V. y N. Ussami, 2009. Reappraisal of the effective elastic thickness for the sub-Andes using 3 -d finite element fexural modelling, gravity and geological constraints. *Geophysical Journal International*, **179**(2), 778-786.

Sacks, I.S. 1983. The s ubduction of young l ithosphere. *Journal of G eophysical Research*, **88**(B4), 3355–3366.

Salfity, J. A. 1985. Lineamientos t ransversales a l ru mbo a ndino e n e l N oroeste Argentino, paper presented at: *4th Congreso Geologico Chileno*, Actas 2, 119-137.

Salfity, J. A., C. R. Monaldi, R. Marquillas, y L. Alvarez, 2005. Región de la Puna, *VI Congreso de Exploración y Desarrollo de Hidrocarburos*, **Capitulo 2**, Libro Fronteras Exploratorias de la Argentina, pp 77-96.

Sampietro, D. 2011. GOCE exploitation for Moho modeling and applications, Presented at *Sci\_Net2011 workshop*, October, 20–21, 2011 Frascati.

Sandwell, D.T. y W. H. F. Smith, 1997. Marine gravity anomaly from Geosat and ERS-1 satellite altimetry. *Journal of Geophysical Research*, **102**, 10039-10050

Scholl, D.W., Christensen, M.N., von Huene, R. y M.S. Marlow, 1970. P eru-Chile trench sediments and sea-floor spreading. *Geological Society of America Bulletin*, **81**, 1339-1360.

Scholl, D.W., Huene, R., and Kirby S., 2010. The Aleutian Alaska Subduction Zone Is Prone t o Rupt ure i n G reat a nd G iant M egathrust Earthquakes-How S cientific Information Can Mitigate Consequences. Newsletter of the Alaska Geological Society, BP Energy Center.

Scholtz, C.H. y C. Small, 1997. The effect of seamount subduction on seismic coupling. *Geology*, **25**(6), 487-490.

Schweller, W.J., Kulm, L.D. y R.A. Prince, 1981. Tectonics structure, and sedimentary framework of the P erú-Chile T rench. In : K ulm L D, et a l. (eds) N azca P late: C rustal formation and Andean convergence. *Memories of the Geological Society of America*, **154**, 323–349.

Segerstrom, K., y J.C.M. Turner, 1972. A conspicuous flexure in regional structural trend in the P una of nort hwestern A rgentine, U.S. G eological S urvey, W ashington, Research, Professional Paper, 800-B: B205-B209.

Seggiaro, R., F. Hongn, A. Folguera, y J. Clavero, 1997. Hoja Geológica Paso de San Francisco, P rovincia de Ca tamarca 276 9-II, 1: 250.000, M apa s in i nforme, S ervicio Nacional de Geología y Minería Argentino, Instituto de Geología y Recursos Minerales. Shao, G., Li, X., Liu, Q., Zhao, X., Yano, T. y C. Ji, 2010. Preliminary slip model of the Feb 27, 2 010 Mw=8.9 M aule, Chi le E arthquake. www.geol.uvsb.edu/faculty/ji/big\_earthquakes/2010/02/27/chile\_2\_27.html.

Sick, C., Yoon, M.K., Rauch, K., Buske, S., Lüth, S., Araneda, M., Bataille, K., Chong, G., Giese, P., Krawczyk, C., Mechie, J., Meyer, H., Oncken, O., Reichert, C., Schmitz, M., Shapiro, S., Stiller, M. y P. Wigger, 2006. Seismic Images of Accretive and Erosive Subduction Zones from the Chilean Margin. In: Oncken O, Chong G, Franz G, Giese P, Götze H-J, Ramos VA, Strecker MR, Wigger P (eds). *The Andes – Active Subduction Orogeny*. Frontiers in Earth Science Series. Springer- Verlag, Berlin Heidelberg New York, pp 147-169.

