

AERO-GEOPHYSIK

ÖSTERREICH

**AEROGEOPHYSIKALISCHE
VERMESSUNG**

im Raum

PERG

1. Eingangsdatum 1. September 1988	2. Berichtstyp Forschungsbericht	3. ARCHIV - Nr. A 06780
4. Titel des Berichtes Aerogeophysikalische Vermessung im Raum Perg.		5. Standort TEIL R KART/BEIL.
		6. Ordnungszahl
		7. A.-Z.
11. Verfasser Seiberl, Wolfgang Heinz, Herbert		8. VERTRAULICHKEIT : 3
		9. Abschlußdatum Wien, 1988-07
		10. Veröffentlichungsdatum
12. Durchführende Institution (Name, Anschrift) Geologische Bundesanstalt: FA Geophysik		13. Bericht-Nr. Auftragnehmer
		14. Projekt - Code ÜLG-020/87-2
		15. Seitenzahlen 27
		16. Literaturangaben
17. Fördernde Institution (Name, Anschrift)		18. Abbildungen 13
		19. Tabellen
		20. Projekttitle Aerogeophysik Österreich
21. Beilagen 11, 1 Anhang		22. Tafeln
		23. Vorgelegt bei (Titel, Ort, Datum)
ÖK - Bl. - Nr. 34;52		
Schlagwörter ZWF-B Mühlviertel, Perg (Umgebung); Aerogeophysik 2 3 1		
Sachbearbeiter BS	B.G. bot	EDV: GEOGRAPH 120
Kopie an Redaktion	Katalog BS	Mikrofilm 1289 - E

AEROGEOPHYSIKALISCHE VERMESSUNG

im Raum

PERG

Vollzug des Lagerstättengesetzes: Projekt ÜLG-20/87-2

von
Wolfgang Seiberl
und
Herbert Heinz

Wien, Juli 1988

Geologische Bundesanstalt

Inhaltsverzeichnis

Zusammenfassung	1
1. Projektziel und Ablauf des Projekts	2
2. Planung und Durchführung der Vermessung	4
2.1. Meßausrüstung	4
2.2. Fluglinien	5
2.3. Durchführung der Messungen	5
2.4. Personal	7
3. Datenverarbeitung und Kartenherstellung	10
3.1. Aufgabe der ADV	10
3.2. Datenkontrolle	11
3.3. Flugwegdaten	11
3.4. Elektromagnetische Widerstandskartierung	11
3.4.1. Auswertung der EM—Daten	11
3.4.2. Bedeutung der Ergebnisparameter ρ_a und d_a	13
3.5. Kartierung der anomalen magnetischen Totalintensität (ΔT)	14
3.6. Radiometrische Kartierung	15
3.6.1. Die Quellen der natürlichen Gammastrahlung	15
3.6.2. Korrekturen der Meßdaten	15
3.6.3. Herstellung der Isolinienpläne	20
4. Geologie des Meßgebietes	21
5. Ergebnisse	22
5.1. Widerstandskartierung; Anlagen 2 und 3	22
5.2. Isoanomalien der Totalintensität ΔT ; Anlage 4	22
5.3. Gammastrahlenspektrometrie	23
5.3.1. Gesamtstrahlung (Total count); Anlage 5	23
5.3.2. Kalium (^{40}K); Anlage 6	23
5.3.3. Uran (^{214}Bi); Anlage 7	24
5.3.4. Thorium (^{208}Tl); Anlage 8	24
5.3.5. Verhältnisdarstellungen; Anlagen 9,10 und 11	24
6. Empfehlungen	25
7. Literatur	25
8. Verzeichnis der Anlagen	27
9. Anhang	28
A. Einfluß der Hangneigung auf elektromagnetische Messungen aus der Luft	28
B. Einfluß der Topographie auf die Anomalien der magnetischen Totalintensität (ΔT)	38

Zusammenfassung

Die meisten angewendeten Methoden zeigen die Zweiteilung des Meßgebietes in einen granitdominierten und einen sedimentdominierten Teil an. Die Überdeckung der Granitkomplexe am Südrand beträgt bis zu 40 m, Kaolinhöflichkeit kann — allerdings nur auf Grund geologischer Parallelisierungen — nicht ausgeschlossen werden, direkte Hinweise darauf fehlen.

