

AERO-GEOPHYSIK

ÖSTERREICH

Aerogeophysikalische Vermessung

von Teilen des

W E C H S E L S

Auftragsforschungsprojekt NC-6k/82

1. Eingangsdatum <i>1987-04-02</i>	2. Berichtsart Forschungsbericht	3. ARCHIV - Nr. A 06490
4. Titel des Berichtes Aerogeophysikalische Vermessung von Teilen des Wechsels.		5. Standort TEXT R KARTE/BEIL.
11. Verfasser Seiberl, Wolfgang XXXXXXXXXXXXXXXXXXXX Pirkel, Herbert <i>R</i>		6. Ordnungszahl
12. Durchführende Institution (Name, Anschrift) Österreichische Akademie der Wissenschaften <i>Geol... Bundesanst... FA Geophys...</i>		7. A-Z.
17. Fördernde Institution (Name, Anschrift)		8. VERTRAULICHKEIT : 3
20. Projekttitle Aerogeophysik Österreich		9. Abschlußdatum Wien, 1986-10
23. Vorgelegt bei (Titel, Ort, Datum)		10. Veröffentlichungsdatum
13. Ber.-Nr./Auftragnehmer		14. Projekt - Code N-C-006k/82
18. Abbildungen 12		15. Seitenzahlen 37
19. Tabellen		16. Literaturangaben
21. Beilagen 9		18. Abbildungen 12
22. Tafeln		19. Tabellen
21. Beilagen 9		20. Projekttitle Aerogeophysik Österreich
22. Tafeln		21. Beilagen 9
23. Vorgelegt bei (Titel, Ort, Datum)		
ÖK - Bl. - Nr. 105		
Schlagwörter <i>Wechselgebiet; Aerogeophysik; Sommersing Quarzit</i> <i>2 3 1</i>		
Sachbearbeiter <i>105</i>	BGLÖ <i>erll</i>	GEOKAR <i>105</i>
Kopie an Redaktion <i>—</i>	Katalog <i>105</i>	Mikrofili <i>105</i>
Sicherheitsfilm M. <i>1124</i> - E		

AEROGEOPHYSIKALISCHE VERMESSUNG

von Teilen des
WECHSELS

(Auftragsforschungsprojekt NC-6k/82)

von
Wolfgang Seiberl
und
Herbert Pirkl

Wien, Oktober 1986

Österreichische Akademie der Wissenschaften

Inhaltsverzeichnis

Zusammenfassung	1
1. Projektziel und Ablauf des Projekts	2
2. Planung und Durchführung der Vermessung	3
2.1. Meßausrüstung	3
2.2. Fluglinien	5
2.3. Durchführung der Messungen	5
2.4. Personal	8
3. Datenverarbeitung und Kartenherstellung	9
3.1. Aufgabe der ADV	9
3.2. Datenkontrolle	10
3.3. Flugwegdaten	10
3.4. Elektromagnetische Widerstandskartierung	10
3.4.1. Auswertung der EM—Daten	10
3.4.2. Bedeutung der Ergebnisparameter ρ_a und d_a	12
3.5. Kartierung der anomalen magnetischen Totalintensität (ΔT)	13
3.6. Radiometrische Kartierung	14
3.6.1. Die Quellen der natürlichen Gammastrahlung	14
3.6.2. Korrekturen der Meßdaten	14
3.6.3. Herstellung der Isolinienpläne	16
4. Geologie des Meßgebietes	17
5. Ergebnisse	19
5.1. Widerstandskartierung; Anlagen 2, 3, 4	19
5.2. Isoanomalien der Totalintensität ΔT ; Anlage 5	19
5.3. Gammastrahlenspektrometrie	20
5.3.1. Gesamtstrahlung (Total count); Anlage 6	20
5.3.2. Kalium (K^{40}); Anlage 7	20
5.3.3. Uran (Bi^{214}); Anlage 8	21
5.3.4. Thorium (Tl^{208}); Anlage 9	21
6. Empfehlungen	22
7. Literatur	22
8. Verzeichnis der Anlagen	23
9. Anhang	24
A. Einfluß der Hangneigung auf elektromagnetische Messungen aus der Luft	24
B. Einfluß der Topographie auf die Anomalien der magnetischen Totalintensität (ΔT)	34

Zusammenfassung

Von den geologischen Einheiten des Projektgebietes heben sich lediglich die im Norden liegenden Semmeringquarzite sowohl im elektrischen Widerstand als auch in der Energie der Gammastrahlung etwas von ihrer Umgebung ab. Die sehr einheitlichen Wechselgneise zeigen bei allen drei angewandten geophysikalischen Methoden ein unauffälliges Bild.

Für weitere geowissenschaftliche Untersuchungen wurden einige kleine Gebiete N bzw. S von Trattenbach empfohlen.

1. Projektziel und Ablauf des Projekts

Entsprechend dem Projektantrag wurde als Projektziel definiert, daß mit Hilfe von aerogeophysikalischen Messungen im Bereich des Wechsels (Abb.1) etwaige nutzbare Rohstoffvorkommen gesucht werden sollten.

Ursprünglich sollten die Meßflüge im Wechselgebiet im Sommer 1982 durchgeführt werden. Durch die verspätete Gerätebestellung und die Verzögerung bei der Bereitstellung des Meßhubschraubers trat eine erhebliche Verzögerung bei der Projektabwicklung ein. Daher war es erst nach Einschulung der Projektmitarbeiter möglich, das Projektgebiet, dessen Lage der Abbildung 1 entnommen werden kann, im November und Dezember 1983 bzw. im Mai und Juli 1984 zu befliegen. Dabei wurde der Hubschrauberlandeplatz der Bundesheerkaserne in Wr. Neustadt als Projektstützpunkt benutzt.

Eine weitere Verzögerung in der Projektabwicklung trat dadurch auf, daß ein vollkommen neues Softwarepaket zur Auswertung und Darstellung der Meßdaten zu entwickeln war. Zusätzlich mußte während dieser Arbeiten wegen diverser Hardwareprobleme an der Rechenanlage der Zentralanstalt für Meteorologie und Geodynamik auf jene des interuniversitären Rechenzentrums gewechselt werden.

Mit der Herstellung erster Ergebniskarten konnte im Winter 1985 begonnen werden. Die Fertigstellung letzterer wurde im Sommer 1986 abgeschlossen.



Abb 1 : Lage des Messgebietes in Österreich

2. Planung und Durchführung der Vermessung

2.1. Meßausrüstung

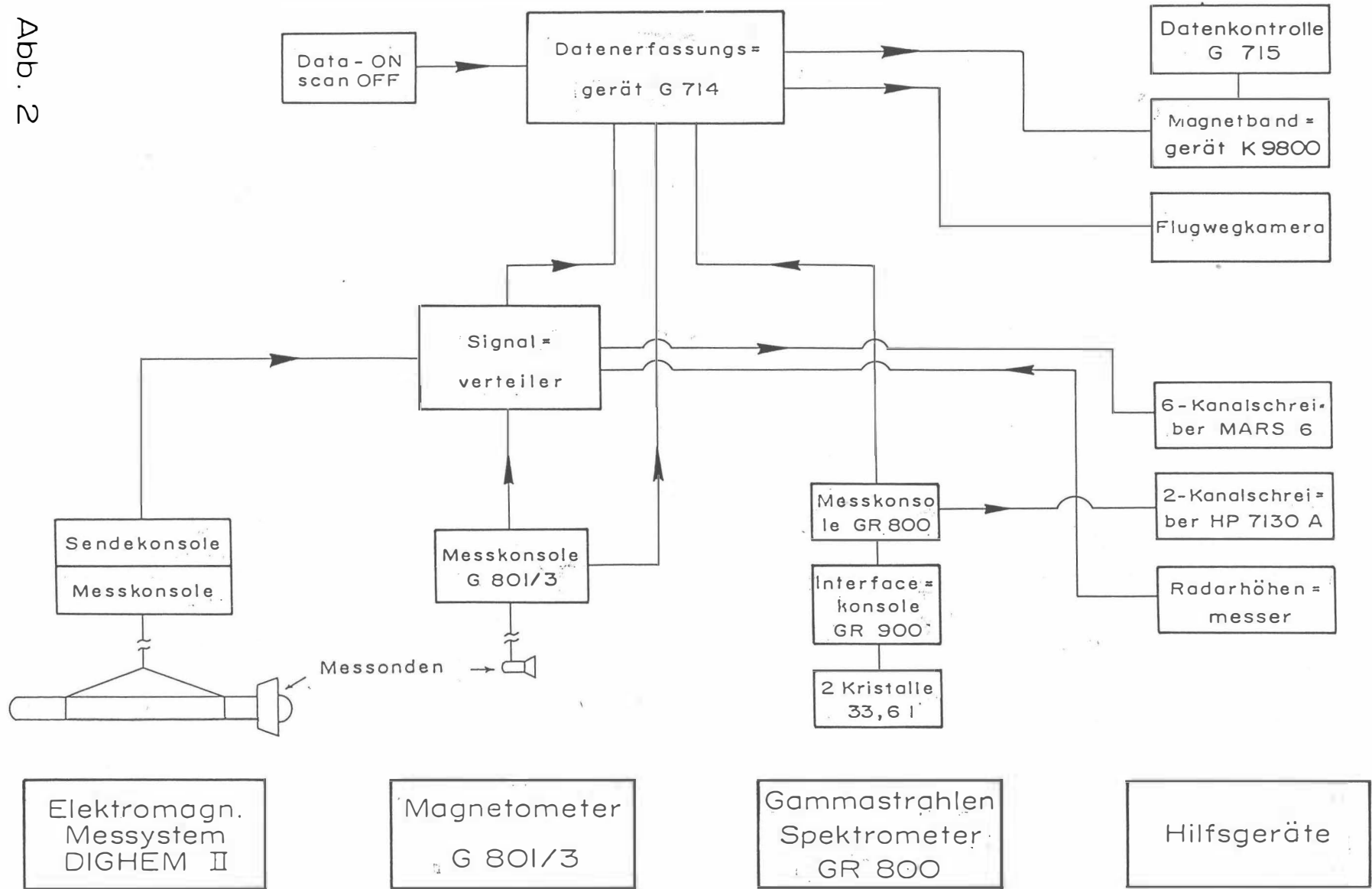
Die aerogeophysikalischen Messungen wurden mit einem Hubschrauber des Bundesheeres vom Typ Agusta-Bell 212 (mit Doppelturbine), Kennzeichen 5D-HU, durchgeführt.

Die Meßausrüstung hat folgende Komponenten:

- 1) Ein elektromagnetisches Mehrfachspulensystem vom Typ DIGHEM-II. Das System induziert elektrische Ströme im Untergrund, deren Magnetfeld (= sekundäres Feld) gemessen wird. Die beiden Sender (mit vertikaler bzw. horizontaler Spulenachse) arbeiten mit zwei unterschiedlichen Frequenzen, 900 Hz (T1R1) und 3600 Hz (T2R2). Das sekundäre Magnetfeld wird mit zwei Empfangsspulen aufgenommen, die die gleiche Lage wie die Sendespulen haben ("maximale Kopplung") und 7,98m von diesen entfernt sind. Sender und Empfänger sind in einer etwa 10m langen Flugsonde ("bird") untergebracht, die an einem 30m langen Kabel unter dem Hubschrauber hängt. Die aufgenommenen Signale werden in zwei zeitliche Komponenten ("inphase" und "quadrature") relativ zur Phase des Sendesignales aufgespalten. Die Meßrate beträgt 4 Meßdaten pro Sekunde, es fallen also 16 Meßdaten pro Sekunde für das Elektromagnetiksystem an.
- 2) Ein Gammastrahlenspektrometer (Geometrics GR-800B) mit zwei Natrium-Jodid Kristallen mit einem Gesamtvolumen von 33,6 l. Dieses Gerät mißt die Intensität der Gammastrahlung in 256 Energiekanälen, wobei derzeit nur 5 Energiesummenbereiche, nämlich für die Gesamtstrahlung (0,4–3,0 MeV), für Uran-weit (1,041 – 1,207 MeV, 1,66 – 2.41 MeV), Kalium (K^{40} ; 1,36 – 1,56 MeV), Uran (Bi^{214} ; 1,67 – 1,87 MeV) und Thorium (Tl^{208} ; 2,42 – 2,83 MeV), digital auf Magnetband aufgezeichnet werden. Die Integrationszeit beträgt 1 Sekunde für alle Energiesummenbereiche.
- 3) Ein Protonen-Präzessions-Magnetometer vom Typ Geometrics G-801/3. Es mißt die Totalintensität des erdmagnetischen Feldes mit einer Anzeigegenauigkeit von $\frac{1}{2}$ nT. Die Meßrate beträgt 1 Meßwert pro Sekunde. Der Sensor hängt an einem Kabel etwa 20m unter dem Hubschrauber.
- 4) Zur Messung der Flughöhe über Grund dient ein Radarhöhenmesser Sperry AA-220.
- 5) Der Flugweg wird auf einer Breite von ± 100 m durch eine Flugwegkamera (Automax GS 2) auf 35mm-Film aufgezeichnet.
- 6) Ein Magnetbandgerät (Kennedy 9800) registriert Signale von 13 Kanälen in digitaler Form. Ein Sechs- und ein Zweikanal-Analogschreiber dienen v.a. als Monitor für die geophysikalischen Meßwerte. Zusätzlich können die digital registrierten Daten mit Hilfe eines Mikrorechners (Modell G-715) während der Aufzeichnung auf einem Bildschirm kontrolliert werden.
- 7) Das ganze Meßsystem wird von einem Datenerfassungssystem vom Typ Geometrics G-714 gesteuert.

Der Datenfluß im Hubschrauber-Meßsystem ist in Abb. 2 vereinfacht dargestellt.

Abb. 2



2.2. Fluglinien

Flugrichtung: Folgende Richtung wurde für die Fluglinien gewählt:

Meßprofile... $170^{\circ} \rightarrow 350^{\circ}$

Kontrollprofile... $80^{\circ} \rightarrow 260^{\circ}$
 $40^{\circ} \rightarrow 220^{\circ}$

Für die später folgende Datenverarbeitung wurden drei Kontrollprofile vermessen, die die Meßprofile möglichst im rechten Winkel schneiden sollten.

Abstand: Der Soll-Abstand der Meßprofile wurde mit 200m festgelegt.

Flugprofilkennung: Die Fluglinien haben eine achtstellige alphanumerische Bezeichnung, worin eine zweistellige Buchstabenkennung für das Meßgebiet beinhaltet ist.

2.3. Durchführung der Messungen

Navigationsunterlagen: Als Navigationsunterlage diente die Österreichische Luftbildkarte im Maßstab 1:10.000, auf der die Sollagen der Meßprofile eingetragen wurden.

Kontrolle der Geräte: Vor jedem Meßflug wurde eine Eichung des Gammastrahlenspektrometers sowohl mit einer Cäsium- (Cs^{137}) als auch mit einer Thoriumquelle (Th^{232}) durchgeführt. Bei der ersten Eichung wird die Trennung der einzelnen Kanäle abgestimmt (siehe Abb. 3), während beim zweiten Eichvorgang die richtige Lage des für das Thorium charakteristischen Energiesummenfensters (2,42–2,83 MeV) überprüft wird (Abb. 4). Ebenso wurde die Phaseneinstellung des elektromagnetischen Meßsystems mit Hilfe eines Ferritstabes jeweils vor Flugbeginn kontrolliert und gegebenenfalls justiert.

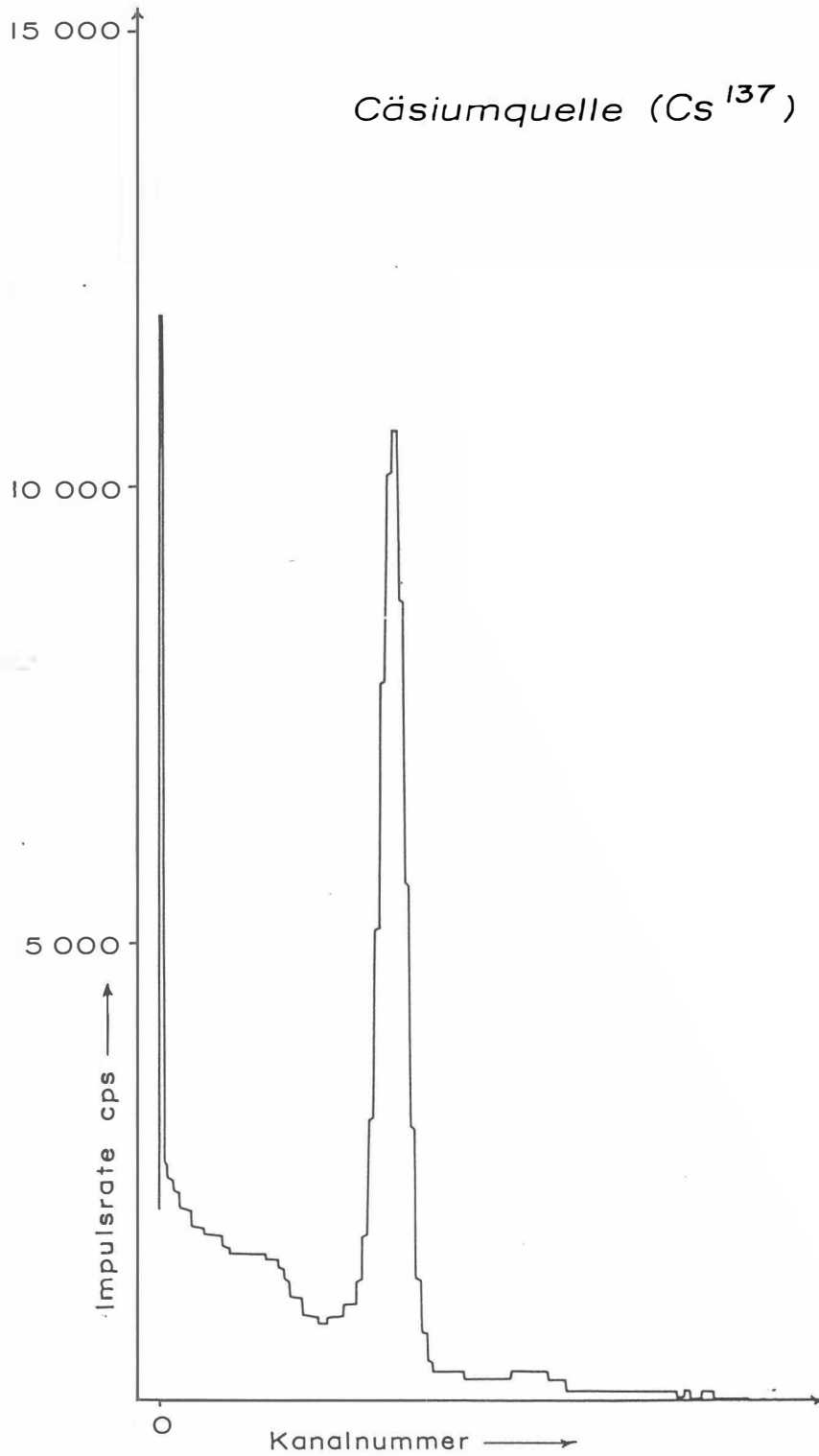
Meßflüge: Wegen der topographischen Schwierigkeiten stellte die Befliegung des Wechsels erhebliche Anforderungen sowohl an das Hubschrauberpersonal als auch an das eingesetzte Gerät. Während der Messungen auf den Profilen wurde eine Sollflughöhe des Hubschraubers von 80m angestrebt. Das entspricht folgenden Meßhöhen über Grund für die Sensoren der geophysikalischen Geräte:

— EM-Sonde:	50m
— Magnetometer-Sonde:	60m
— Detektoren des Gammastrahlenspektrometers:	80m

Bei der Morphologie im Meßgebiet war es nur teilweise möglich, diese Sollflughöhe einzuhalten.