Siebert, L. y T. Simkin, 2002. *Volcanoes of t he World: an Il lustrated Cat alog of Holocene V olcanoes and t heir E ruptions*. Smithsonian I nstitution, G lobal V olcanism Program D igital Information S eries, **GVP-3**. W orld W ide W eb A ddress: http://www.volcano.si.edu/world/

Sims, J., S tuarth-Smith, P., L yons, P. y R. Skirrow, 1997. Informe G eológico y Metalogenético de las Sierras de San Luis y Comechingones, Instituto de Geología y Recursos Minerales, Servicio Geológico Minero Argentino, Anales **28**, p 148, Bue nos Aires.

Smalley, R. y B. Isacks 1987. A high resolution local network study of the Nazca Plate Wadati-Benioff Zone under Western Argentina. *Journal of Geophysical Research*, **92**, 13903-13912.

Sobolev, S.V., Babeyko, A.Y., Koulakov, I., Oncken, O., Vietor, T., 2006. Mechanism of the Andean orogeny: insight from the numerical modeling. In: Oncken O, Chong G, Franz G, Giese P, Götze H-J, Ramos VA, Strecker MR, Wigger P (eds). *The Andes – Active Subduction Orogeny*. Frontiers in Earth Science Series. Springer- Verlag, Berlin Heidelberg New York, pp 513–536

Somoza, R. y C. Zaffarana, 2008. M id-Cretaceous polar standstill of S outh A merica, motion of the A tlantic hot spots and the birth of the A ndean c ordillera. *Earth and Planetary Science Letters*, **271**, 267–277.

Song, T. R. y M. S imons, 2003. Large t rench-parallel gra vity variations pre dict seismogenic behavior in subduction zones. *Science*, 301, 630 - 633.

Sprlák, M., Gerlach, C. y B. Pettersen, B. 2012. Validation of G OCE global gravity field models using terrestrial gravity data in Norwa. *Journal of Geodetic Science*, **2**(2), 134–143, DOI: 10.2478/v10156-011-0030-y.

Stauder, W. 1973. Mechanism and s patial di stribution of Chilean e arthquakes with relation to subduction of the oceanic plate. *Journal of Geophysical Research*, **78**, 5033-5061.

Steffen, R., S teffen, H., y G. Jentzsch, 2011. A three-dimensional Moho depth model for t he T ien S han fro m E GM2008 gra vity d ata. *Tectonics*, **30**, T C5019, doi:10.1029/2011TC002886

Stein, S. y M. Wysession, 2003. An Introduction to Seismology, Earthquakes, and Earth Structure, 1st edn, Blackwell Publishing, Malden, MA.

Stern, L.A. y P.M. Blisniuk, 2002. S table i sotope c omposition of pre cipitation a cross the S outhern P atagonian A ndes. *Journal of Geophysical Research*, **107**(D23): doi 1029/2002jd002509

Stewart, J. y A. B. Watts, 1997. G ravity anomalies and spatial variations of f lexural rigidity at mountain ranges. *Journal of Geophysical Research*, **102**(B3), 5327-5352.

Swift, S. y Carr, M. 1974. The segmented nature of the Chilean seismic zone. *Physics Earth and Planetary Interiors*, **9**, 183-191.

Szucs, E. 2012. Validation of G OCE t ime-wise gra vity field models us ing G PSlevelling, gra vity, v ertical de flections and gravity gra dient m easurements. *Hungary, Periodica Polytechnica: Civil Engineering* **56** (1),3-11.

Takin, M. y Talwani, M. 1966. Ra pid c omputation of t he gra vitation a ttraction of topography on a spherical Earth. *Geophysical Prospecting*, **16**, 119-141.

Tapley, B.D., Bettadpur, S., Watkins, M. y C., R eigber, 2004. The Gravity R ecovery and C limate Ex periment: M ission ov erview and e arly results. *Geophysical R esearch Letters*, **31**.