Bezüglich der Ergebnisse der Gammastrahlenspektrometrie wurde neuerlich die Inhomogenität der Feinkorngranite erfaßt. Dies bezieht sich vor allem auf die Randfazies des Mauthausener Granites am Nordostrand des Meßgebietes bei Münzbach. Im Kontaktbereich Weinsberger-Feinkorngranit treten wieder die aus dem südlichen Moldanubikum bekannten magnetischen Strukturen auf.

1. Projektziel und Ablauf des Projekts

Das Projektgebiet "Perg", dessen Lage der Abb. 1a entnommen werden kann, wurde unmittelbar anschließend an das Meßgebiet "Pregarten" aerogeophysikalisch vermessen, weil sich die auffälligen magnetischen Anomalien SW von Liebenau (siehe Abb. 1b) Richtung SSW in das Mühlviertel fortsetzen. Durch andere geowissenschaftliche Untersuchungsmethoden konnte nämlich gezeigt werden, daß die eben erwähnten Anomalien Hinweise auf mögliche Vererzungen (Greisenbildungen), die im Zusammenhang mit dem südböhmischen Granitplutonismus zu sehen sind, darstellen könnten.

Es wurde daher das Projektziel in der Form definiert, daß durch magnetische, radiometrische und elektromagnetische Messungen vom Hubschrauber aus geophysikalische Grundlagen zum Auffinden von Greisenbildungen im Projektgebiet zu erstellen seien. Da dieser Raum eventuell auch für Kaolinvorkommen von Interesse ist, wurde die Prospektion auf dieses Industriemineral im gegenständlichen aerogeophysikalischen Programm berücksichtigt.

Bei den Meßflügen wurde der Flughafen in Freistadt als Projektstützpunkt benutzt. Mit der Herstellung erster Ergebniskarten konnte im Herbst 1987 begonnen werden. Die Fertigstellung letzterer wurde im Frühjahr 1988 abgeschlossen.