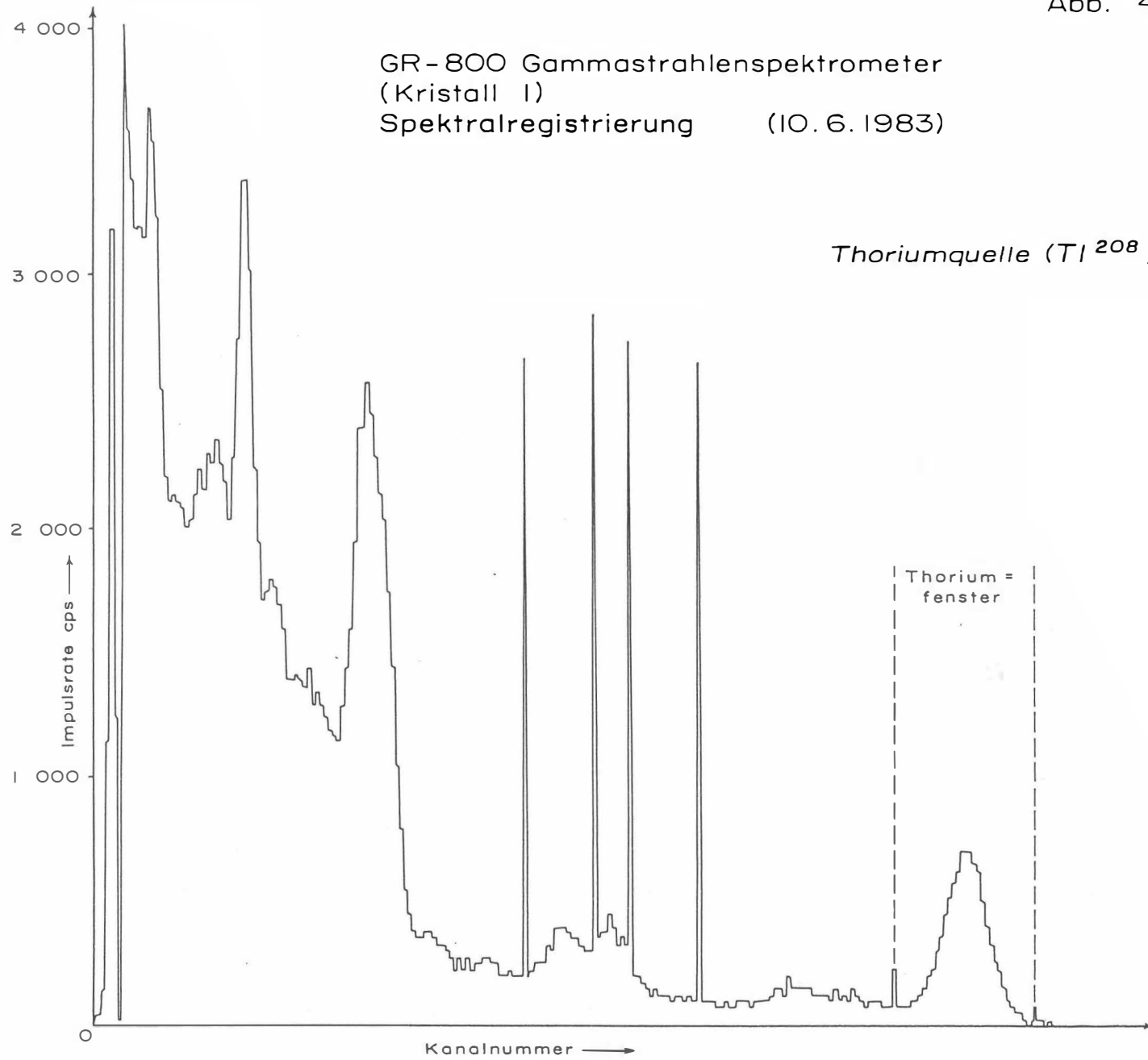
Die Fluggeschwindigkeit betrug über leicht welligem Gelände ca. 125 km/h, an steilen Hängen entsprechend weniger. Die durchschnittliche Meßflugdauer lag bei etwa $1\frac{1}{2}$ h (inkl. An- und Abflug zum und vom Meßgebiet).

GR - 800 Gammastrahlenspektrometer
(Kristall I)
Spektralregistrierung (10. 6. 1983)



GR-800 Gammastrahlenspektrometer
(Kristall I)
Spektralregistrierung (10.6.1983)

Thoriumquelle (Th^{208})



In den Wenden zwischen den Meßprofilen ist es notwendig, die Flughöhen für jeweils ca. 1 min auf etwa 350m zu erhöhen. In dieser Höhe läßt sich das Nullniveau für die elektromagnetischen Meßsignale bestimmen. Dies ist vor und nach jedem Profil erforderlich, da das Nullniveau durch Temperatureffekte an der EM-Sonde driftet.

Insgesamt wurden 14 Meßflüge absolviert, wobei ein sogenannter "Steigflug", bei dem die Höhenabhängigkeit der Gammastrahlenenergie im Meßgebiet bestimmt wird, beinhaltet ist.

2.4. Personal

Bei der Durchführung der aerogeophysikalischen Arbeiten im Projektgebiet waren folgende Personen beteiligt:

Geologische Bundesanstalt/Universität Wien:

Univ.Prof. Dr.Wolfgang Seiberl

Geologische Bundesanstalt:

Dr.Herbert Pirkl

Franz Strauß

Österreichische Akademie der Wissenschaften:

Dr.Udo Strauß

Maria Loibnegger

Horst Eichberger

Michael Herdy

Erwin Scharrer

Bundesministerium für Landesverteidigung:

Dieter Hirschmann

Peter Lang

Harald Rosa

Robert Staudinger

Rainer Wehrle

Harald Gramang

Oskar Schabus

Die administrative Abwicklung des Projekts erfolgte durch die Österreichische Akademie der Wissenschaften.

3. Datenverarbeitung und Kartenherstellung

3.1. Aufgabe der ADV

Die Verarbeitung der Meßdaten des Projektgebietes fand in Wien statt, wobei die Rechenanlage des interuniversitären Rechenzentrums (Cyber 720) benutzt wurde.

Die Datenverarbeitung hat im wesentlichen drei Aufgaben:

- 1) Entfernung aller von nicht-geologischen Quellen stammenden Störsignale aus den Meßdaten bzw. die Durchführung bestimmter Meßwertkorrekturen.
- 2) Transformation der Meßdaten in Parameter, die einer geologischen Interpretation möglichst zugänglich sind.
- 3) Übergang von der eindimensionalen Vermessung entlang der Fluglinien zu zweidimensionalen Ergebniskarten (Isolinienpläne).

Zur Lösung dieser Aufgaben müssen folgende Eingabedaten für die ADV bereitgestellt werden:

- 1) Die geophysikalischen Meßdaten (mit Zeitmarken) und die Flughöhe vom Magnetband,
- 2) die georteten Paßpunkte der Flugwegrekonstruktion,
- 3) die Registrierdaten des magnetischen Observatoriums Wien-Kobenzl (magnetischer Tagesgang),
- 4) eine Reihe von Gerätekonstanten und Eichgrößen, die z.T. für jeden Meßflug neu bestimmt werden müssen,
- 5) Flugberichte mit Angaben über Flugnummer, Fluglinien und Abweichungen von der Norm (z.B. Unterbrechung von Fluglinien, besondere Störungen),
- 6) topographische Unterlagen für die Ergebniskarten.

Die nachfolgende Beschreibung der wesentlichen Schritte bei der Verarbeitung der Daten hat zum Ziel, den physikalischen Gehalt der in den Ergebniskarten dargestellten Parameter aufzuzeigen.

3.2. Datenkontrolle

Nach jedem Meßflug wurden vom verantwortlichen Flugmeßingenieur die Analogaufzeichnungen der Meßdaten gesichtet und gegebenenfalls die Beseitigung von Geräte- oder Bedienungsfehlern veranlaßt.

Die auf Magnetband aufgezeichneten digitalen Daten wurden in Wien auf der Rechenanlage des interuniversitären Rechenzentrums abgespielt und diversen Fehlerkontrollen unterzogen.

Die Meß- und Datenerfassungssysteme sind im Hubschrauber großen mechanischen Belastungen ausgesetzt. So können sich Datenverluste ergeben, die sich zwar nur im Promille-Bereich der gesamten Daten bewegen, die aber trotzdem korrigiert werden müssen. Weiters werden am Beginn der Auswertung die Meßdaten auf Plausibilität und sogenannte statistische Ausreisser ("spike") überprüft. Das alles wird von Computerprogrammen vollautomatisch durchgeführt.

Die Flugwegfilme wurden in Wien entwickelt, überprüft und für eine weitere Verwendung archiviert.

3.3. Flugwegdaten

Die Flugwege (Anlage 1) sämtlicher Profile wurden mit Hilfe des Flugwegfilmes an jeweils mehreren Paßpunkten rekonstruiert. An Hand dieser georteten Paßpunkte wurden die übrigen Koordinaten der Meßpunkte entlang der Profile über ein Interpolationsprogramm bestimmt. Dabei können an Hand eines Fluggeschwindigkeitstests etwaige Ortungsfehler ausgedient werden.

3.4. Elektromagnetische Widerstandskartierung

3.4.1. Auswertung der EM—Daten

Mit dem DIGHEM-II-System werden

Inphase (Real)	Komponente R
und	
Quadrature (Imaginär)	Komponente Q

des Magnetfeldes der im Untergrund induzierten Ströme für die Sendefrequenzen von 900 Hz und 3600 Hz gemessen. Jeweils nach 8 - 12 m Wegstrecke (d.h. alle 0,25 sec) werden die Daten abgefragt und auf Magnetband registriert. Einen größeren Aufwand erforderte die Behandlung der Elektromagnetik-Meßdaten. Diese waren im Meßgebiet — zum Teil durch die Besiedlung bedingt — durch Stromleitungen und durch künstliche Leiter gestört. Die EM-Daten einiger Meßflüge enthalten zudem Störimpulse durch "sferics", d.h. durch

elektromagnetische Impulse aufgrund von luftelektrischen Entladungen, insbesondere Gewittern.

Es gibt zwei Kriterien für die Erkennung der durch Fremdfelder gestörten Registrierungen:

- 1) irreguläre Form der Anomalien
- 2) Aufzeichnung von Fremdfeldern mit Frequenzanteilen nahe der Meßfrequenz in den sogenannten "sferics-Kanälen".

Mit diesen Kriterien wurden stark gestörte und damit für die geophysikalische Auswertung unbrauchbare Intervalle aus den Registrierungen ausgeschieden und bei der weiteren Datenverarbeitung nicht berücksichtigt.

EM-Anomalien von künstlichen Leitern, wie z.B. Blechdächern, wurden nicht beseitigt, da die gemessenen Anomalien künstlicher Leiter oft nicht eindeutig von denen geologischer Leiter zu unterscheiden sind. Eine Identifizierung künstlicher Leiter muß einer späteren Befahrung vorbehalten bleiben.

Die Datenverarbeitung beginnt mit einer digitalen Filterung, wodurch die Rohdaten von hochfrequenten Störsignalen befreit werden. Die nächsten Schritte sind:

- Bestimmung des absoluten Nullniveaus für R und Q (an sogenannten Stützstellen) in den Registrierungen bei großer Flughöhe vor und nach jedem Meßprofil,
- Bestimmung der eingestellten Empfindlichkeit (für jeden einzelnen Meßflug) durch ein Kalibrierungsprogramm,
- Umrechnung der Meßsignale auf das Nullniveau,
 - Transformation der Werte R und Q in zwei Ergebnisparameter, nämlich
 - den scheinbaren spezifischen Widerstand ρ_a ,
 - die scheinbare Tiefe d_a (eines äquivalenten Halbraumes, bezogen auf die Erdoberfläche).

Bei kleinen Signalamplituden (z.B. über Gesteinen mit hohem spezifischen Widerstand) war eine deutliche, zum Teil nichtlineare Drift des Nullniveaus in den EM-Kanälen zu erkennen. Diese Drift wird vermutlich durch Temperatureffekte auf die Flugsonde verursacht, bedingt durch die Höhenunterschiede längs der Fluglinien. Deshalb waren die beiden Stützstellen für das Nullniveau vor und nach einem Profil nicht immer ausreichend. Besonders bei längeren Meßprofilen war es nötig, zusätzliche Stützstellen auf dem Profil einzuführen. Hierbei wurde ausgenutzt, daß tiefere Täler oft nur in größeren Flughöhen überflogen werden konnten, wobei die Amplitude des Sekundärfeldes nahe Null war.

In der Folge wurden die so gewonnenen ρ_a -Werte mit Hilfe eines Trommelplotters in Form von Profilplänen im Maßstab 1:25.000 geplottet. Anschließend wurde durch eine händische Konturierung ein Isolinienplan des scheinbaren Widerstandes (ρ_a) hergestellt, wobei Zonen geringer ρ_a -Werte schraffiert wiedergegeben wurden (Anlagen 2, 3). Die Isolinien für die 3600 Hz-Meßwerte wurden mit einem konstanten Abstand von 250 Ωm gezeichnet, während für jene mit der Frequenz 900 Hz zusätzlich noch die 100 Ωm -Isolinie gezogen wurde.

Für hohe spezifische Widerstände der Gesteine bzw. auch bei großen Flughöhen liegen die gemessenen Amplituden von R und Q in der Größenordnung der Driftfehler. Es wurden daher nur jene ρ_a -Werte geplottet, für die $\rho_a \leq 2000 \Omega m$ (3600 Hz) bzw. $750 \Omega m$ (900 Hz) gilt. Dabei wurden aber nur solche Amplituden von R und Q berücksichtigt, für die die Schwellwerte ≥ 5 ppm waren.

Ein Tiefenlinienplan für die scheinbare Tiefe d_a wurde nur für die 900 Hz-Meßwerte hergestellt (Anlage 4).

Wie im Anhang A quantitativ abgeleitet wird, sind bei den Messungen über geneigter Erdoberfläche bestimmte Verfälschungen der Ergebnisparameter zu erwarten. Bei Verwendung eines horizontalen Spulensystems ist für Hangneigungen $> 30^\circ$ mit einer Erhöhung der Werte für ρ_a und d_a zu rechnen. Bei bekannter Hangneigung lassen sich derartige Verfälschungen mit den im Anhang angegebenen Formeln korrigieren.

3.4.2. Bedeutung der Ergebnisparameter ρ_a und d_a

Die Parameter ρ_a und d_a können für das Interpretationsmodell "homogener Halbraum" aus jedem Meßwertepaar R und Q berechnet werden (z.B. nach *Mundry, 1984*). Die Werte ρ_a und d_a stimmen annähernd mit dem wahren spezifischen Widerstand ρ und der wahren Tiefe d eines verborgenen Leiters überein, wenn dieser

- 1) eine bestimmte Mindestausdehnung (Größenordnung 100m) und eine Mindestdicke hat,
- 2) sich in schlechtleitender Umgebung befindet.

Dies trifft für viele sulfidische Vererzungen, aber auch für viele graphitische und tonige Schichten häufig zu.

Ist Bedingung 1) nicht erfüllt, d.h. der Körper ist zu klein, so ist im allgemeinen $\rho_a > \rho$ und $d_a > d$. Ist Bedingung 2) nicht erfüllt, insbesondere z.B. wegen einer leitenden Überdeckung, so wird ebenfalls $\rho_a > \rho$, aber $d_a < d$.

Der Tiefenwert d_a kann größer, kleiner oder gleich Null sein. Bezogen auf einen Zweischichtenfall, d.h. eine Deckschicht mit einem Widerstand ρ_1 und einer Dicke d_1 sowie einem (unendlich dicken) Substratum mit dem Widerstand ρ_2 , gelten folgende Zusammenhänge (*Fraser, 1978*):

$d_a > 0$: $\rho_1 > \rho_2$, d.h. das Substratum ist besser leitend als die Deckschicht,

$d_a \approx 0$: $\rho_1 \approx \rho_2$, d.h. im Bereich der Erkundungstiefe (siehe unten) ist kein guter Leiter vorhanden,

$d_a < 0$: $\rho_1 < \rho_2$, d.h. eine besser leitende Deckschicht (z.B. Verwitterungsschicht) liegt über einem schlechtleitenden Untergrund.

Durch das Vorzeichen von d_a können also qualitative Aussagen über die vertikale Leitfähigkeitsverteilung gemacht werden. Die Erkundungstiefe ist die Maximaltiefe, bis zu der ein guter Leiter im Untergrund durch die Meßmethode erfaßt werden kann. Bei schlechtleitender Deckschicht und großen Zielkörpern sind mit dem DIGHEM-II-System Erkundungstiefen von 100–150m zu erreichen.