Tassara, A . 2005. I nteraction be tween the N azca a nd S outh A merican pl ates a nd formation of the A ltiplano-Puna pl ateau: Re view of a f lexural a nalysis a long t he Andean margin (15°-34°S). *Tectonophysics*, **399**, 39–57.

Tassara, A. y G. Y añez, 2003. Re lación entre el espesor elástico de la litósfera y la segmentación t ectónica de l margen a ndino (15–478S). *Revista G eológica de C hile*, **30**(2), 159–186.

Tassara, A., Götze, H., Schmidt, S. Y R. Hackney, 2006. Three-dimensional density model of the Nazca plate and the Andean continental margin. *Journal of Geophysical Research*, **111**, B09404, doi:10.1029/2005JB003976.

Tassara, A., Swain, C., H ackney, R. y J. Kirby, 2007. E lastic thickness structure of South A merica estimated u sing wavelets and satellite-derived gravity data. *Earth and Planetary Science Letters*, **253**, 17–36,

Tatcher, W. 1989. Earthquake recurrence and risk assessment in circum-Pacific seismic gaps, *Nature*, 341, 432-434.

Tebbens, S.F. y S.C. Cande, 1997. S outheast P acific t ectonic e volution f rom early Oligocene to present. *Journal of Geophysical Research*, **102**(B6),12061-12084.

Tedla, G.E., M. van der Meijde, yA. Nyblade, 2010. Crustal modeling in A frica; towards high resolution models using GOCE satellite gravity data, *AGU Fall Meeting* 2010, abstract #T31C-2188.

Tenzer, R., V anícek, P. y P. N ovák, 2 003. Far-zone c ontributions t o t opographical effects in the Stokes-Helmert method of the geoid determination. *Studia Geophysica et Geodaetica*, **47** (3), 467-480.

Thornburg, T.M. y L.D. Kulm, 1987. Sedimentation in the ChileTrench; petrofacies and provenance. *Journal of Sedimentary Petrology*, **57**, 55-74.

Thornburg, T.M., Kulm, L.D. y D.M. Hussong, 1990. Submarine- fan development in the S outhern Chi leTrench; a d ynamic i nterplay of t ectonics a nd s edimentation. *Geological of Society American Bulletin*, **102**, 1658-1680.

Tong, X., S andwell, D., L uttrell, K., Brooks, B., Be vis, M., S himada, M., Foster, J., Smalley Jr., R., P arra, H., S oto, J.C.B., Bl anco, M., K endrick, E., G enrich, J. y D.J. Caccamise, 2010. T he 2010 M aule, Chi le earthquake: downdip rupt ure limit revealed by space geodesy. *Geophysical Research Letters*, **37**. doi:10.1029/2010GL045805.

Torge, W. 2001. G eodesy, 3rd e d. W. de Gruyter, Berlin - New York, 95 pp, 2 60 pp. ISBN 3-11-017072-8.

Tscherning, C.C. 1 976. Computation of t he s econd-order derivatives of t he n ormal potential based on t he representation by a L egendre s eries, *Manuscripta G eodaetica*, 1(1), 71-92.

Tunik, M., Folguera, A., Naipauer, M., Pimentel, M. y V.A. Ramos, 2010. Early uplift and orogenic deformation in the Neuquén basin: constraints on the Andean uplift from U/Pb and Hf analyses of detrital zircons. *Tectonophysics*, **489**, 258-273.

Uieda, L., Ussami, N. y C.F. Braitenberg, 2010. Computation of t he gravity gradient tensor due to topographic masses using tesseroids. A merican Geophysical Union, The Meeting of t he A mericas, F oz do Igua ssu Bra zil. G eodesy A dvances i n M edium Wavelength and Satellite Gravity for the South American Plate: Plate Geodynamics II. *Eos T rans. AGU*, **91**(26), M eet. A m. S uppl., A bstract G 22A-04. http://code.google.com/p/tesseroids/

Urreiztieta, M. de, 1996. Tectonique neogene e t b assins t ranspressifs e n bordure meridionale d e l'Altiplano-Puna (27°S), Nord-Ouest ar gentin. M emoires, *Geosciences Rennes*, pp 311, Rennes.