Abb. 1a: Lage des Meßgebietes in Österreich

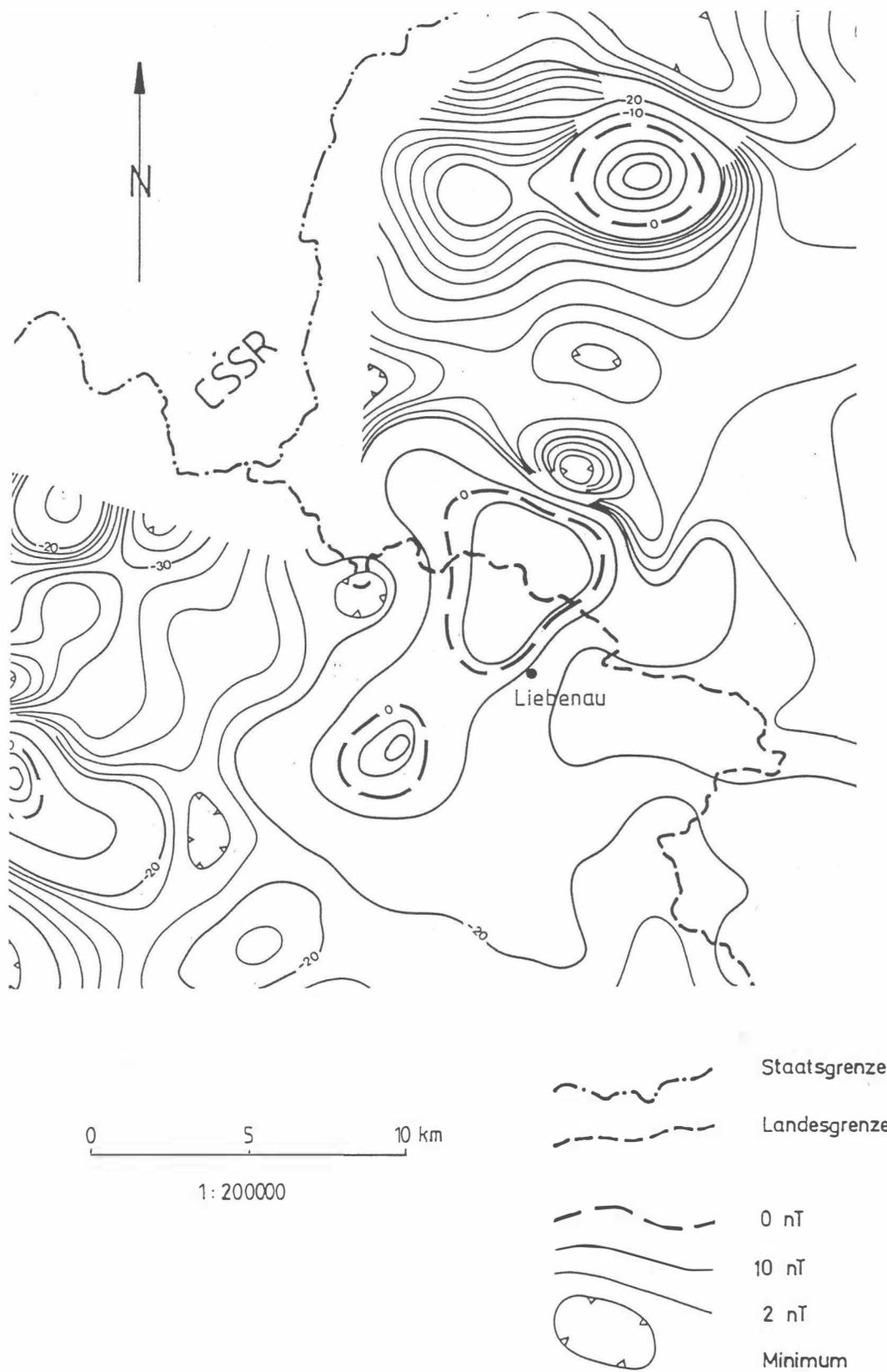


Abb.1b: Ausschnitt aus der aeromagnetischen Karte des 1400m - Horizontes

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 horizontaler bzw. vertikaler 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 insgesamt 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 (^{40}K ; 1,36 – 1,56 MeV), Uran (^{214}Bi ; 1,67 – 1,87 MeV) und Thorium (^{208}Tl ; 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 $\pm 100\text{m}$ durch eine Flugwegkamera (Automax GS 2) auf 35mm-Film aufgezeichnet.
- 6) Ein Magnetbandgerät (Kennedy 9800) registriert Signale von 16 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) Eine Dopplernavigationsanlage (System LDNS der Firma Singer-Kearfott, USA) stellt durch ihre Flugweganzeige eine wesentliche Unterstützung für die Meßflugdurchführung dar. Weiters können mit diesem Gerät die Flugwegkoordinaten (im UTM-System) unmittelbar auf einem Magnetband aufgezeichnet werden.

8) Das ganze Meßsystem wird von einem Datenerfassungssystem vom Typ Geometrics G-714 gesteuert.

Der Datenfluß des Hubschrauber-Meßsystems ist in Abb. 2 vereinfacht dargestellt.

2.2. Fluglinien

Flugrichtung: Folgende Richtung wurde für die Fluglinien gewählt:

Meßprofile... $120^\circ \rightarrow 290^\circ$

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

Abstand: Der Soll-Abstand der Meßprofile beträgt 200m.

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

2.3. Durchführung der Messungen

Navigationsunterlagen: Als Navigationsunterlage diente die Österreichische Karte im Maßstab 1:50.000, auf der die Sollagen der Meßprofile eingetragen wurden.