3.5. Kartierung der anomalen magnetischen Totalintensität (ΔT)

In der Anlage 5 wird der Isolinienplan der magnetischen Totalintensität (ΔT) gebracht. Diese Anomalien stellen die Feldabweichungen vom globalen Erdmagnetfeld dar, wobei letzteres durch das "Internationale Geomagnetische Referenzfeld" (IGRF) definiert wird. Da das Magnetfeld auch zeitlich veränderlich ist, stellt sich der anomale Feldbeitrag (ΔT), der von den unterschiedlich magnetisierbaren Gesteinen herrührt, wie folgt dar:

$$\Delta T(x, y, z) = T(x, y, z, t) - T(t) - T_{int} - \delta T$$

mit

$T(x, y, z, t)$... Meßwert am Flugprofil
$T(t)$... zeitliche Variation des Magnetfeldes
T_{int}	... magnetisches Hauptfeld
δT	... Restfehler (Feldwirkungen des Hubschraubers etc.)

Die zeitlichen Variationen $T(t)$ werden durch ortsfeste Stationen beobachtet, wobei in Österreich das Observatorium Wien-Kobenzl verwendet wird. Der Verlauf des Hauptfeldes T_{int} kann für kleine Meßgebiete, wie z.B. Österreich, gut durch eine Ebene angenähert werden, sodaß nur die beiden Gradienten des IGRF (zur Epoche 1977,7)

$$\frac{\partial T}{\partial \varphi} = 2.67 \text{ nT/km Richtung N,}$$

sowie

$$\frac{\partial T}{\partial \lambda} = 0.75 \text{ nT/km Richtung O}$$

und eine Konstante ($T_c = 47.241 \text{ nT}$) zu seiner Darstellung notwendig sind.

Die Restfehler (δT) beinhalten vor allem die Störungen des Hubschraubers am Ort des Sensors, die in beiden Flugrichtungen relativ zum Erdmagnetfeld unterschiedlich sein können (= heading error). Diese Fehler können mit Hilfe der Daten von Kontrollprofilen weitgehend eliminiert werden. Dazu werden die Meßwertdifferenzen an den Kreuzungspunkten von Meß- und Kontrollprofilen bestimmt. Aus den Differenzen an vielen Kreuzungspunkten werden unter Anwendung statistischer Verfahren Korrekturwerte ermittelt und die Restfehler damit zum Großteil beseitigt.

Ein etwaiges hochfrequentes Rauschen in den gemessenen Werten $T(x, y, z)$ wird bereits zu Beginn der Verarbeitung der magnetischen Daten durch Anwendung von sorgfältig angepaßten digitalen Filtern minimiert.

Nach Bestimmung der Werte T_{int} , $T(t)$ und δT kann nach obiger Gleichung der anomale Anteil $\Delta T(x, y, z)$ der Totalintensität für jeden Meßpunkt $P(x, y, z)$ berechnet werden.

Die Anomlien der Totalintensität werden in Form von Isolinienplänen flächenhaft dargestellt, wie in Kap. 3.4.1. näher erläutert. Wegen der starken Dynamik des anomalen Magnetfeldes sind die Isolinien mit verschiedenen Strichstärken dargestellt, nämlich:

- mittelstarke Linien im Abstand von 5nT
- Nulllinien strichliert.

Bei der Bearbeitung von magnetischen Anomalien, die in topographisch schwierigem Gelände gemessen wurden, muß der Einfluß der Geländeform bedacht werden. So machen sich z.B. unterschiedliche Hangneigungen, Bergkämme usw. erheblich im Anomalienmuster bemerkbar (*Seren, 1980*). In diesem Zusammenhang sei auf die Ausführungen im Anhang B verwiesen.

3.6. Radiometrische Kartierung

3.6.1. Die Quellen der natürlichen Gammastrahlung

Die Gammastrahlung der Gesteine und der aus ihnen entstandenen Böden stammt im wesentlichen von drei Quellen: den radioaktiven Elementen Thorium und Uran mit einer Reihe von strahlenden Tochterprodukten, sowie von Kalium mit dem radioaktiven Isotop K^{40} .

Aus dem gesamten Energiespektrum der Gammastrahlung werden die für diese Elemente charakteristischen Energieintervalle (Fenster) verwendet — die Bereiche der Photopeaks von K^{40} (bei 1,46 MeV), des U-Tochterprodukts Bi^{214} (1,76 MeV) und des Th-Tochterprodukts Tl^{208} (2,62 MeV):

Kalium - Kanal: 1,36–1,56 MeV

Uran - Kanal: 1,67–1,87 MeV

Thorium - Kanal: 2,42–2,83 MeV

Außerdem wird die gesamte Energie der Gammastrahlung von 0,4–3,0 MeV gemessen.

3.6.2. Korrekturen der Meßdaten

Die mit dem Zerfall der radioaktiven Isotope verbundene Emission von Gammaquanten ist ein statistischer Prozeß. Die mit einem ruhenden Gerät gemessene Zählrate N streut in Form einer Poisson-Verteilung um einen Mittelwert. Die Standardabweichung σ ergibt sich aus

$$\sigma = \sqrt{N}$$

Bei hohen Zählraten ist also die relative Streuung $\frac{\sigma}{N} = \frac{1}{\sqrt{N}}$ kleiner als bei kleinen Zählraten. Bei der Messung während des Fluges erhält man z.B. die in Abb. 5a gezeigten

Zählraten in cps — hier für Uran und Thorium — mit der natürlichen statistischen Streuung. Durch entsprechend angepaßte digitale Filter wird das hochfrequente Rauschen in den Rohdaten weitgehend eliminiert, ohne daß das längerwellige Nutzsignal (d.h. die Variationen der Zählrate, die durch wechselnde Gehalte der strahlenden Elemente im Gestein verursacht werden) verändert wird.

Das Ergebnis dieser Filterung zeigt Abb. 5b. Das Ziel der nun folgenden Korrekturschritte, die in Abb. 5c – Abb. 5e dargestellt sind, ist, die geglätteten Meßdaten noch von unerwünschten Anteilen zu befreien:

- Reduktion des “Backgrounds”: Die von nicht-geologischen Quellen stammende Strahlung, nämlich die Strahlung des die Detektor-Kristalle umgebenden Materials und die kosmische Strahlung, werden abgezogen (Abb. 5c). Der Background in den einzelnen Kanälen wird durch entsprechende Steigflüge über Wasserflächen gewonnen.
- Reduktion des Comptoneffektes: Beim Durchgang durch Materie wird die Gammastrahlung unter Energieverlust gestreut. Dies hat zur Folge, daß z.B. ein bestimmter Anteil der Strahlung (“stripping ratio”) von Th-Quellen in den Uran- und Kaliumkanal sowie von U-Quellen in den K-Kanal fällt (zur Definition des stripping ratios siehe z.B. (IAEA, 1979)). Die stripping ratios haben für die beschriebene Meßkonfiguration und die vorne angegebenen Fenstereinstellungen folgende Werte:

Compton-Streukoeffizienten:

S_{UTh} (Th in den U-Kanal): 0,27

S_{ThU} (U in den Th-Kanal): 0,065

S_{KTh} (Th in den K-Kanal): 0,17

S_{KU} (U in den K-Kanal): 0,82

Diese Werte gelten für den Abstand 0 zwischen Detektor und einer unendlich ausgedehnten Strahlungsquelle. Zu ihnen ist noch der Beitrag des Comptoneffekts in der Luft, d.h. ein höhenabhängiger Term, zu addieren, was aber nur für den Streukoeffizienten S_{UTh} in der Form

$$S_{UTh} = (S_{UTh})_0 + 0.0076h \quad , h \text{ in Fuß}$$

geschieht.

Wie Abb. 5d zeigt, bleibt nach der Compton-Reduktion von einer großen Anomalie im U-Kanal unter Umständen kaum noch etwas übrig. Für Meßwerte im Total-Kanal entfällt die Compton-Reduktion.

- Höhenkorrektur: Die Intensität der vom Boden kommenden Gammastrahlung nimmt mit der Höhe über Grund ab. Die Höhenabhängigkeit läßt sich grundsätzlich berechnen. In den theoretischen Wert gehen u.a. die Dichte und Feuchtigkeit der Luft ein. Außerdem wird die Zählrate für Uran und Kalium durch den unbekanntem Gehalt der

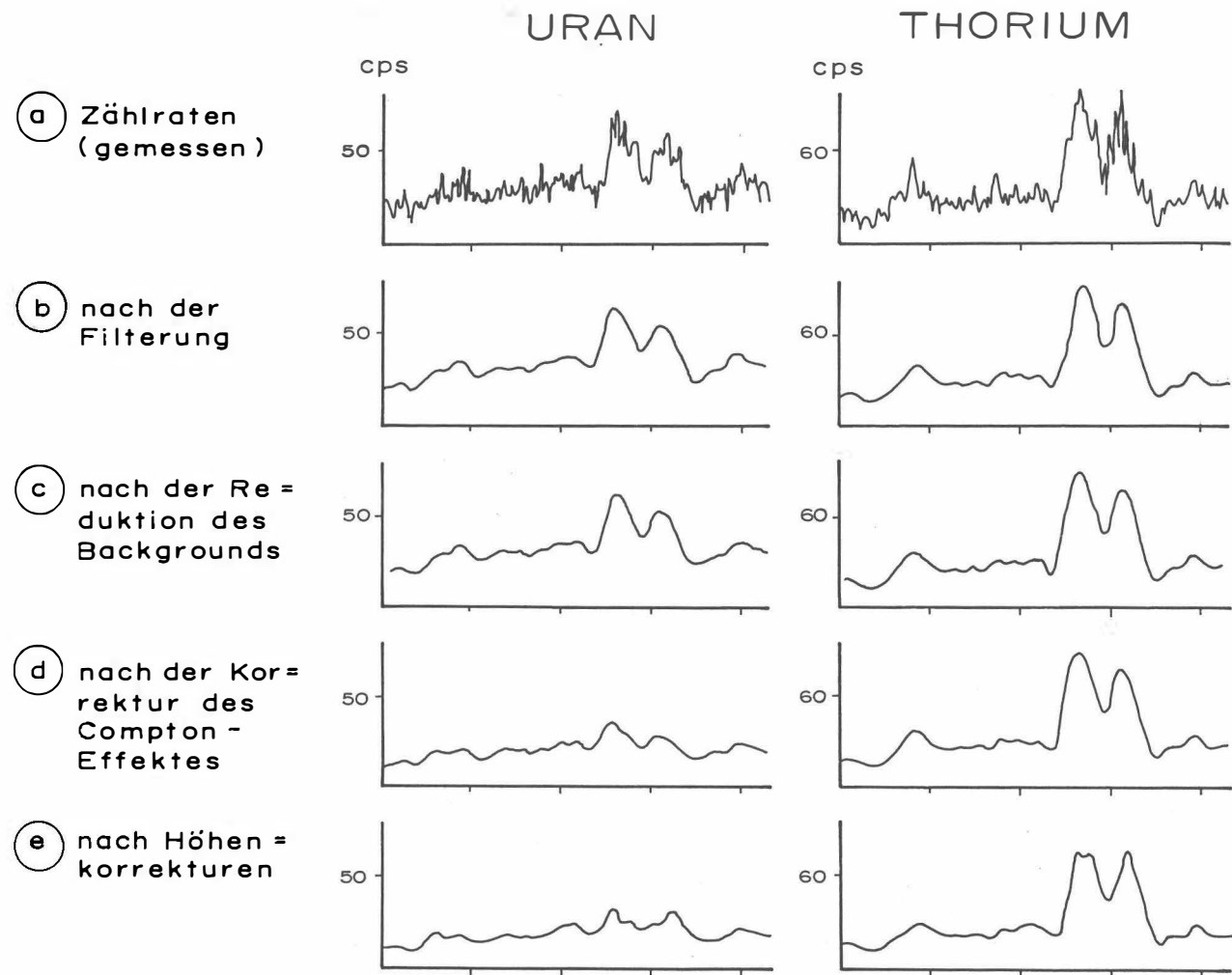


Abb. 5 a - e : Darstellung der Korrekturschritte in der Gammastrahlenspektrometrie .

Luft an Radon²²² verfälscht. Es werden daher standardmäßig Steigflüge im Meßgebiet durchgeführt, um die in diesem charakteristische Höhenänderung der Gammastrahlung zu ermitteln.

Die gemessene Höhenabhängigkeit der Strahlungsintensität I läßt sich in begrenzten Höhenintervallen in guter Näherung durch die Formel

$$I(h) = I_0 e^{-\mu h}$$

beschreiben. Für die Absorptionskonstante μ ergaben sich im Meßgebiet im Höhenbereich von 30m bis 300m über Grund folgende Mittelwerte:

$$\begin{aligned}\mu(\text{Total}) &= 0,000653 \\ \mu(\text{Kalium}) &= 0,001220 \\ \mu(\text{Uran}) &= 0,000361 \\ \mu(\text{Thorium}) &= 0,000670\end{aligned}$$

Mit den angegebenen Werten für μ und den mit dem Radarhöhenmesser gemessenen Werten für die Flughöhe h werden die Strahlungsintensitäten nach der Formel

$$I(240ft) = I(h) e^{+\mu(h-240ft)}$$

auf die Normalhöhe $h = 240ft$ umgerechnet. Abb. 5e zeigt die Wirkung dieser Höhenkorrektur.

- Übergang zu Radioelementkonzentrationen: Die "International Atomic Energy Agency" (IAEA, 1979) empfiehlt die Umrechnung der Zählraten in Äquivalent - Konzentrationen der drei strahlenden Elemente. Dies hat u.a. den Vorteil, daß die Ergebnisse von Messungen mit verschiedenen Instrumenten, insbesondere mit verschiedenem Kristallvolumen, untereinander vergleichbar werden. Da bis heute aber keine geeigneten Eichrichtungen (Testflächen) für Gammastrahlenspektrometer in Österreich vorhanden sind, können im Rahmen dieser Untersuchungen des Raumes Rossatz keine Berechnungen der Radioelementkonzentrationen durchgeführt werden.

3.6.3. Herstellung der Isolinienpläne

Es ist bekannt, daß die Strahlungsintensitäten zeitlichen Schwankungen unterliegen. Sie stehen meist im Zusammenhang mit dem Wettergeschehen (z.B. Erhöhung der Absorption im Boden durch Regenwasser, Zufuhr von Radon aus der Bodenluft). Die an verschiedenen Tagen gemessenen Zählraten können also etwas unterschiedliche Mittelwerte ergeben, was eine Isoliniendarstellung beeinträchtigen würde. Um dies zu vermeiden, werden an den Kreuzungspunkten der Meß- und Kontrollprofile die zugehörigen Zählraten ermittelt. Über ein zweidimensionales Fehlerausgleichsprogramm werden die an den Kreuzungspunkten

bestimmten Zählerdifferenzen über dem gesamten Meßbereich ausgeglichen. Trotzdem war es nicht immer möglich, alle klimatischen Einflüsse zu beseitigen.

Ähnlich wie bei der Darstellung der elektromagnetischen Daten (siehe Abschnitt 3.4.1., ρ_a) wurden in der Folge die reduzierten Energiewerte der Gammastrahlung entlang der Flugprofile geplotet und händisch konturiert. Dabei wurden folgende Isolinienintervalle gewählt:

Gesamtstrahlung (Anlage 6)	... 250 cps (cps=counts/s)
Kalium (Anlage 7)	... 25 cps
Uran (Anlage 8)	... 10 cps
Thorium (Anlage 9)	... 10 cps.

Eine zusätzliche Problematik von Gammastrahlenmessungen in topographisch schwierigem Gelände stellt die Abweichung von einer horizontalen Meßebe (2 π -Geometrie) dar, weil bei den Meßflügen mit möglichst konstanter Höhe über dem Gelände geflogen werden soll. So z.B. tragen vor allem Hangflächen zur Verstärkung der Gammastrahlung bei. Bei homogener Strahlungsdichte an der Erdoberfläche und gleicher Meßhöhe über Grund resultiert in Tälern eine höhere Zählrate als in der Ebene, umgekehrt über Bergkämmen (geometrische Konstellation kleiner 2 π) eine niedrigere Zählrate (*Killeen, 1979*).

4. Geologie des Meßgebietes

Im Zuge des Projektes NC-9d/83 "Rohstoffpotential Semmering- Wechselgebiet" (PIRKL, 1986) wurde für das vorliegende Hubschraubergeophysikmeßgebiet eine geologische Karte im Maßstab 1:25.000 kompiliert. Diese liegt dem Projektbericht NC-9d/83 bei.

Die geophysikalische Vermessung setzt in einem geologisch- tektonisch äußerst komplex aufgebauten Bereich der Ostalpen an, vier tektonische Einheiten werden einbezogen, die im Folgenden von Norden nach Süden (Hangend gegen Liegend) kurz charakterisiert werden.

Grauwackenzone:

Ganz am nördlichen Rand des Meßgebietes N Auebach werden noch beide Grauwackendecken angeschnitten; die obere Grauwackendecke mit Porphyroid, die untere mit Karbonserien (Grauwacken, Graphitschiefer u.ä.).

Tattermannschuppe:

Zwischen Grauwackenzone und Semmeringsystem ist eine schmale Zone aus Quarziten und Serizitschiefern eingeschaltet – die "Tattermann- Serie", nach A.Tollmann der ausstreichende Rest einer mittelostalpinen Einheit (Troiseckzug); im Meßgebiet nur am Hangfuß westlich von Aue aufgeschlossen.

Semmeringsystem:

Südlich des Auebaches (Gloggnitz – Schottwien) schließt mit bruchtektonischem Kontakt das unterostalpine Semmeringsystem an.

Die Basis dieser tektonischen Einheit bildet ein mehrfach überprägtes Kristallin mit Grobgnais (Augengneise) und Metagranite im Kern und einer Hülle aus Glimmerschiefern, Paragneisen und Phylliten.

Die auflagernden Sedimentserien besitzen einen Schichtumfang von Perm bis Obertrias.

Permoskyth - Serizit-, Arkose-, Porphyroidschiefer "Semmering - quarzit"

Mitteltrias Rauwacken-, Kalk-, Dolomitserien

Obertrias stark terrestrisch beeinflusste "Keuperschieferserien" mit Gips

Im westlichen Abschnitt wurden die Sedimentserien in enge nordtauchende Falten- und Schuppenstrukturen zerlegt, gegen Osten verflacht sich der tektonische Baustil.

Die kristalline Basis ist hauptsächlich am Nordrand entlag des Auebaches und in der Umrahmung des Tertiärs vom Kirchberg am Wechsel aufgeschlossen.

Wechselsystem:

Als tiefstes tektonisches Element ist im Meßgebiet eine weitere Kristallinserie aufgeschlossen. Kleine Linsen von Permotriassgesteinen markieren die Überschiebungsbahnen des darüberliegenden Semmeringssystems. Den kristallinen Kern bildet die Serie der Wechselgneise (Granitgneise, Chlorit-Albit-Gneise, Amphibolite); darüber lagern mit deutlicher Metamorphose hinaus die Serien der Wechselschiefer (metamorphe altpaläozoische sedimentär-vulkanogene Mischserie) Wechselgneise und Wechselschiefer sind weit gespannt miteinander verfaultet und durch Bruchsysteme stark zerstückelt.