Urreiztieta, M. d e, Gapais, D., Le C orre, C., Cobbold, P.R. y E.A. Ros sello, 1996. Cenozoic de xtral transspression and ba sin de velopement at t he s outhern e dge of t he Altiplano-Puna, northwestern Argentina. *Tectonophysics*, **254**, 17-39. Uyeda, S. y H. Kanamory, 1979. Back-arc opening and the mode of subduction. *Journal* of Geophysical Research, **84**, 1049-1061

Vietor, T. y H. Echtler, 2006. E pisodic N eogene s outhward grow th of t he A ndean subduction orogen between 30° S and 40° S – plate motions, mantle flow, climate, and upper-plate structure. In: O ncken O, Ch ong G, F ranz G, G iese P, G ötze H-J, Ra mos VA, Strecker MR, Wigger P (eds). *The Andes – Active Subduction Orogeny. Frontiers in Earth Science Series*, Vol 1. Springer-Verlag, Berlin Heidelberg New York, pp 375–400.

Vigny, C., Rudloff, A., Rueggb, J.C., Madariaga, R., C ampos, J. y M. Alvarez, 2009. Upper plate deformation measured by GPS in the Coquimbo Gap, Chile. *Physics of the Earth and Planetary Interiors*, **175**, 86–95.

Vigny, C., Socquet, A., Peyrat, S., Ruegg, J.-C., Métois, M., Madariaga, R., Morvan, S., Lancieri, M., Lacassin, R., Campos, J., Carrizo, D., Bejar-Pizarro, M., Barrientos, S., Armijo, R., A randa, C., V alderas-Bermejo, M.-C., Ortega, I., Bondoux, F., Baize, S., Lyon-Caen, H., Pavez, A., Vilotte, J.P., Bevis, M., Brooks, B., Smalley, R., Parra, H., Baez, J.-C., Blanco, M., Cimbaro, S. y E. Kendrick, 2011. T he 2010 *Mw* 8.8 Maule megathrust earthquake of Central Chile, monitored by GPS. *Science*, **332** (6036), 1417–1421. doi:10.1126/science.1204132.

Völker, D., Wiedicke, M., Ladage, S., Gaedicke, C., Re ichert, C., Ra uch, K., Kramer,
W. y C. Heubeck, 2006. Latitudinal Variation in Sedimentary Processes in the PeruChile Trench off Central Chile. In: Oncken O, Chong G, Franz G, Giese P, Götze H-J,
Ramos V A, S trecker M R, W igger P (e ds). *The A ndes-Active Subduc tion O rogeny*. *Frontiers i n E arth Science S eries, P art 11.* S pringer-Verlag, Be rlin H eidelberg N ew
York, pp 193-216. doi: 10.1007/978-3-540-48684-8\_9

von Huene, R. y D.W. Scholl, 1991. Observations at convergent margins concerning sediment subduction, subduction erosion, and the growth of continental crust. *Review Geophysics*, **29**, 279-316

von H uene, R., y R. Ranero, 2 003. Subduction e rosion a nd ba sal fri ction a long t he sediment-starved c ontinental margin off A ntofagasta, Chi le. *Journal of Geophysical Research*, **108**. doi 1029/2001JB0001569

von H uene, R., Co rvalán, J., F lueh, E. R., H inz, K., K orstgard, J., Ra nero, C.R., Weinrebe, W. y CONDOR sc ientists, 1997. T ectonic control of t he subducting J uan Fernández Ridge on the Andean margin near Valparaiso, Chile. *Tectonics* **16**(3), 474–488.

von Huene, R., W einrebe, W. y F. Heeren, 1999. Subduction erosion along the north Chile margin. *Journal of Geodynamics*, **27**, 345–358.