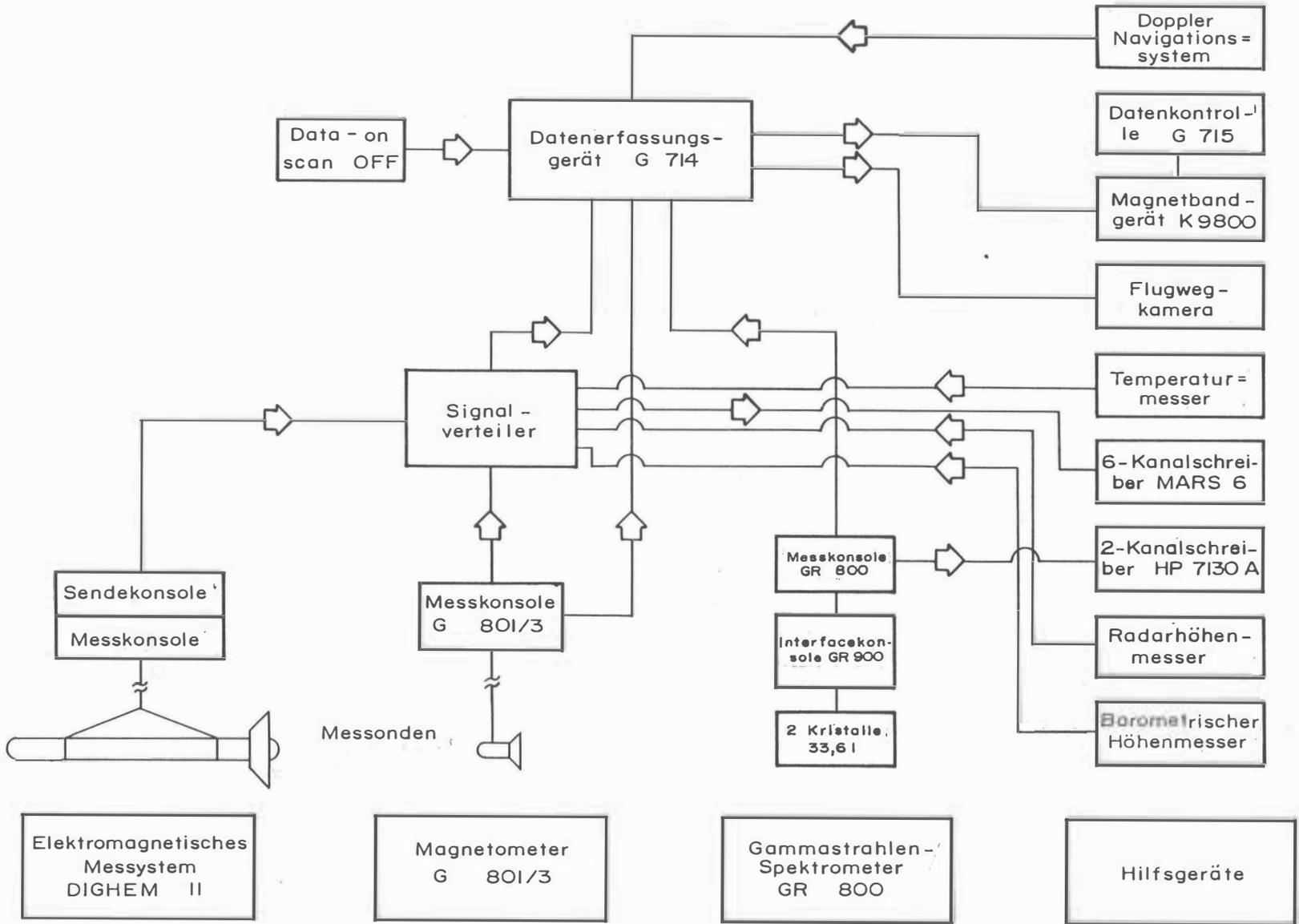
Kontrolle der Geräte: Vor jedem Meßflug wurde eine Eichung des Gammastrahlenspektrometers sowohl mit einer Cäsium- (^{137}Cs) als auch mit einer Thoriumquelle (^{208}Tl) durchgeführt. Bei der ersten Eichung wird die Trennung der einzelnen Kanäle abgestimmt (siehe Abb. 3), während beim zweiten Eichvorgang 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 erheblichen topographischen Schwierigkeiten im Raum Perg stellte die Befliegung des Projektgebietes erhöhte 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 des Meßgebietes war es allerdings nur selten möglich, diese Sollflughöhe einzuhalten.

Abb. 2: Datenfluß des Hubschrauber-Meßsystems



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

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 8 Meßflüge absolviert, wobei ein sogenannter "Steigflug", bei dem die Höhenabhängigkeit der Gammastrahlenenergie im Meßgebiet bestimmt wird, inkludiert ist.

2.4. Personal

An der Durchführung der aerogeophysikalischen Arbeiten im Raum Perg waren folgende Personen beteiligt:

Geologische Bundesanstalt/Universität Wien:

Univ. Prof. Dr. Wolfgang Seiberl

Geologische Bundesanstalt:

Dr. Herbert Heinz

Österreichische Akademie der Wissenschaften:

Dipl. Ing. Alexander Biedermann

Mag. Robert Köhazy

Maria Loibnegger

Horst Eichberger

Norbert Blaumoser

Manfred Hamberger

Andreas Stern

Bundesministerium für Landesverteidigung:

Michael Mück

Peter Lang

Harald Rosa

Robert Staudinger

Rainer Wehrle

Harald Gramang

Franz Kalaschek

Oskar Schabus

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

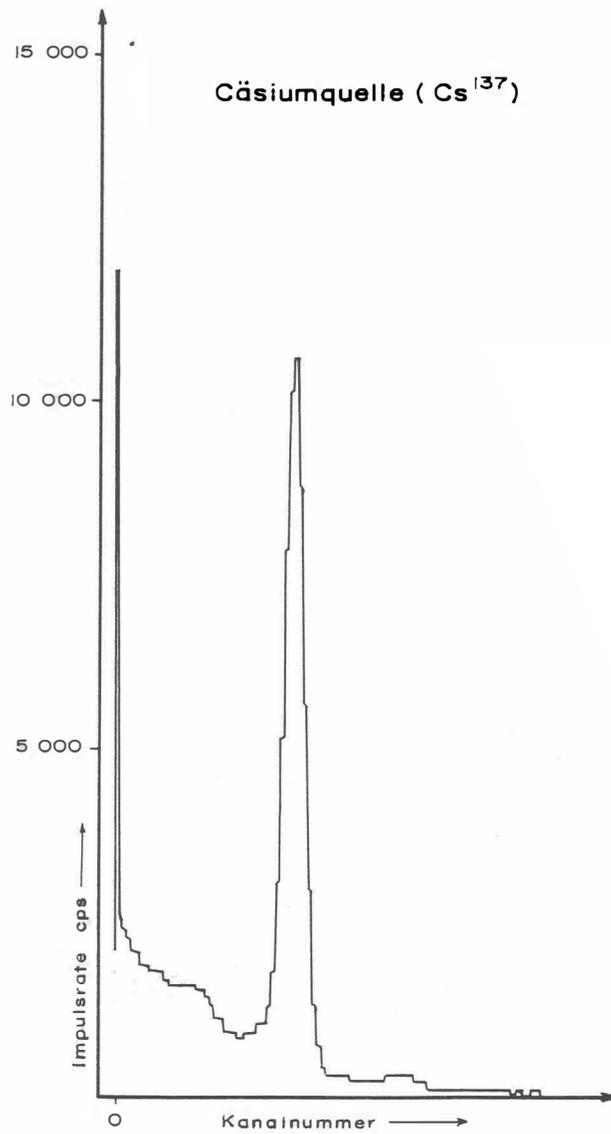


Abb. 3: GR – 800 Gammastrahlenspektrometer (Kristall I) Spektralregistrierung (10.6.1983) – Cäsiumquelle (¹³⁷Cs)