Tertiäre Sedimente:

Quer über die tektonischen Einheiten wurden im Zusammenhang mit den Wiener Becken tertiäre Sedimente abgelagert.

In der NE-Ecke des Meßgebietes werden bei Hart mit kohleführenden Sanden und Schottern (Karpát) gerade noch die letzten ausstreichenden Sedimente des Wiener Beckens erfaßt. In der Senke Ottental-Kirchberg wurde das hauptsächlich limnische Tertiär von Kirchberg am Wechsel mit Schotter, Sand und Tonen von wahrscheinlich Ottnang-Alter abgelagert.

Die Grenzziehung gegen das unterlagernde Kristallin ist abschnittsweise sehr schwierig in Folge der starken Ähnlichkeit der Sedimente mit Lokalschutt.

Rohstoffvorkommen im Meßgebiet:

Derzeit sind im Meßgebiet keine Erz- oder Industriemineralvorkommen in Abbau. Es bestanden jedoch zum Teil einige Bergbaue

- Talkabbau in einem Talk/Magnesitkörper an der Grenze Untere/Obere Grauwackendecke N Weißenbach

- Ehemaliger Gipsbergbau Göstritz in Keuperschiefer der Semmeringserien
- Schwerspatbergbau am Kleinkogel (S Kleiner Otter) und Ost Baumgarten im Semmeringquarzit; Gewinnung bis vor wenigen Jahren
- Kupfer- (Gold-) Bergbau Trattenbach (19.Jahrhundert); Vererzung in Lagergängen im Grenzbereich Wechselgneis/Wechselschiefer.

5. Ergebnisse

5.1. Widerstandskartierung; Anlagen 2, 3, 4

Für das Projektgebiet "Wechsel" wurde sowohl auf die Meßergebnisse der koplanaren (3600 Hz) als auch der koaxialen (900 Hz) Spulenanordnung das im Punkt 3.4 beschriebene Auswerteverfahren angewandt. Die Auswertung erbrachte für beide Frequenzen sehr ähnliche Ergebnisse. Dabei ist zu bemerken, daß für die 900 Hz - Meßwerte größere Eindringtiefen in den Untergrund zu erwarten sind.

Ein Großteil der im Meßgebiet festgestellten Widerstandsanomalien, sie sind in den Anlagen mit W1 bezeichnet, lassen sich auf topographische Effekte zurückführen (Kammlinien: Alpl - Rabenkopf - Feistritzsattel - Poirshöhe - Alpkogel).

Am Nordrand des Meßgebietes dürften einige Anomalien (W2) durch Vorkommen von Keuperschiefern, die teilweise gipsführend sind (Göstritz), verursacht sein.

Die mit W3 bezeichneten Widerstandsanomalien sind im Zusammenhang mit Tertiärsedimenten (Schotter, Sande, Tone) zu sehen.

Die Anomalien W4, W5 und W6 sollten durch eine Geländebegehung überprüft werden, weil für sie keine unmittelbare Ursache festgestellt werden konnte. Insbesondere ist die Widerstandanomalie W6 in ihrem Ostteil mit einer kleinen magnetischen Anomalie verknüpft.

An Hand des Modelles "homogener Halbraum" konnten für das koaxiale Spulensystem (900 Hz) einige scheinbare Tiefen d_a (siehe Punkt 3.4.1) berechnet werden. Sie sind in der Anlage 4 flächenmäßig dargestellt. So z.B. dürfte die Ursache der Anomalie W6 relativ seicht ($d_a \approx 20\text{m}$ unter GOK) liegen.

5.2. Isoanomalien der Totalintensität ΔT ; Anlage 5

Der Verlauf des Magnetfeldes ist im Projektgebiet sehr ruhig. Dabei wird es geprägt durch die regionale Struktur der großräumigen magnetischen Anomalie am Nordrand der nördlichen Kalkalpen und im Wiener Becken. Dies macht sich in einer relativ stetigen Feldabnahme von -10 nT im N bis auf etwa -55 nT im S bemerkbar.

Die auffälligste lokale ΔT -Anomalie liegt im N des Meßgebietes (Anomalie M1). Ihre Ursache dürfte wahrscheinlich in den Gesteinen der Grauwackenzone zu suchen sein.

Die im Süden des Projektgebietes konzentrierten magnetischen Anomalien können möglicherweise auf die in der Wechselserie bekannten Grünschiefer zurückgeführt werden. Die Wechselschiefer umfassen eine Serie von metamorphen altpaläozoischen sedimentär - vulkanogenen Mischgesteinen.

Die Anomalien M2, M4 und M5 wurden extra ausgeschieden, weil sie durch eine Geländebefahrung überprüft werden sollten. Insbesondere die ΔT -Anomalien M2 und M4 sind teilweise mit Anomalien des elektrischen Widerstandes verknüpft.

5.3. Gammastrahlenspektrometrie

5.3.1. Gesamtstrahlung (Total count); Anlage 6

Maxima: über 2000 cps
Mimima: unter 500 cps.

Die höchsten Zählraten wurden im N des Meßgebietes gemessen. Diese dürften durch die permoskythischen Semmeringquarzite verursacht sein. Aus der Sicht der Radiometrie sollte die Verbreitung der Semmeringquarzite größer sein als sie geologisch kartiert worden sind (PIRKL, 1986). Man muß dabei aber bedenken, daß auch durch Einschwemmung von radioaktivem Lockermaterial in Böden größere Ausbißflächen vorgetäuscht werden können.

Zwei lokale Anomalien, die bei etwaigen Folgeuntersuchungen berücksichtigt werden sollten, liegen ca. 1km S bzw. 1,75 km NNE von Trattenbach. Letztere korreliert teilweise mit der magnetischen Anomalie M2. Möglicherweise sind für die radiometrische Anomalie NNE von Trattenbach wiederum permoskythische Gesteinsfolgen verantwortlich.

5.3.2 Kalium (K^{40}); Anlage 7

Maxima: über 200 cps
Minima: unter 50 cps.

Besonders auffällig in der flächenhaften Verteilung des Kaliums ist wiederum der N-Teil des Projektgebietes. Die Semmeringquarzite zeichnen sich ebenso durch erhöhte Kaliumstrahlung aus.

Ähnlich wie bei der Gesamtstrahlung sind die beiden lokalen Anomalien S bzw. NNE von Trattenbach auch deutlich in der Kaliumstrahlung zu erkennen (Zählraten über 125 cps).

5.3.3. Uran (Bi^{214}); Anlage 8

Maxima: über 40 cps;
Minima: unter 10 cps.

Die Verteilung des Urans zeigt im Untersuchungsgebiet keine Auffälligkeiten. Lediglich in den Semmeringquarziten lassen sich ganz lokal Zählraten, die größer als 40 cps sind, feststellen.

Der Bereich N von Trattenbach, der sich sowohl im elektrischen Widerstand, in der Magnetik als auch in der Gesamtstrahlung (bzw. Kaliumstrahlung) zeigt, weist im Urkanal Zählraten bis 30 cps auf.

5.3.4. Thorium (Tl^{208}); Anlage 9

Maxima: über 50 cps;
Minima: unter 20 cps.

Bemerkenswerte Thoriumanomalien konnten im Projektgebiet nicht festgestellt werden. Lediglich an wenigen Stellen wurden Zählraten über 50 cps beobachtet (1km SW von Kirchschatz). Die Semmeringquarzite im N des Untersuchungsgebietes sind generell durch etwas höhere Thoriumzählraten gekennzeichnet.

6. Empfehlungen

Weiterführende Untersuchungen werden nur in kleinem Umfang in Form von Geländebegehungen und eventuell Bodengeophysik sowie Bodengeochemie für folgende Bereiche vorgeschlagen:

- Widerstandsanomalien W4, W5 und W6
- magnetische Anomalien M2, M4 und M6
- die beiden radiometrischen Anomalien 1km S bzw. 1,75km NNE von Trattenbach.

7. Literatur

FRASER, D.C.: Resistivity mapping with an airborne multicoil electromagnetic system. Geoph., **43**, Tulsa 1978

International Atomic Energy Agency (IAEA): Gamma Ray Surveys in Uranium Exploration. Techn.Rep.Series No.186, Vienna 1979

KILLEEN, P.G.: Gamma ray spectrometric methods in Uranium exploration — application and interpretation. Geophysics and Geochemistry in the Search for Metallic Ores. Geol. Surv.Can., Econ.Geol.Rep., **31**, Ottawa 1979

MUNDRY, E.: On the interpretation of airborne electromagnetic data for the two-layer case. Geophys. prosp., **32**, Den Haag 1984

PIRKL, H.: Rohstoffpotential Semmering – Wechselgebiet. Ber., Projekt NC-9d/83, Geol. B.A., Wien 1986

SENGPIEL, K.P.: Hubschrauber-geophysik in der westlichen Grauwackenzone Österreichs. Ber.BGR und GBA, Hannover-Wien 1985

SEREN, S.: Geophysikalische Untersuchung des Kraubather Serpentin. Unveröff. Diss., Phil.Fak.Univ.Wien, Wien 1980

8. Verzeichnis der Anlagen

1. Lageplan der Flugprofile
2. Isolinienplan scheinbarer Widerstand ρ_a für 3600 Hz
3. Isolinienplan scheinbarer Widerstand ρ_a für 900 Hz
4. Isolinienplan scheinbare Tiefen d_a für 900 Hz
5. Isolinienplan Totalintensität ΔT
6. Gammastrahlenspektrometrie: Gesamtstrahlung
7. Gammastrahlenspektrometrie: Kalium (K^{40})
8. Gammastrahlenspektrometrie: Uran (Bi^{214})
9. Gammastrahlenspektrometrie: Thorium (Pb^{208})

9. Anhang

A. Einfluß der Hangneigung auf elektromagnetische Messungen aus der Luft

(nach Dr. K.-P. Sengpiel, Bundesamt f. Geowissenschaften und Rohstoffe, Hannover)

1. Einleitung

Geophysikalische Messungen vom Hubschrauber aus finden häufig in Gebieten mit starkem topographischem Relief statt. Für EM-Systeme, bei welchen Sende- und Empfängerspulen fest in einem Flugkörper installiert sind, wie z.B. beim Dighem-System, kann man davon ausgehen, daß der Flugkörper beim Steigen und Sinken entlang von Berghängen seine horizontale Fluglage beibehält. Dann steht jedoch z.B. ein vertikaler Sendedipol (V) nicht mehr senkrecht auf der Erdoberfläche, wie in der Theorie angenommen. Die folgende Untersuchung soll zeigen, wie die Hangneigung α ($-90^\circ \leq \alpha \leq +90^\circ$) das gemessene Sekundärfeld bzw. die daraus abgeleiteten Ergebnisparameter spezifischer Widerstand ρ eines Halbraumes und Abstand d zwischen seiner Oberfläche und dem Meßsystem beeinflußt. Dabei wird angenommen, daß

- (1) der Hang in der Umgebung des Meßsystems eine hinreichende Ausdehnung (ca.200m) und eine ebene Oberfläche hat,
- (2) der Untergrund bezüglich der Leitfähigkeit homogen ist,
- (3) der Abstand vom Mittelpunkt des Meßsystemes zur Erdoberfläche (=Flughöhe h) die Bedingung $h \geq 3s$ (s = Spulenabstand) annähernd erfüllt und damit auch die Abstände von Sender- und Empfängerspule von der Erdoberfläche $\approx h$ sind.

Die letzte Annahme trifft für viele aerogeophysikalische EM-Systeme zu (Dighem, Geonics, Geotech) und vereinfacht die folgenden Ableitungen. Diese stützen sich zum Teil auf Ergebnisse von *Mundry (1984)*, die ebenfalls unter obiger Voraussetzung (3) und unter der üblichen Annahme einer horizontalen Erdoberfläche gewonnen wurden.

Das sekundäre Magnetfeld S der im Untergrund induzierten Ströme wird in Relation zu Stärke und Richtung des primären Feldes P des induzierenden Dipols am Ort des Empfängers gemessen. Es läßt sich für homogenen Untergrund z.B. nach *Mundry (1984, Gl.6)* bezüglich seiner Richtung zur Erdoberfläche folgendermaßen angeben:

- a) orthogonales Sekundärfeld bei orthogonalem (=vertikalem) Sendedipol

$$\frac{S_z}{P_z} = \left(\frac{s}{h}\right)^3 F_1, \quad (1a)$$

b) paralleles Sekundärfeld bei parallelem (=horizontalem) Sendedipol

$$\frac{S_X}{P_X} = -\frac{1}{4} \left(\frac{s}{h}\right)^3 F_1, \quad (1b)$$

wobei F_1 eine komplexe Größe ist, deren Betrag proportional der Amplitude und deren Argument gleich der Phase des relativen Sekundärfeldes ist.

Für die Primärfelder am Ort der Empfänger gilt

$$P_Z = -\frac{Z_M}{s^3} \quad (2a)$$

$$P_X = \frac{X_M}{s^3} \quad (2b)$$

Z_M und X_M sind die Dipolmomente der beiden Sender (einschließlich des Faktors $\frac{1}{4\pi}$).

Statt der relativen Sekundärfelder werden im folgenden die nicht-normierten Felder benötigt, nämlich

$$S_Z = -\left(\frac{1}{h}\right)^3 F_1 Z_M, \quad (3a)$$

$$S_X = -\frac{1}{2} \left(\frac{1}{h}\right)^3 F_1 X_M, \quad (3b)$$

die antiparallel zur Richtung des erzeugenden Dipols sind.

2. Horizontal-Koplanares Spulensystem über geneigter Erdoberfläche

Bei diesem System ist der Sendedipol V vertikal nach unten gerichtet, aber nicht orthogonal zur Erdoberfläche (Abb. A1). Vom Sekundärfeld wird nur die Vertikalkomponente, normiert auf

$$P_V = -\frac{V_M}{s^3} \quad (4)$$

gemessen.

2.1. Veränderung der gemessenen Amplitude

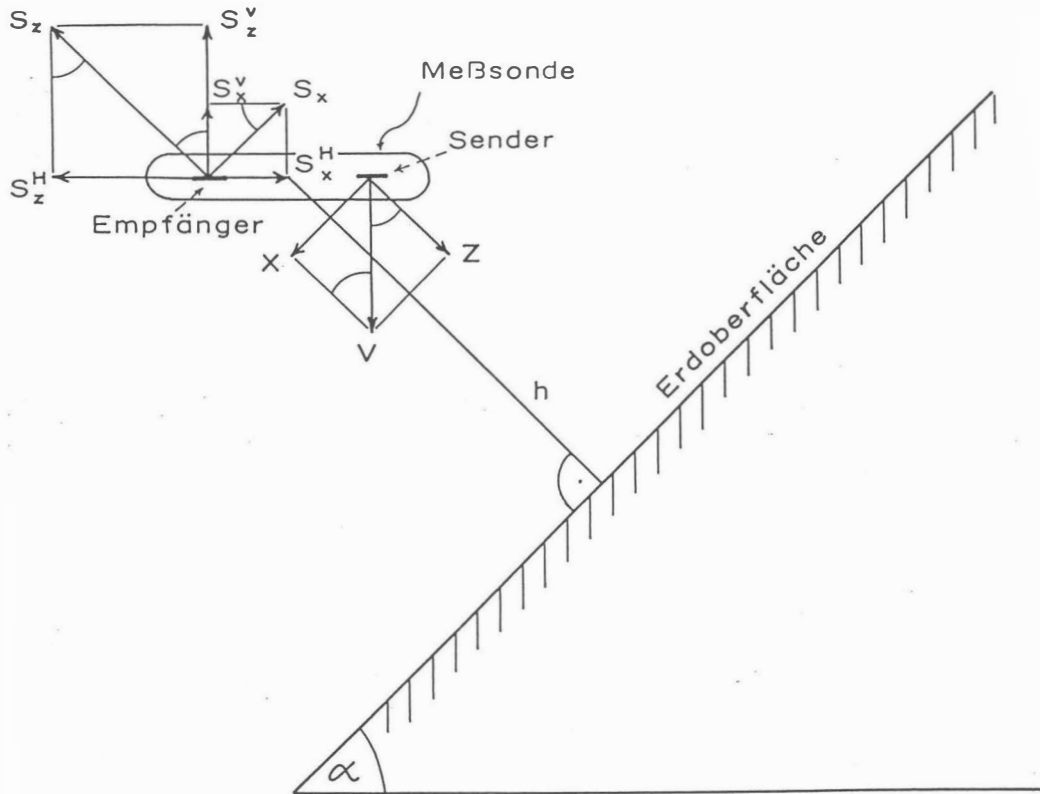


Abb. A 1

Zerlegung des primären Dipolfeldes (V) und des sekundären Magnetfeldes (S) in Komponenten;
 h = Abstand der Flugsonde von der Erdoberfläche

Gemäß Abb. A1 ist das vertikale Dipolmoment V_M in eine hangparallele Komponente X und eine orthogonale Komponente Z zu zerlegen:

$$Z = V_M \cos \alpha \quad (5a)$$

$$X = V_M \sin \alpha \quad (5b)$$

Diese Dipolmomente sind maßgebend für die Sekundärfelder lt. Gl. (3a, 3b):

$$S_Z = - \left(\frac{1}{h} \right)^3 F_1 V_M \cos \alpha \quad (6a)$$

$$S_X = - \frac{1}{2} \left(\frac{1}{h} \right)^3 F_1 V_M \sin \alpha \quad (6b)$$

Durch die horizontale Empfängerspule wird nur die Summe der (phasengleichen) vertikalen Sekundärfeldkomponenten

$$S^V = S_Z^V + S_X^V = S_Z \cos \alpha + S_X \sin \alpha \quad (7)$$

gemessen. Unter Beachtung der Normierung auf P_V (Gl.4) ergibt sich also

$$S_{(V)} = \frac{S^V}{P_V} = \left(\frac{s}{h} \right)^3 F_1 (\cos^2 \alpha + \frac{1}{2} \sin^2 \alpha) \quad (8a)$$

oder mit Gl. (1a)

$$S_{(V)} = \frac{S_Z}{P_Z} (1 - \frac{1}{2} \sin^2 \alpha) = \frac{S_Z}{P_Z} K(\alpha). \quad (8b)$$

Da $\frac{S_Z}{P_Z}$ das Normalfeld bei horizontaler Erdoberfläche darstellt, beschreibt $K(\alpha) \leq 1$ die Abschwächung der Amplitude $\left| \frac{S_Z}{P_Z} \right|$ durch die Hangneigung α .