Wang, K. y S. Bi lek, 20110 Do's ubducting s eamounts generate or s top large earthquakes? *Geology*, **39**, 819–822, doi:10.1130/G31856.1.

Wahr, J., Molenaar, M. y and F. Bryan, 1998. T ime variability of the Earth's gravity field: H ydrological and oc eanic effects and t heir possible detection us ing G RACE. *Journal of Geophsical Research*, **103**(B12), 30205-30229.

Watts, A. 2001. Is ostasy and flexure of the Lithosphere. *Cambridge University Press*, **458**.

Watts, A.B., K oppers, A.A.P. y D.P., Robinson, 2010. S eamount s ubduction and earthquakes. *Oceanography*, **23**(1): 166-173.

Wessel, F. y W. Smith, 1998. New, i mproved ve rsion of G eneric M apping Tools released, *Eos Trans. AGU*, **79**(47), 579.34

Wienecke, S. 2002. *Homogenisierung und Interpretation des Schwerefeldesentlang der SALTTraversézwischen 36°-42°S*. Unpublished D iploma Thesis, F reieUniversität, Berlin, Germany.

Wienecke, S. 2006. *A new ana lytical s olution for the calculation of flexural r iidity: significance and applications*. PhD Thesis, Free University Berlin, Berlin, 126 p. World Wide Web Address: http://www.diss.fuberlin.de/

Wienecke, S., Braitenberg, C. y H.J. Göetze, 2007. A new analytical solution estimating the flexural rigidity in the Central Andes. *Geophysics Journal International*, **169**, 789-794.

Wild-Pfeiffer, F. 2008. A comparison of different mass e lement for us e in gravity gradiometry. *Journal of Geodesy*, **82**, 637-653, doi 10.1007/s00190-008-0219-8.

Windhausen, A . 1931. G eologia A rgentina, G eologia H istorica y Regional de l Territorio Argentino, *J. Peuser*, II: pp. 1-645, Buenos Aires. Zapata, T.R., 1998. Crustal structure of t he A ndean thrust front at 30° S latitude from s hallow and de ep s eismic reflection profiles, Argentina. *Jornal South of American Earth Science*, **11**, 131-151.

WMO, 1975. Cl imatic a tlas of S outh A merica. W orld M eteorological O rganization, Geneva

Woodcock, N. H. 1977. Specification of fa bric s hapes us ing a n e igenvalue method: *Geological Society of America Bulletin*, **88**, 1231-1236.

Yañez, G. y J. Cembrano, 2004. Role of vi scous pl ate c oupling i n t helate T ertiary Andean tectonics. *Journal of Geophysical Research*, **109**, doi 10.1029/2003JB002494

Yañez, G. A., Ra nero, C. R., von Huene, R. y J. Diaz, 2001. M agnetic a nomaly interpretation across the s outhern Ce ntral A ndes  $(32^{\circ}-34^{\circ} \text{ S})$ : T he rol e of t he J uan Fernandez Ri dge in the late T ertiary evolution of t he margin. *Journal of Geophysical Research*, Solid Earth, **106**(B4), 6325–6345.

Zachos, J., P agani, N., S loan, L., T homas, E. y Billups, K. T rends, rh ythms, a nd aberrations in the global climate 65 Ma to present. *Science*, **292**, 686–693 (2001).

Zadro, M. y C. Braitenberg, 1997. Spectral M ethods i n gra vity i nversion: t he geopotential field and it's derivatives. *Annali di geofisica XL*, **5**, 1433-1443.

Zentilli, M. 1974. Geological evolution and metallogenic relationships in the Andes of northern Chile between 26° and 29° south, Ph.D. thesis, 446 pp. Q ueen's University, Kingston, Ont.

Zhou, X., Z. hong, B. y X. L. i, 1990. Gravimetric t errain c orrections b y triangular - element method. *Geophysics*, **55**(2), 232-238.