In Abb. A2 ist $K(\alpha) = 1 - \frac{1}{2} \sin^2 \alpha = \frac{1}{4}(3 + \cos 2\alpha)$ als Funktion des Winkels α dargestellt. Beim Entlangfliegen an Steilwänden erhält man im Extremfall $\alpha = 90^\circ$ nur noch die halbe Amplitude des Sekundärfeldes (Sendedipol parallel zur Erdoberfläche). Die Phase wird durch die Hangneigung nicht verändert.

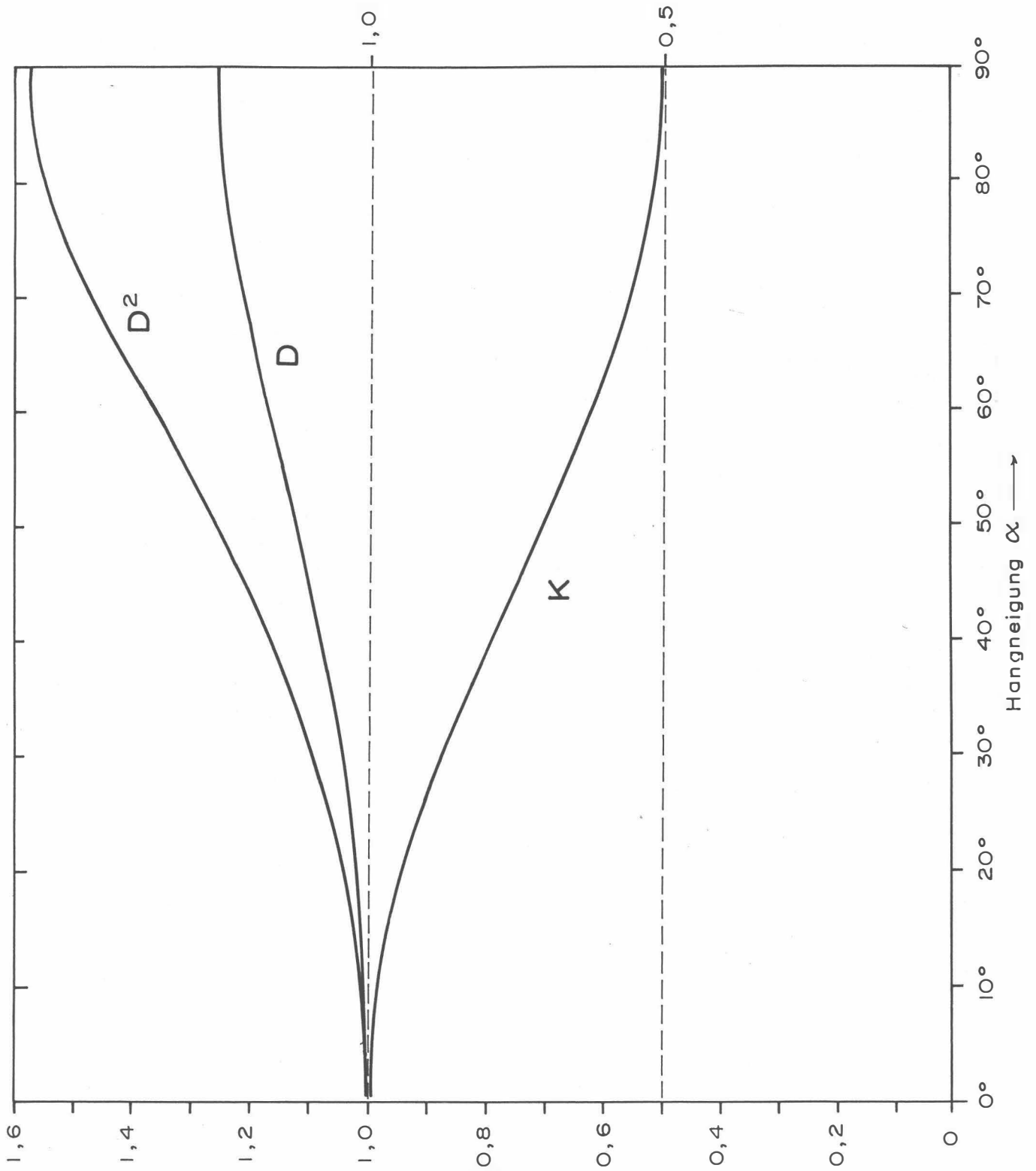


Abb. A2

Verfälschungsfaktoren K , D und D^2 in Abhängigkeit vom Neigungswinkel α der Erdoberfläche für ein koplanares EM-System mit vertikalem Sendedi-pol.

2.2. Verfälschung der Ergebnisparameter

Es soll nun untersucht werden, wie die eingangs genannten Ergebnisparameter ρ und d bei geneigter Erdoberfläche verfälscht werden. Dazu muß der Rechengang bei der Inversion der Meßdaten in die obigen Parameter für das Modell eines homogenen Halbraumes herangezogen werden, der z.B. bei *Mundry (1984)* beschrieben ist.

Zunächst wird das Komponentenverhältnis $\epsilon = \frac{Q}{R}$

mit $Q =$ Quadrature-Komponente von $S_{(V)}$

$R =$ Inphase-Komponente von $S_{(V)}$,

benützt, um eine Größe A^* zu bestimmen. Da ϵ unabhängig von α ist, gilt dies auch für A^* . Nach Gl.(15) der zitierten Arbeit wird der Abstand d aus

$$d = \left(\frac{A^*}{A} \right)^{\frac{1}{3}} s \quad (9)$$

berechnet. A ist die Amplitude von $S_{(V)}$ im Falle $\alpha = 0$. Bei $\alpha \neq 0$ wird eine Amplitude $A' = AK$ gemessen, die zu einem verfälschten Abstand d' führt, nämlich

$$d' = \left(\frac{A^*}{A'} \right)^{\frac{1}{3}} s = \left(\frac{1}{K} \right)^{\frac{1}{3}} \left(\frac{A^*}{A} \right)^{\frac{1}{3}} s = Dd; \quad (10)$$

d' ist um den Faktor $d = \sqrt[3]{\frac{1}{K}} \geq 1$ größer als der wahre Abstand d des Meßsystems von der Erdoberfläche. D ist in Abb. A2 als Funktion von α aufgetragen; es variiert zwischen 1 und 1,26.

Die Bestimmung des spezifischen Widerstands ρ erfolgt mit Hilfe der Beziehung

$$\frac{d}{p} = g(\epsilon) \quad (11)$$

(*Mundry 1984*, Gl.13). Die Eindringtiefe p

$$p = 503.3 \sqrt{\frac{\rho}{f}} \quad (12)$$

enthält den spezifischen Widerstand ρ des Halbraums und die Meßfrequenz f . Die erwähnte Unabhängigkeit der Phase von α gilt auch für den Quotienten g . Wird in (11) der verfälschte Abstand $d' = D.d$ eingesetzt, so ergibt sich eine verfälschte Eindringtiefe p'

$$p' = \frac{d'}{g} = \frac{Dd}{g} = D\rho \quad (13)$$

bzw. ein verfälschter Widerstand ρ'

$$\rho' = D^2 \rho. \quad (14)$$

Der aus den Meßdaten des V -Systems über geneigter Erdoberfläche bestimmte Widerstand wird also um den Faktor D^2 größer als der wahre Widerstand. Gemäß Abb. A2 wächst D^2 von 1 ($\alpha = 0^\circ$) bis maximal 1.59 ($\alpha = 90^\circ$).

Für Hangneigungen bis 30° bleiben die Fehler in d und ρ unter 5 bzw. 10%. Bei steileren Hängen ist es ratsam, die Ergebnisparameter mittels $D(\alpha)$ bzw. $D^2(\alpha)$ zu korrigieren.

3. Vertikal-Koaxiales Spulensystem über geneigter Erdoberfläche

Bei diesem System ist der Sendedipol horizontal und zeigt in Flugrichtung. Von den Sekundärfeldern wird nur die horizontale Komponente gemessen, wiederum normiert auf die Feldstärke des Senders (H) am Ort des Empfängers, die hier doppelt so groß wie beim vertikalen Dipol ist.

3.1. Änderung der gemessenen Amplitude

Die Ableitung der Formeln ist weitgehend analog zu derjenigen für den vertikalen Dipol, so daß hier nur die Ergebnisse angegeben werden.

– Zerlegung des horizontalen Primärfeldes:

$$Z = H_M \sin \alpha \quad (15a)$$

$$X = H_M \cos \alpha \quad (15b)$$

– Horizontale Komponenten des Sekundärfeldes::

$$S_Z^H = S_Z \sin \alpha \quad (16a)$$

$$S_X^H = S_H \cos \alpha \quad (16b)$$

mit

$$S_Z = - \left(\frac{1}{h} \right)^3 F_1 H_M \sin \alpha, \quad (17a)$$

$$S_H = - \frac{1}{2} \left(\frac{1}{h} \right)^3 F_1 H_M \cos \alpha. \quad (17b)$$

– Primärfeld Z_H am Ort des Empfängers:

$$P_H = 2 \frac{H_M}{s^3} \quad (18)$$

– Summe der horizontalen Sekundärfeldkomponenten normiert auf P_H :

$$S_{(H)} = \frac{S_Z^H + S_X^H}{P_H} = -\frac{1}{2} \left(\frac{s}{h} \right)^3 F_1 [\sin^2 \alpha + \frac{1}{2} \cos^2 \alpha]. \quad (19)$$

Da nach Gl.(1b) das Normalfeld eines coaxialen Spulensystems

$$\frac{S_X}{P_X} = -\frac{1}{4} \left(\frac{s}{h} \right)^3 F_1$$

ist, ergibt sich aus Gl. (19)

$$S_{(H)} = \frac{S_X}{P_X} [1 + \sin^2 \alpha] \quad (20a)$$

oder

$$S_{(H)} = \frac{S_X}{P_X} K_X(\alpha) \quad (20b)$$

mit

$$K_X(\alpha) = 1 + \sin^2 \alpha. \quad (20c)$$

Der Faktor $K_X \geq 1$ beschreibt in diesem Fall die Vergrößerung der Meßamplitude bei geneigter Erdoberfläche. Er ist in Abb. A3 als Funktion von α aufgetragen.

Bei extremen Steilhängen ($\alpha = 90^\circ$) wird die Amplitude $|S_{(H)}|$ gegenüber der Normalamplitude bei $\alpha = 0^\circ$ verdoppelt.

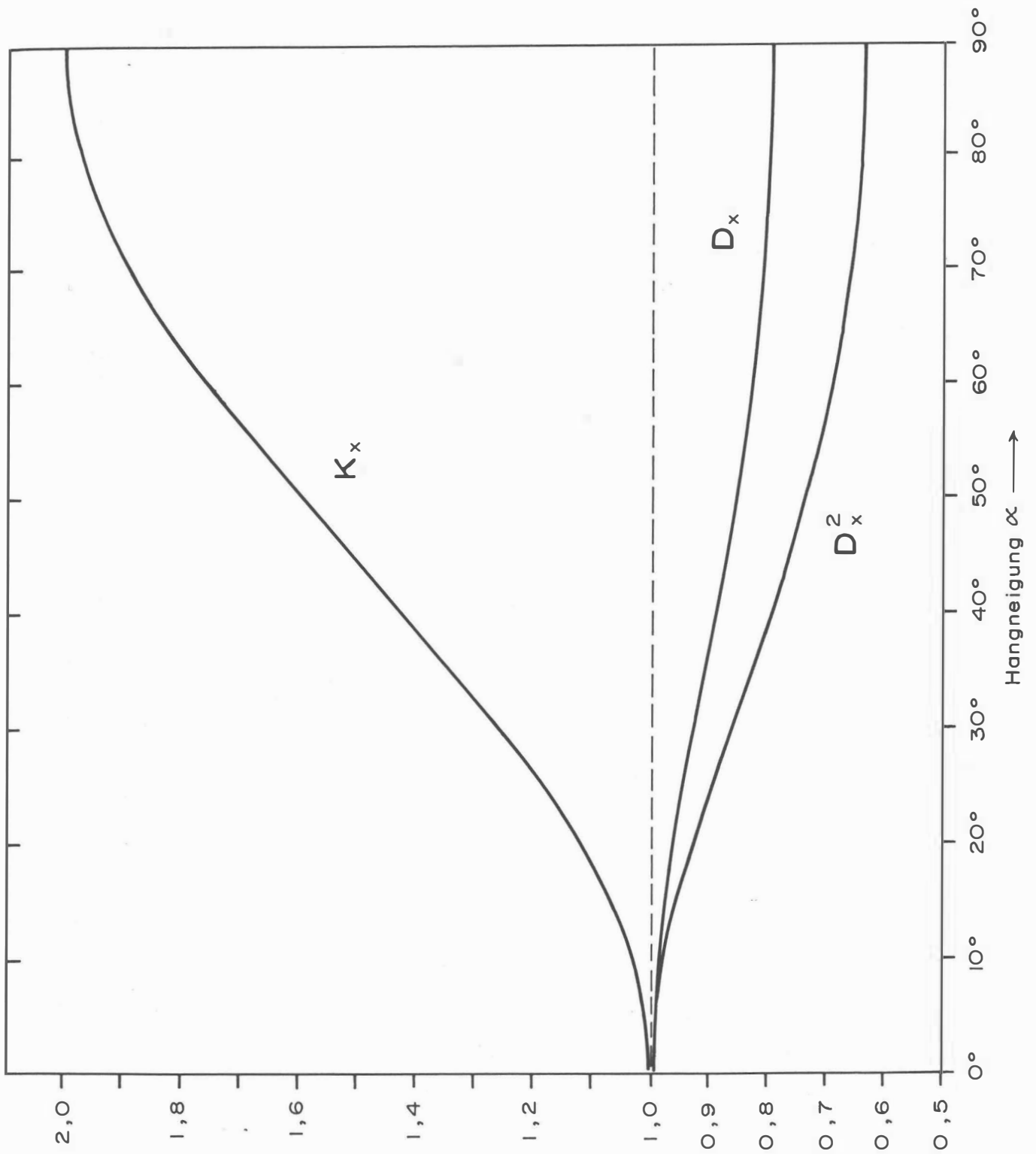


Abb. A3

Verfälschungsfaktoren K_x , D_x , D_x^2 als Funktion von α für ein koaxiales EM - System mit horizontalem Sendedipol.

3.2 Verfälschung der Ergebnisparameter

Auch im Falle des coaxialen Spulensystems wird die Phase des gemessenen Feldes durch $\alpha \neq 0^\circ$ nicht verändert.

Für dieses Spulensystem gilt nach *Mundry (1984)*, (Gl.15) mit der Meßamplitude $A' = K_X A$:

$$d' = \left(\frac{4A^*}{A'} \right)^{\frac{1}{3}} s = \left(\frac{1}{K_X} \right)^{\frac{1}{3}} \left(\frac{4A^*}{A} \right)^{\frac{1}{3}} s = D_X d \quad (21a)$$

mit

$$D_X = \sqrt[3]{\frac{1}{K_X}}. \quad (21b)$$

Das bedeutet, daß die berechneten Abstände d' um den Faktor $D_X \leq 1$ verkleinert werden. D_X ist in Abb. A3 über der Hangneigung α dargestellt; es variiert zwischen 1 und 0,794.

Wegen der unveränderten Phase gelten hier die Gleichungen (8) bis (11) entsprechend, so daß sich ρ' mit

$$\rho' = D_X^2 \rho \quad (22)$$

ergibt. Wie aus Abb. A3 ersichtlich, liegen die Werte von D_X^2 zwischen 1 und 0,63, d.h. der mit dem coaxialen Meßsystem bestimmte spezifische Widerstand ρ' ist u.U. deutlich kleiner als der wahre Widerstand ρ des geneigten Halbraumes.

Bei bekannter Hangneigung α können auch hier die Ergebnisparameter mit Hilfe der obigen Formeln korrigiert werden.

B. Einfluß der Topographie auf die Anomalien der magnetischen Totalintensität (ΔT)

Bis heute beruhen fast alle Auswerteverfahren für geomagnetische Anomalien auf der Annahme, daß die Meßergebnisse auf einer horizontalen Ebene gewonnen wurden (2π -Geometrie). Da aber gerade hubschraubergeophysikalische Messungen häufig in Gebieten mit starkem Relief durchgeführt werden, ist es erforderlich, sich mit dem Einfluß von bestimmten Geländeformen auf die Meßwerte zu beschäftigen. Der Anschaulichkeit wegen ist es günstig, dabei nur einfache topographische Gegebenheiten, wie z.B. Hangneigung, Bergkämme etc., zu betrachten. Dabei kann auf die Ergebnisse einer Dissertation (Seren, 1980), die am Institut für Meteorologie und Geophysik der Universität Wien vergeben wurde, zurückgegriffen werden.

Langgestreckte Störkörper mit beliebiger Form können auf zweidimensionale Modellkörper zurückgeführt werden, wobei ihre Querschnitte durch Polygonzüge (Abb. B1) angenähert werden.

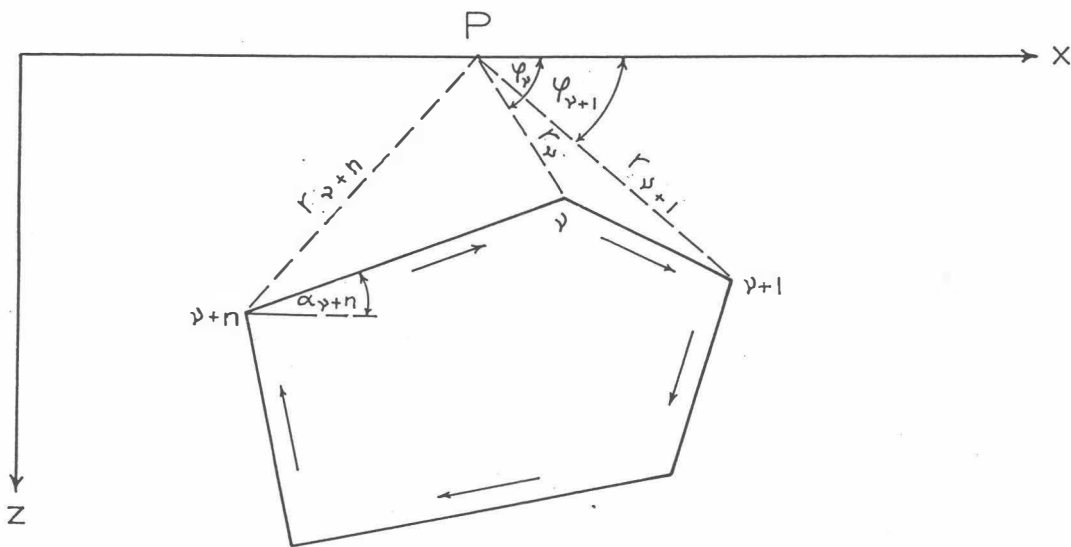


Abb. B1 : Die Berechnung von magnetischen Störkörperanomalien mit Hilfe eines Polygonzuges.

Es läßt sich z.B. ein Bergkamm durch eine Kante (Abb. B2) vereinfacht darstellen. Um nun die magnetische Anomalie des in Abb. B2 gezeigten Störkörpers berechnen zu können, werden einige Vereinfachungen durchgeführt: Verlegt man die untere Berggrenzung in sehr große Tiefen, so ist ihr Beitrag zur ΔT -Anomalie zu vernachlässigen. Weiters sollen homogene und isotrope Magnetisierungsverhältnisse vorliegen. Unter diesen Voraussetzungen ergibt sich die ΔT -Anomalie einer Kante (Bergkamm) mit:

$$\Delta T \approx 2M \ln(r) \sin 2\delta\alpha (\sin I \sin(\beta + 2\alpha_0) - \cos I \cos(\beta + 2\alpha_0))$$

M	... Magnetisierung
r	... Abstand zwischen Meßpunkt und Kante
$2\delta\alpha$... Öffnungswinkel der Kante
I	... Einfallswinkel des Globalfeldes
β	... Richtung einer eventuellen remanenten Magnetisierung
α_0	... Hangneigung

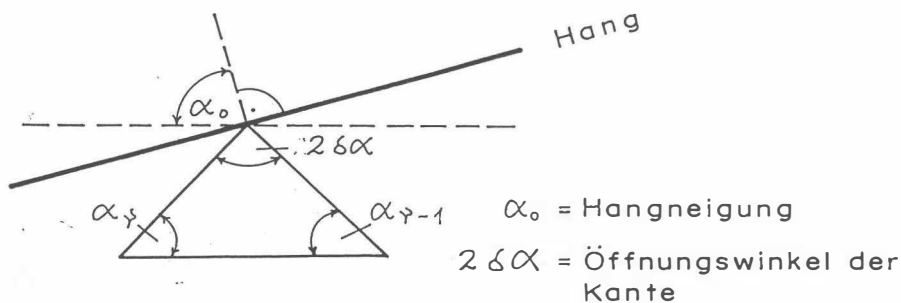


Abb. B2: Modellannahme zur Berechnung von magnetischen Anomalien eines Bergkammes.

Es wurden nun für 3 verschiedene Öffnungswinkel ($2\delta\alpha$) die zugehörigen ΔT -Anomalien berechnet (Abb. B3). Dabei zeigt sich, daß die ΔT -Anomalie beim horizontalen Überfliegen von Bergkämmen ($\alpha_0 = 90^\circ$) mit zunehmenden Öffnungswinkel kleiner wird. Für positive Öffnungswinkel (Bergkämmen) ist die Anomalie positiv, für negative (Täler) negativ.

Weiters wurde auch der Einfluß der Hangneigung auf die ΔT -Anomalie einer Kante berechnet (Abb. B4). Die vier Modellkurven für $\alpha_0 = 90^\circ, 75^\circ, 60^\circ$ und 45° zeigen, daß mit zunehmender Steilheit des Hanges der positive Teil der ΔT -Anomalie mehr und mehr unterdrückt wird, während der negative Anteil stärker negativ wird.

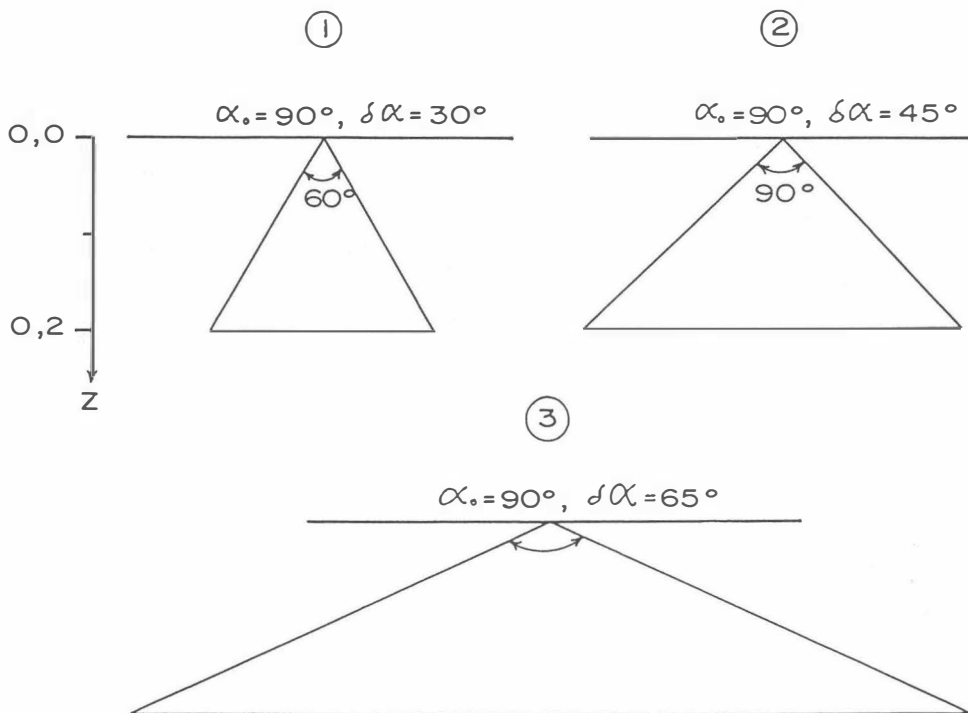
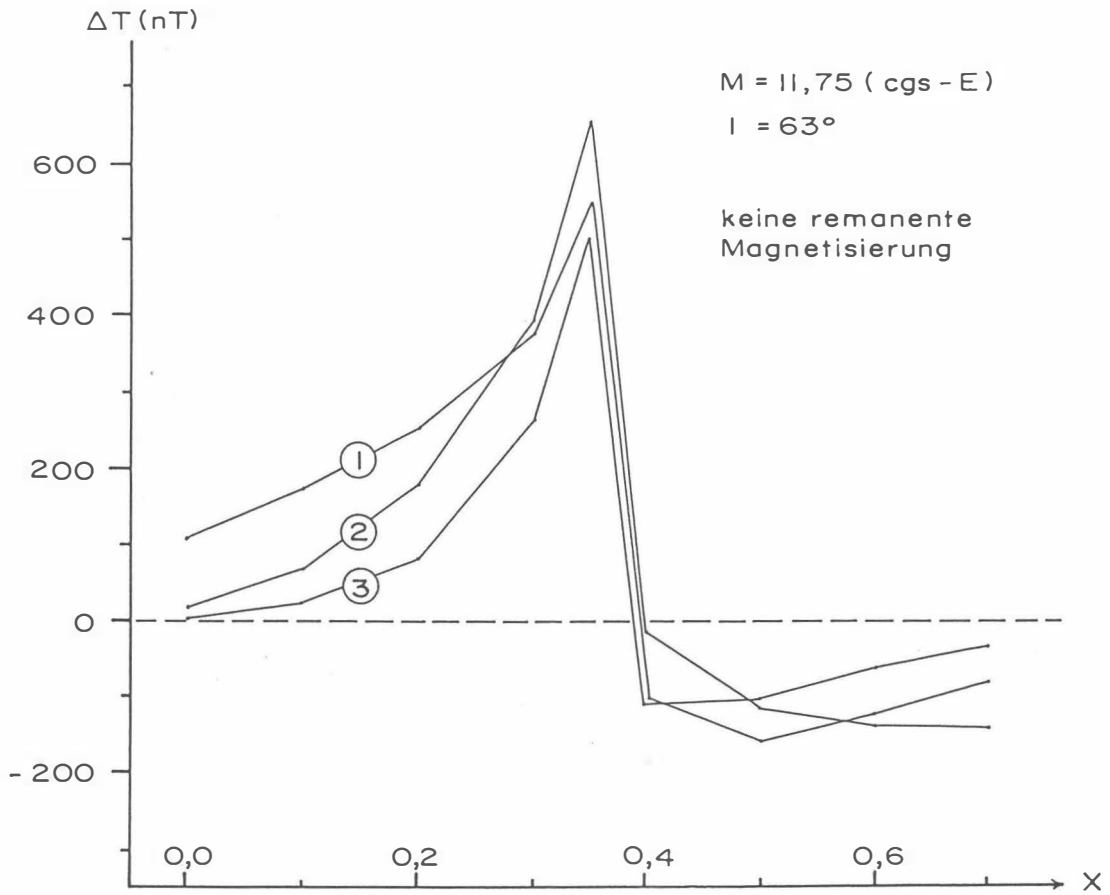


Abb. B 3: Der Einfluss des komplementären Öffnungswinkels ($\delta\alpha$) einer Kante auf die ΔT -Anomalie, $\alpha_0 = 90^\circ$.

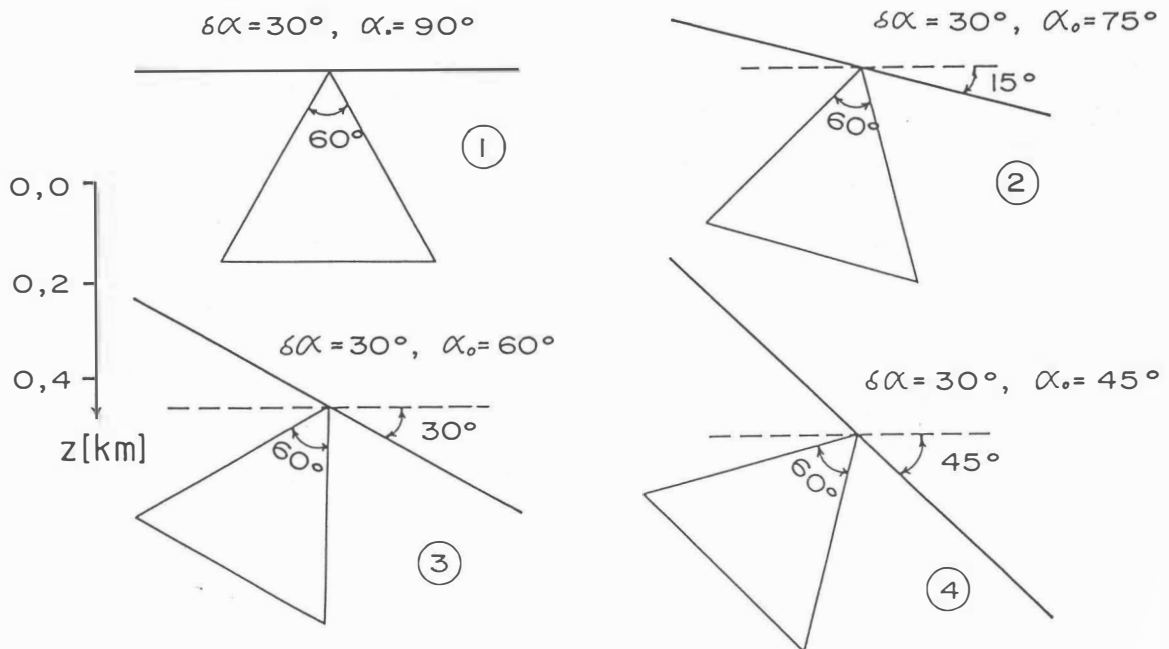
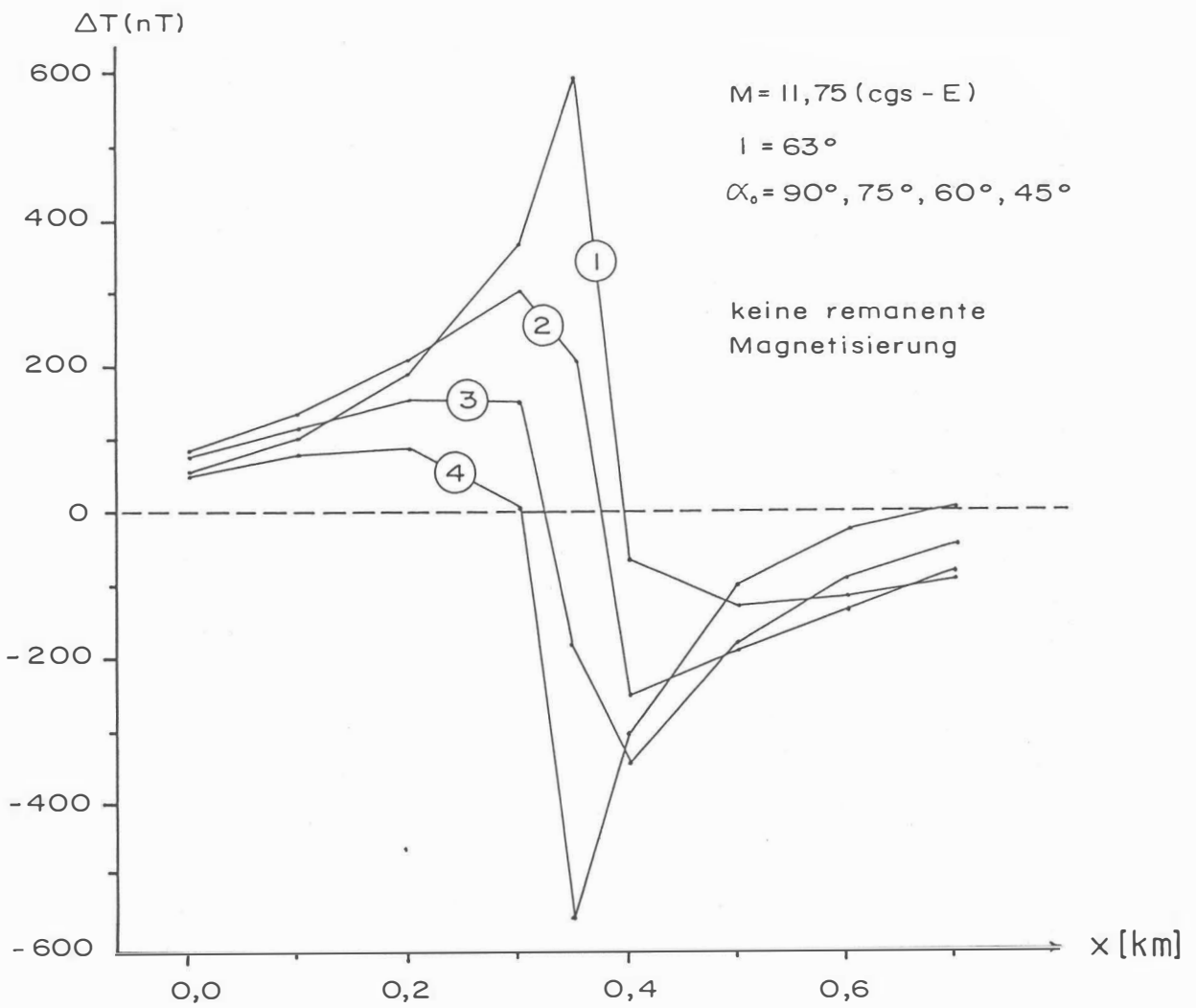
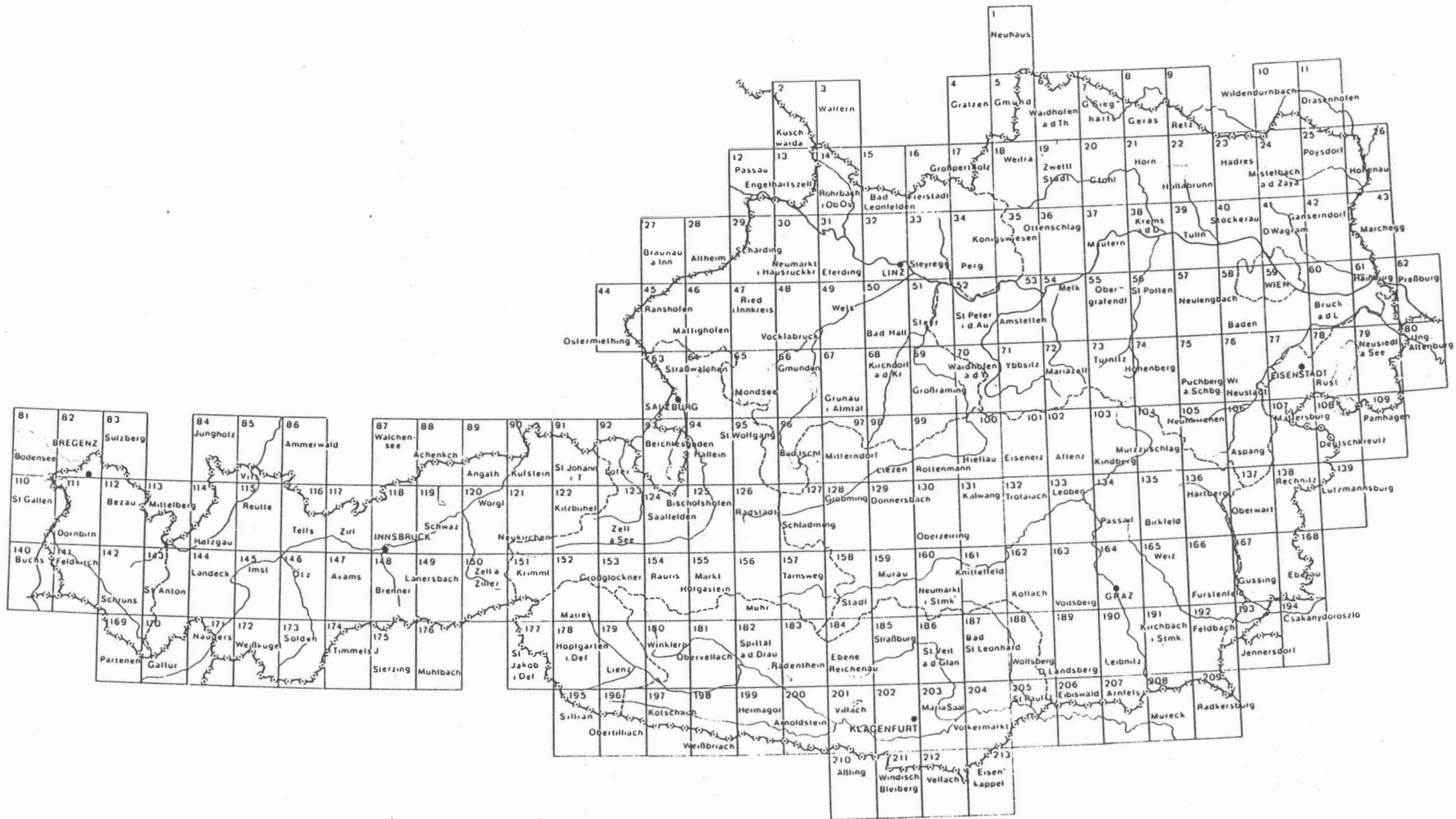
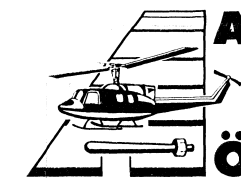
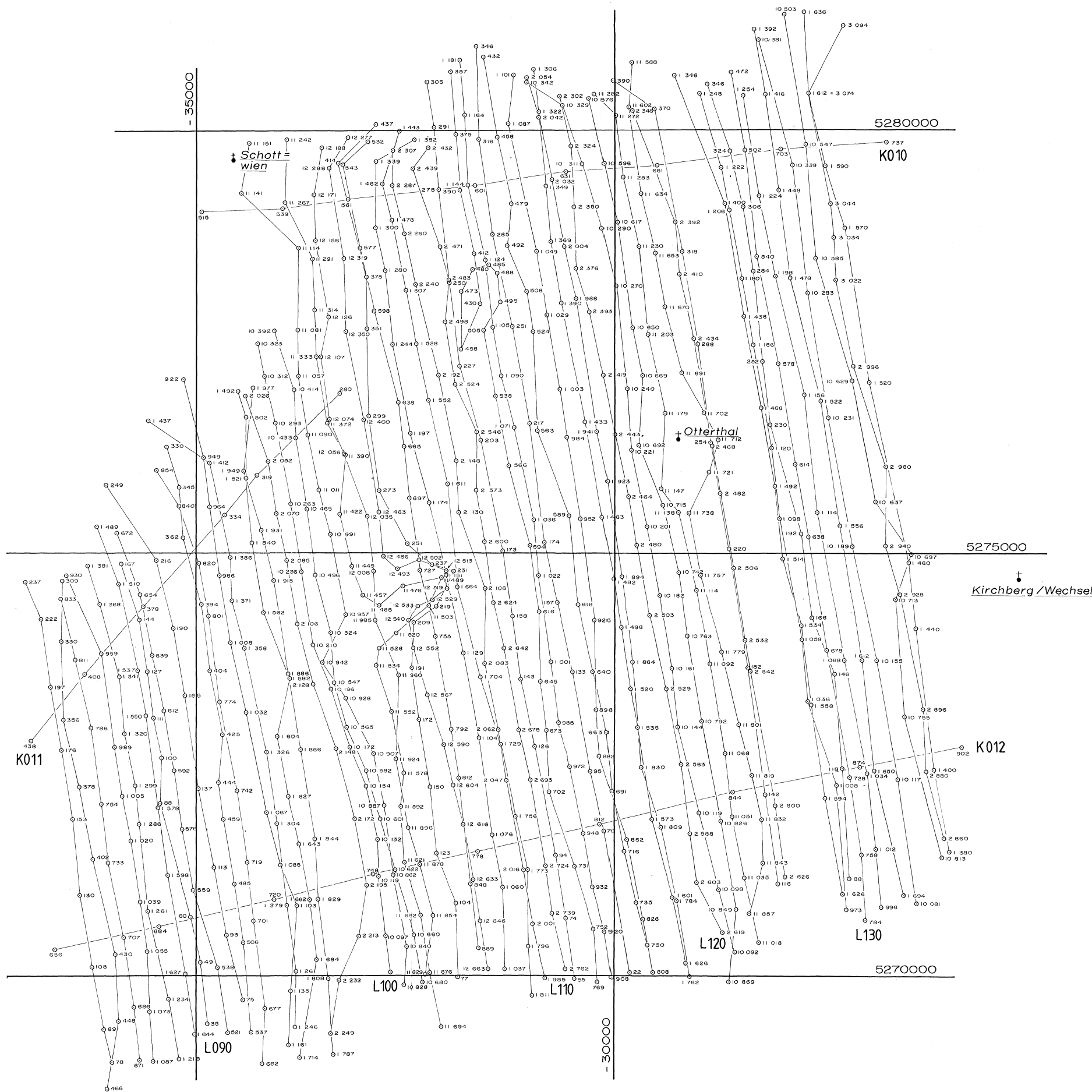


Abb. B 4 : Der Einfluss der mittleren Bodenneigung (α_0) auf die ΔT -Anomalie; $\delta\alpha$ = komplementäre Öffnungswinkel, Z = Tiefe (km)



† Gloggnitz



AERO-GEOPHYSIK

ÖSTERREICH

Meßgebiet:

WECHSEL

Projekt-Nr.:

NC - 6k/82

Lageplan der Flugprofile

Profil mit Paßpunkten

L090 L = Meßprofil

K012 K = Kontrollprofil

Anlagen-Nr.:

1

Maßstab:

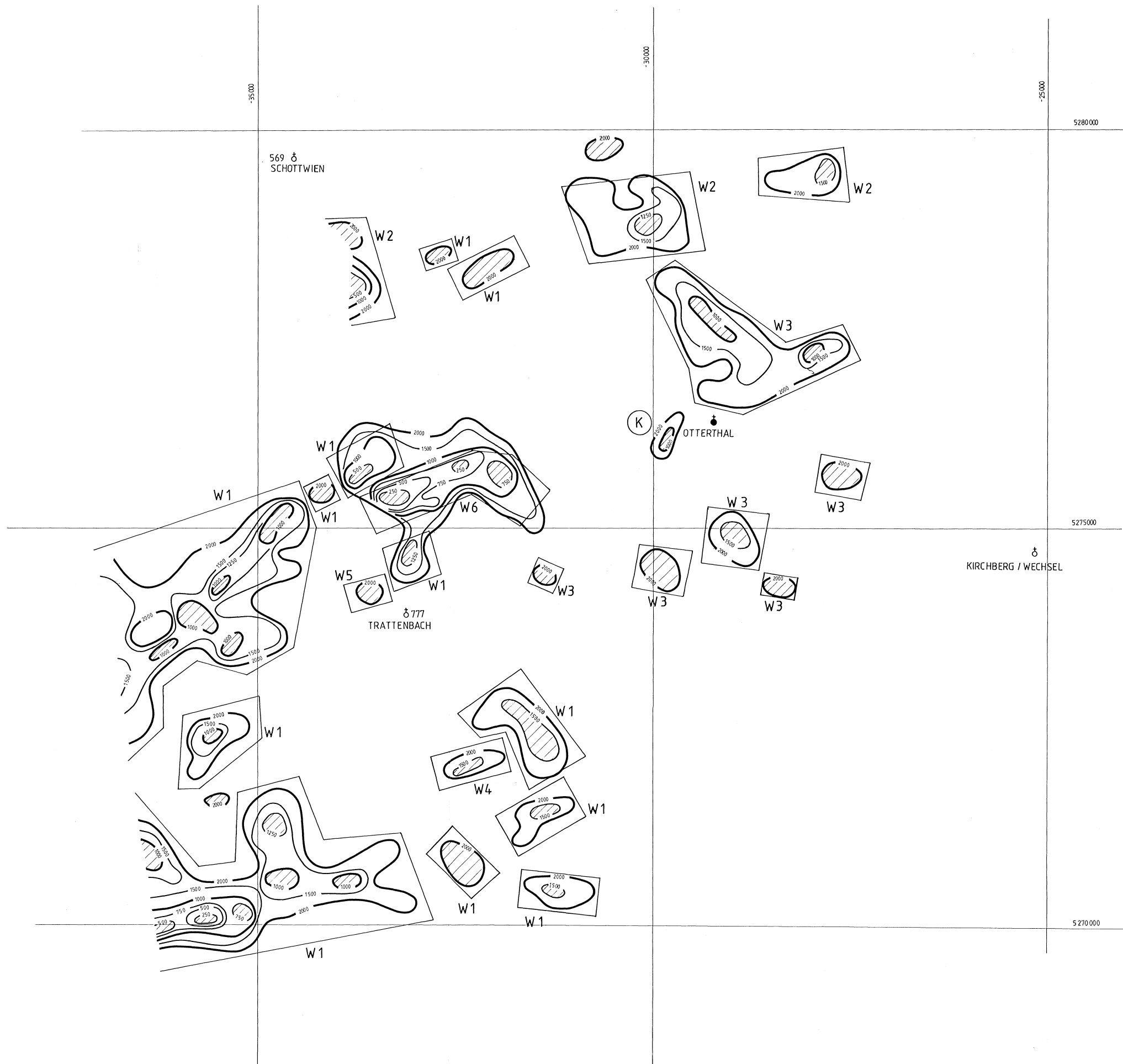
1 : 25000

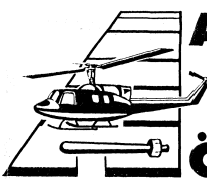
Koordinaten-System:
 Gauß - Krüger
 der österreichischen
 Luftbildkarte (Bezugs-
 meridian M 34)

Bearbeiter:



Seiberl, Strauß, Loibnegger,
 Scharner, Hardy, Eichberger,
 Wehrle, Rosa, Staudinger,
 Lang, Schabus, Gramang

0 0,5 1km





AERO-GEOPHYSIK
ÖSTERREICH

Meßgebiet: WECHSEL	Projekt-Nr.: NC - 6k/82
Isolinienplan SCHEINBARER WIDERSTAND 3600 Hz	Anlagen-Nr.: 2
<div style="display: flex; align-items: center;">  <div style="margin-left: 10px;"> Isolinien in Ωm </div> </div>	Maßstab: 1 : 25000
<div style="display: flex; align-items: center;">  <div style="margin-left: 10px;"> Minimum </div> </div>	Koordinaten-System: Gauß - Krüger der österreichischen Luftbildkarte (Bezugs- meridian M 34)
<div style="display: flex; align-items: center;"> <div style="border: 1px solid black; padding: 2px 5px; margin-right: 5px;">W 1</div> <div> Anomalie mit Textverweis </div> </div>	Bearbeiter: Seibert, Strauß, Loibnegger, Scharner, Herdy, Eichberger, Wehrle, Rosa, Staudinger, Lang, Schabus, Gramang
<div style="display: flex; align-items: center;"> <div style="border: 1px solid black; border-radius: 50%; padding: 2px 5px; margin-right: 5px;">K</div> <div> Anomalie mit anthropogener Ursache </div> </div>	
0 0,5 1km	

Δ GLOGGNITZ

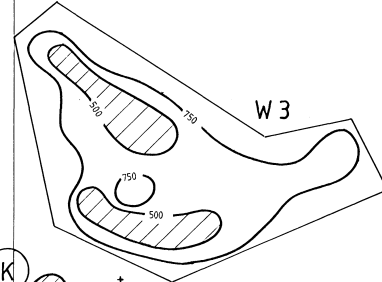
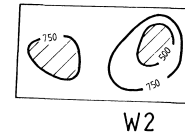
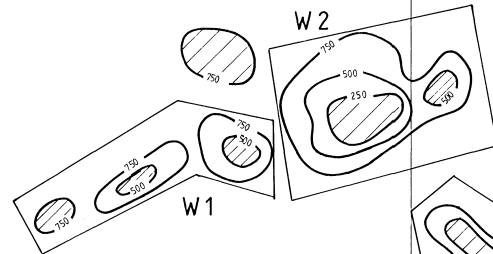
300500

30000

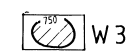
2500

528000

569 ♂
SCHOTTWIEN



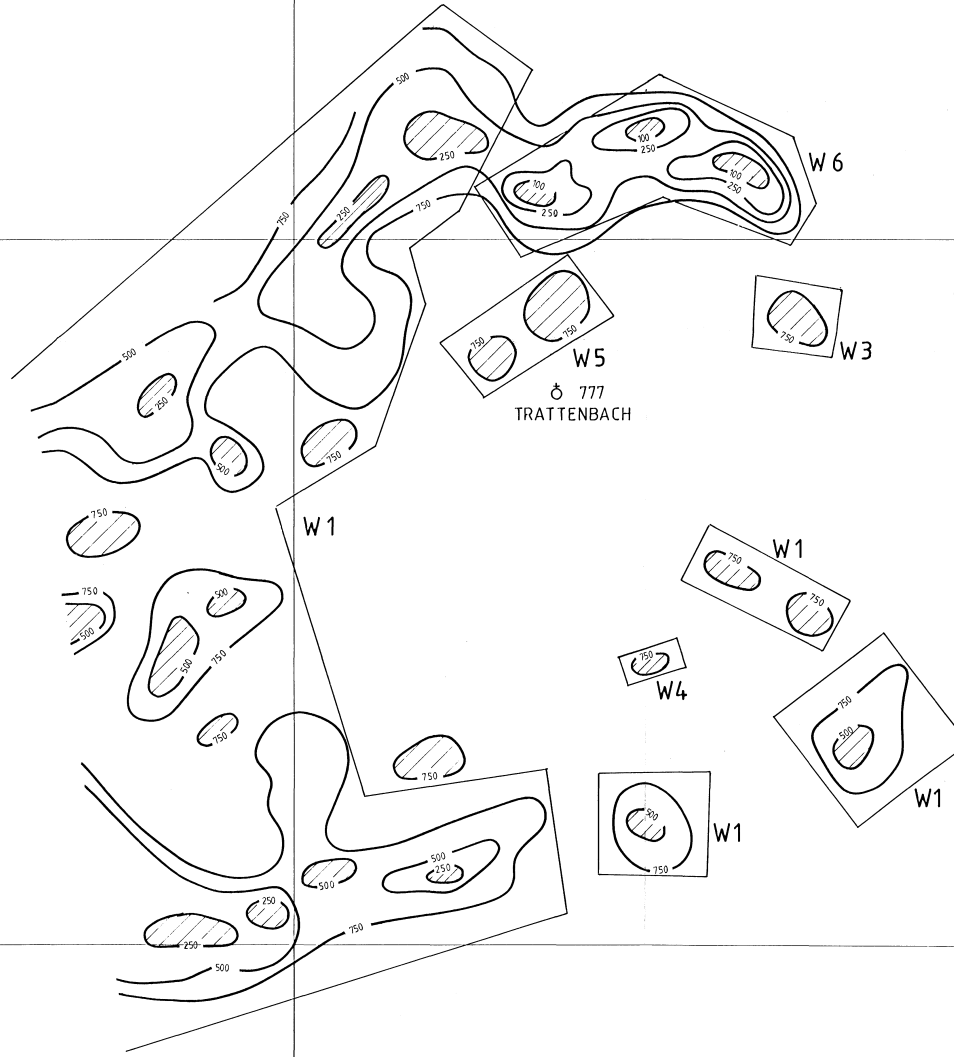
K
OTTERTHAL



5275000

♂
KIRCHBERG / WECHSEL

♂ 777
TRATTENBACH



5270000



AERO-GEOPHYSIK

ÖSTERREICH

Meßgebiet:

WECHSEL

Projekt-Nr.:

NC - 6k/82

Isolinienplan
SCHEINBARER WIDERSTAND
900 Hz

Anlagen-Nr.:

3

Maßstab:

1 : 25000

Koordinaten-System:
Gauß-Krüger
der österreichischen
Luftbildkarte (Bezugs-
meridian M34)

Bearbeiter:

Seiberl, Strauß, Leibnegger,
Scharner, Herdy, Eichberger,
Wehrle, Rosa, Staudinger,
Lang, Schabus, Gramang

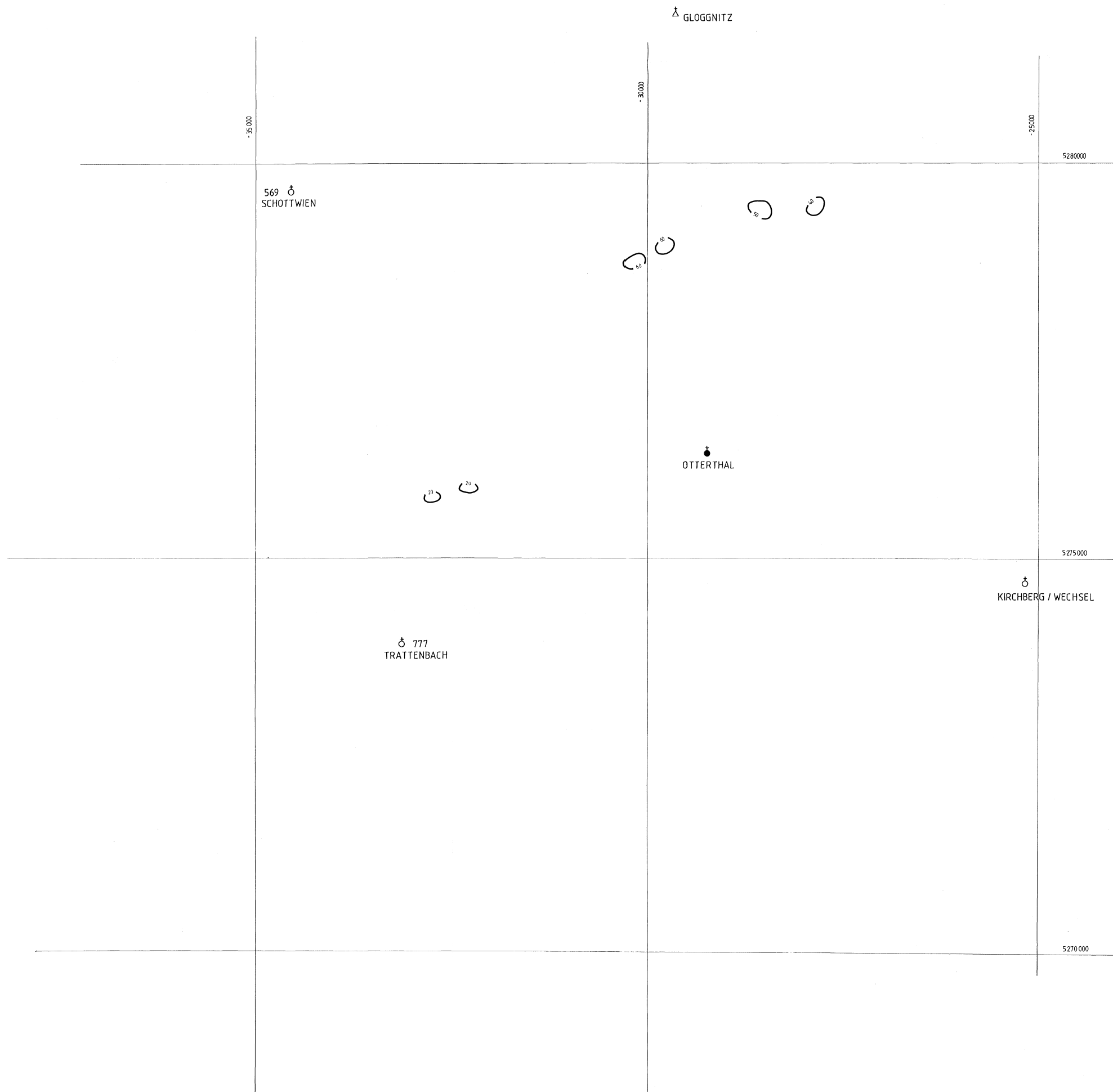
Isolinien in Ωm

Minimum

W1 Anomalie mit Textverweis

K Anomalie mit anthropogener Ursache

0 0,5 1km



AERO-GEOPHYSIK

ÖSTERREICH

Meßgebiet:
WECHSEL

Projekt-Nr.:
NC - 6k/82

<p>Isolinienplan SCHEINBARE TIEFE 900 Hz</p>	<p>Anlagen-Nr.: 4</p>
<p style="text-align: center;"> Tiefenlinien in m </p>	<p>Maßstab: 1 : 25 000</p>
<p style="text-align: center;"> </p>	<p>Koordinaten-System: Gauß - Krüger der österreichischen Luftbildkarte (Bezugsmeridian M 34)</p>
<p>Bearbeiter: Seiberl, Strauß, Loibnegger, Scharner, Herdy, Eichberger, Wehrle, Rosa, Staudinger, Lang, Schabus, Gramang</p>	

535 000

530 000

250 000

5 280 000

569 ♂ SCHOTTWIEN

M 1

M 5

♂ OTTERTHAL

(K)

M 2

M 2

5 275 000

♂ KIRCHBERG / WECHSEL

777 ♂ TRATTENBACH

M 3

M 3

M 3

M 3

M 4

M 4

5 270 000



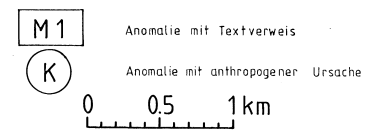
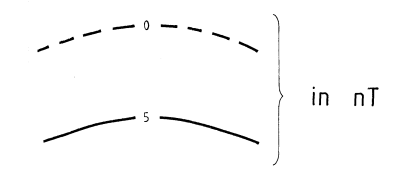
Meßgebiet:
WECHSEL

Projekt-Nr.:
NC - 6k/82

Isolinienplan
TOTALINTENSITÄT

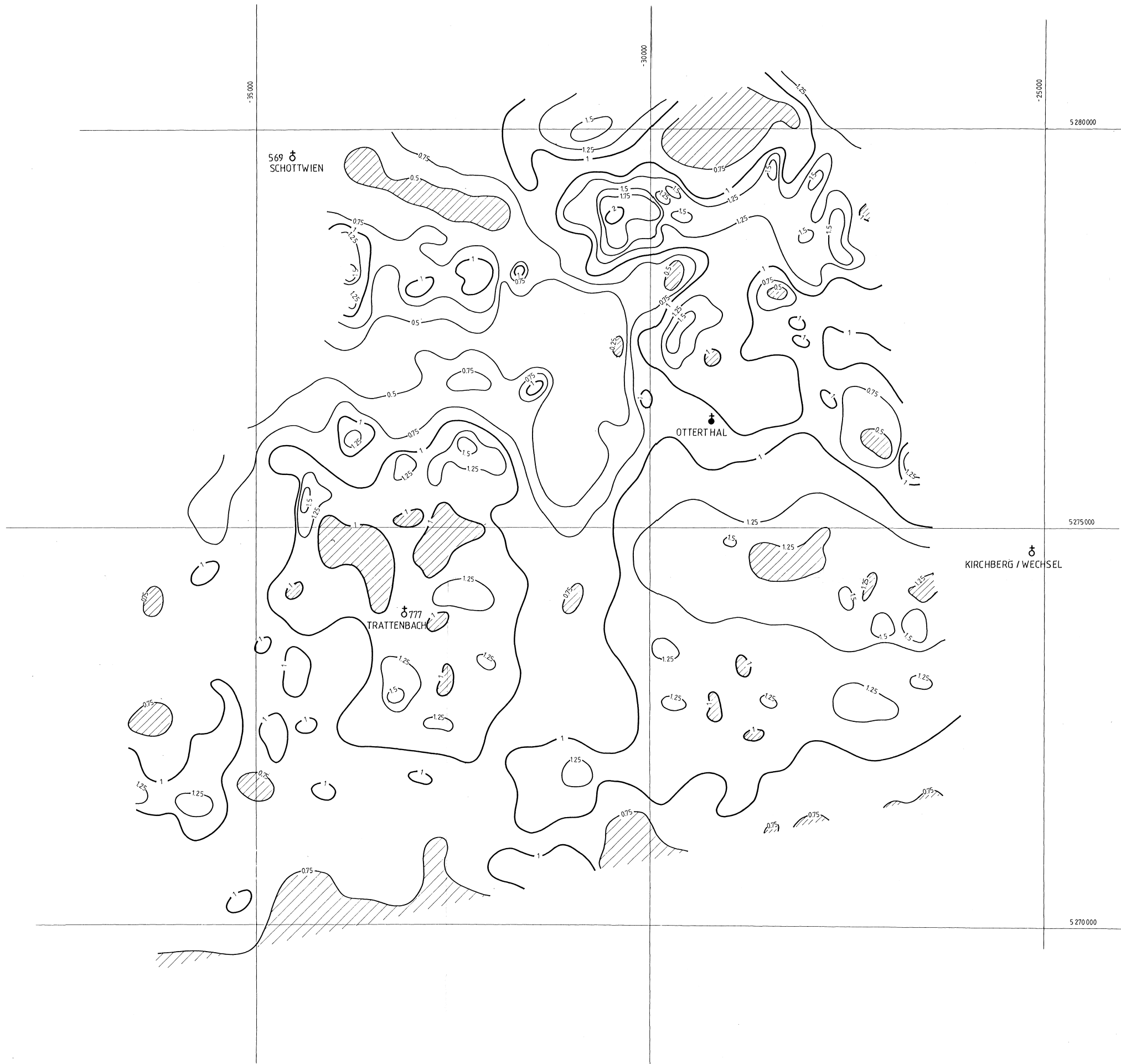
Anlagen-Nr.:
5

Maßstab:
1 : 25 000



Koordinaten-System:
Gauß - Krüger
der österreichi-
schen Luftbild-
karte (Bezugs-
meridian M 34)

Bearbeiter:
Seiberl, Strauß, Loibnegger,
Scharner, Herdy, Eichberger,
Wehrle, Rosa, Staudinger,
Lang, Schabus, Gramang,
Rataj



Meßgebiet:
WECHSEL

Projekt-Nr.:
NC - 6k/82

Isolinienplan
Gammastrahlenspektrometrie
(0.4 - 3.0 MeV)
GESAMTSTRAHLUNG

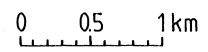
Anlagen-Nr.:
6

Maßstab:
1 : 25 000

Impulsrate
in 1000 cps

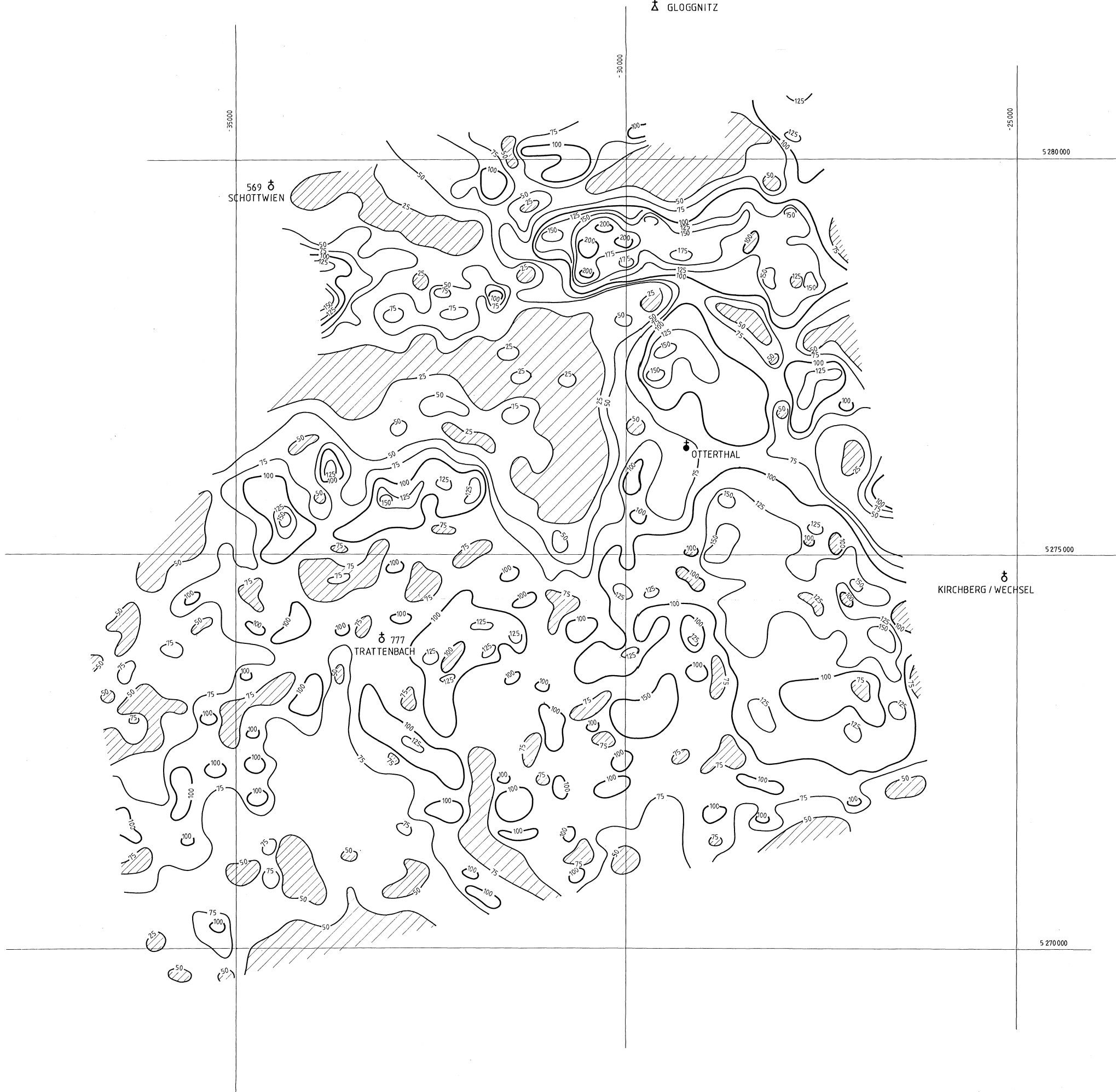
Koordinaten-System:
Gauß - Krüger
der österreichi-
schen Luftbild-
karte (Bezugs-
meridian M 34)

Minimum



Bearbeiter:
Seibert, Strauß, Leibnegger,
Scharner, Herdy, Eichberger,
Wehrle, Rosa, Staudinger,
Lang, Schabus, Gramang,
Rataj

▲ GLOGGNITZ

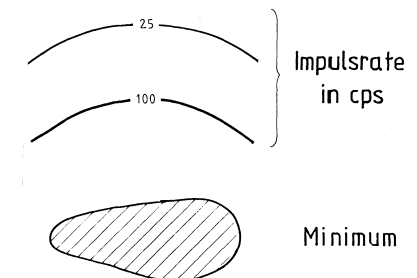


Meßgebiet:
WECHSEL

Projekt-Nr.:
NC - 6k/82

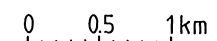
Isolinienplan
Gammastrahlenspektrometrie
(1.36-1.56 MeV)
KALIUM (⁴⁰K)

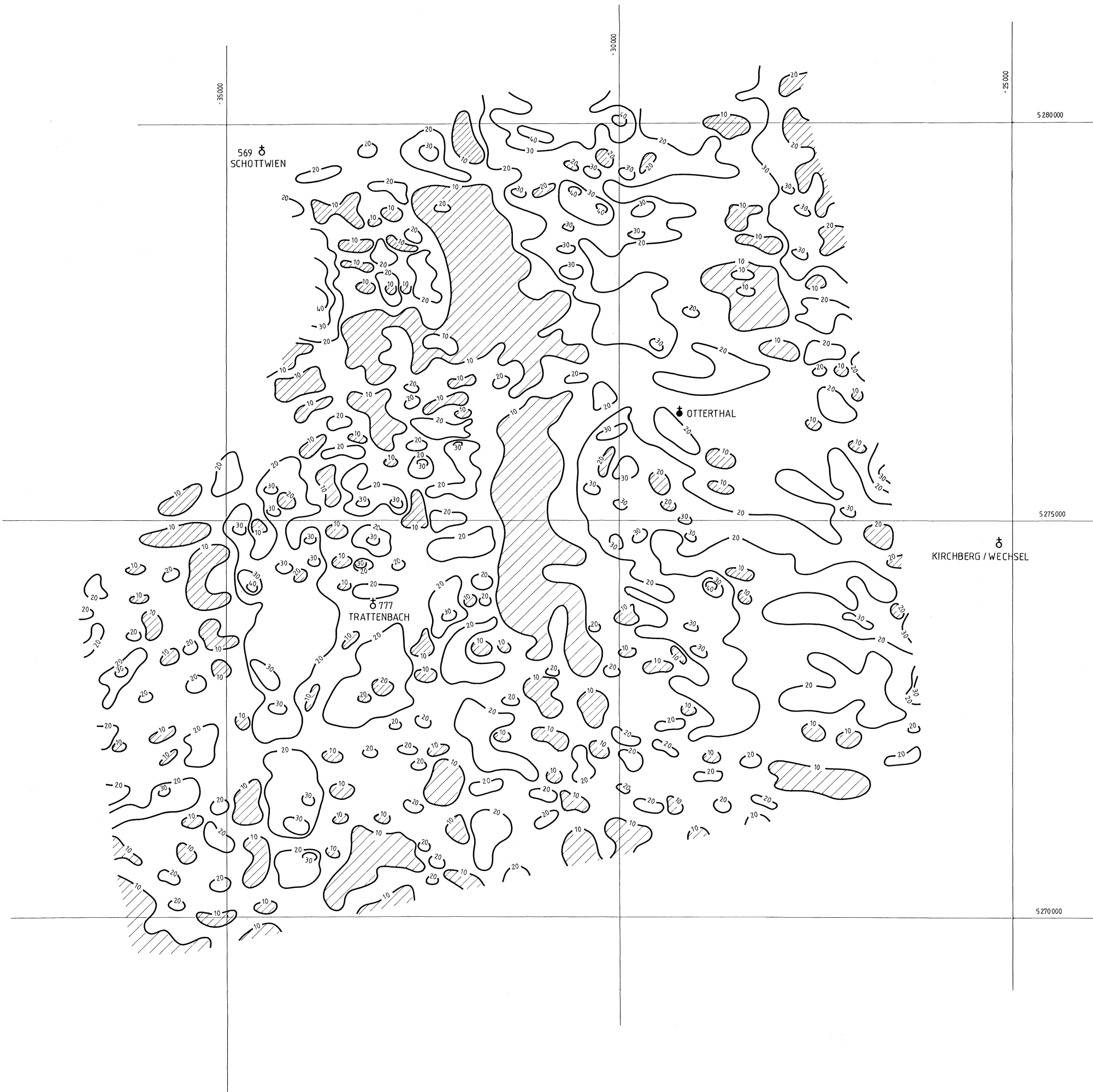
Anlagen-Nr.:
7
Maßstab:
1: 25 000



Koordinaten-System:
Gauß - Krüger
der österreichi-
schen Luftbild-
karte (Bezugs-
meridian M 34)

Bearbeiter:
Seiberl, Strauß, Leibnegger,
Scharner, Herdy, Eichberger,
Wehrle, Rosa, Staudinger,
Lang, Schabus, Gramang,
Rataj



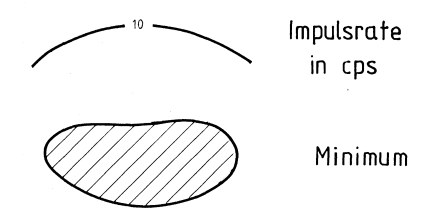


Meßgebiet:
WECHSEL

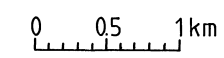
Projekt-Nr.:
NC - 6k / 82

Isolinienplan
Gammastrahlenspektrometrie
(1.67 - 1.87 MeV)
URAN (²¹⁴Bi)

Anlagen-Nr.:
8
Maßstab:
1 : 25 000



Koordinaten-System:
Gauß-Krüger
der österreichischen
Luftbildkarte (Bezugs-
meridian M 34)



Bearbeiter:
Seiberl, Strauß, Loibnegger,
Scharrer, Herdy, Eichberger,
Wehrle, Rosa, Staudinger,
Lang, Schabus, Gramang,
Rafaj

▲ GLOGGNITZ

5275000

30000

5280000

5280000

569 ♂
SCHOTTWIEN

OTTERTHAL ♀

5275000

♂
KIRCHBERG / WECHSEL

777 ♂
TRATTENBACH

5270000



Meßgebiet:
WECHSEL

Projekt-Nr.:
NC-6k/82

Isolinienplan
Gammastrahlenspektrometrie
(2.42 - 2.83 MeV)
THORIUM (²⁰⁸Tl)

Anlagen-Nr.:
9

Maßstab:
1 : 25000

Koordinaten-System:
Gauß - Krüger
der österreichi-
schen Luftbild-
karte (Bezugs-
meridian M 34)

Bearbeiter:
Seiberl, Strauß, Leibnegger,
Scharner, Herdy, Eichberger,
Wehrle, Rosa, Staudinger,
Lang, Schabus, Gramang,
Rataj