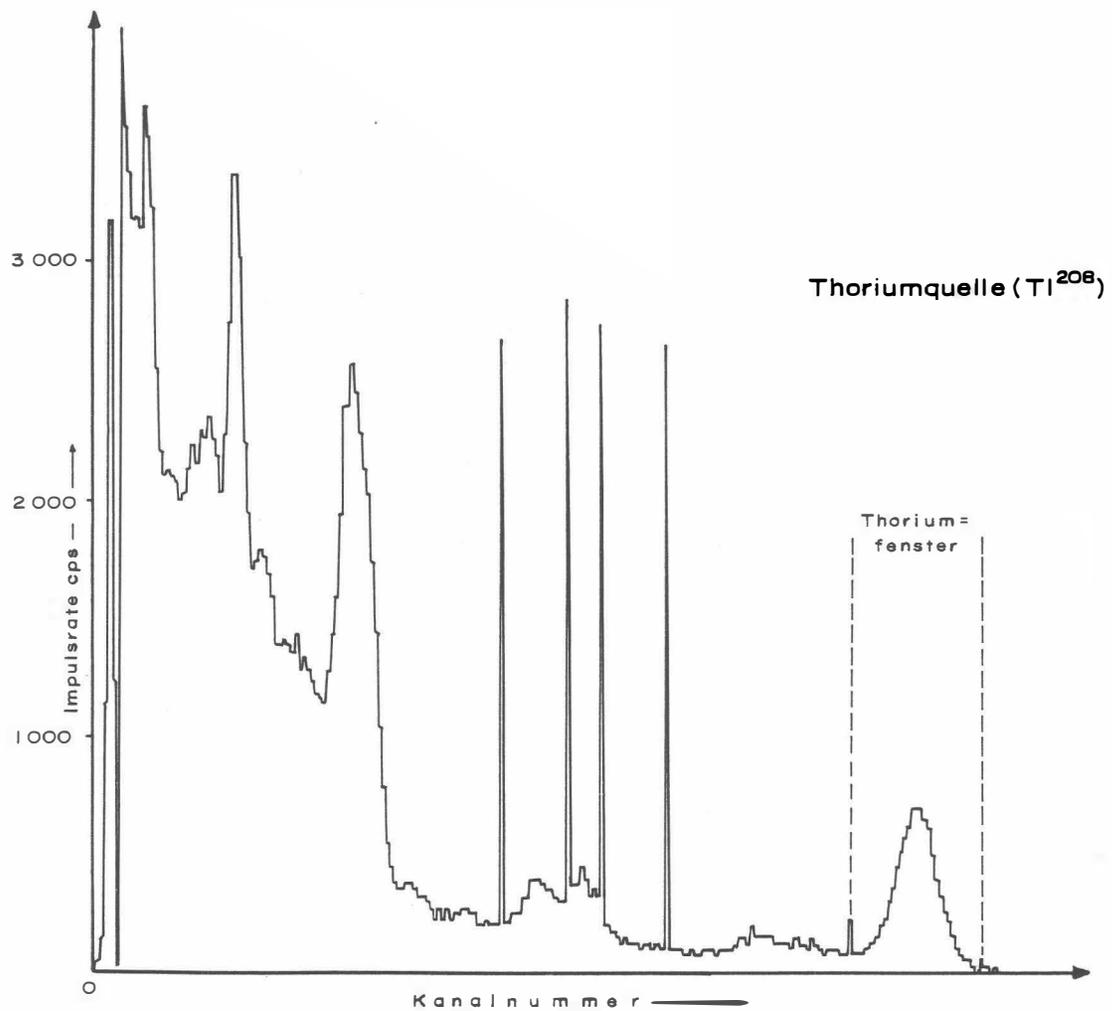


Abb.4: GR - 800 Gammastrahlenspektrometer (Kristall I) Spektralregistrierung (10.6.1983) — Thoriumquelle (²⁰⁸Tl)

3. Datenverarbeitung und Kartenherstellung

3.1. Aufgabe der ADV

Die Verarbeitung der Meßdaten des Untersuchungsgebietes Perg fand in Wien statt, wobei die Rechenanlage des Universitätsrechenzentrums (IBM 3083JX) 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, die physikalische Aussagekraft 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 Universitätsrechenzentrums 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 Promillebereich der gesamten Daten bewegen, die aber trotzdem korrigiert werden müssen. Weiters werden am Beginn der Auswertung die Meßdaten auf Plausibilität und sogenannte statistische Ausreisser ("spikes") 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 der auf Magnetband aufgezeichneten Flugwegkoordinaten sowie mehrerer Paßpunkte, die an Hand der Flugwegfilme bestimmt wurden, rekonstruiert. Bei der kartenmäßigen Flugwegdarstellung erfolgte eine Transformation der ursprünglichen UTM-Koordinaten in das lokale österreichische Gauß - Krüger - System (M31).

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 beide Sendefrequenzen gemessen. Jeweils nach 8 - 12 m Wegstrecke (d.h. alle 0,25 Sekunden) 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 berechneten ρ_a -Werte mit Hilfe eines Trommelplotters in Form von Isolinienplänen im Maßstab 1:25.000 dargestellt. Dabei werden Zonen geringer ρ_a -Werte schraffiert wiedergegeben (Anlage 2). Die Isolinien für ρ_a wurden für die koplanare Meßanordnung (3600 Hz) in Abständen von 10, 50, 100, 500, 1000 und 2000 Ωm gezogen. Auf die Herstellung eines ρ_a -Isolinienplanes für das koaxiale Spulensystem (900 Hz) wurde verzichtet, weil keine nennenswerten zusätzlichen Informationen in den 900 Hz-Daten enthalten sind.

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) gilt. Dabei wurden aber nur solche Amplituden von R und Q berücksichtigt, für die die Schwellwerte ≥ 10 ppm waren.

Für den Isolinienplan (3600 Hz) der scheinbaren Tiefe d_a (Anlage 3) wurde ein einheitlicher Isolinienabstand von 10m gewählt.

Wie im Anhang A quantitativ abgeleitet wird, sind bei den Messungen über geneigter Erdoberfläche bestimmte Veränderungen der Ergebnisparameter gegenüber jener der horizontalen Ebene 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 MUNDY, 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 graphitische und tonige Medien 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 4 ist der Isolinienplan der magnetischen Totalintensität (ΔT) dargestellt. 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

Anomalien der Totalintensität werden in Form von Isolinienplänen flächenhaft dargestellt, wie in Kap. 3.4.1. näher erläutert.

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 aus drei Quellen: den radioaktiven Elementen Thorium und Uran mit einer Reihe von strahlenden Tochterprodukten, sowie von Kalium mit dem radioaktiven Isotop ^{40}K .

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

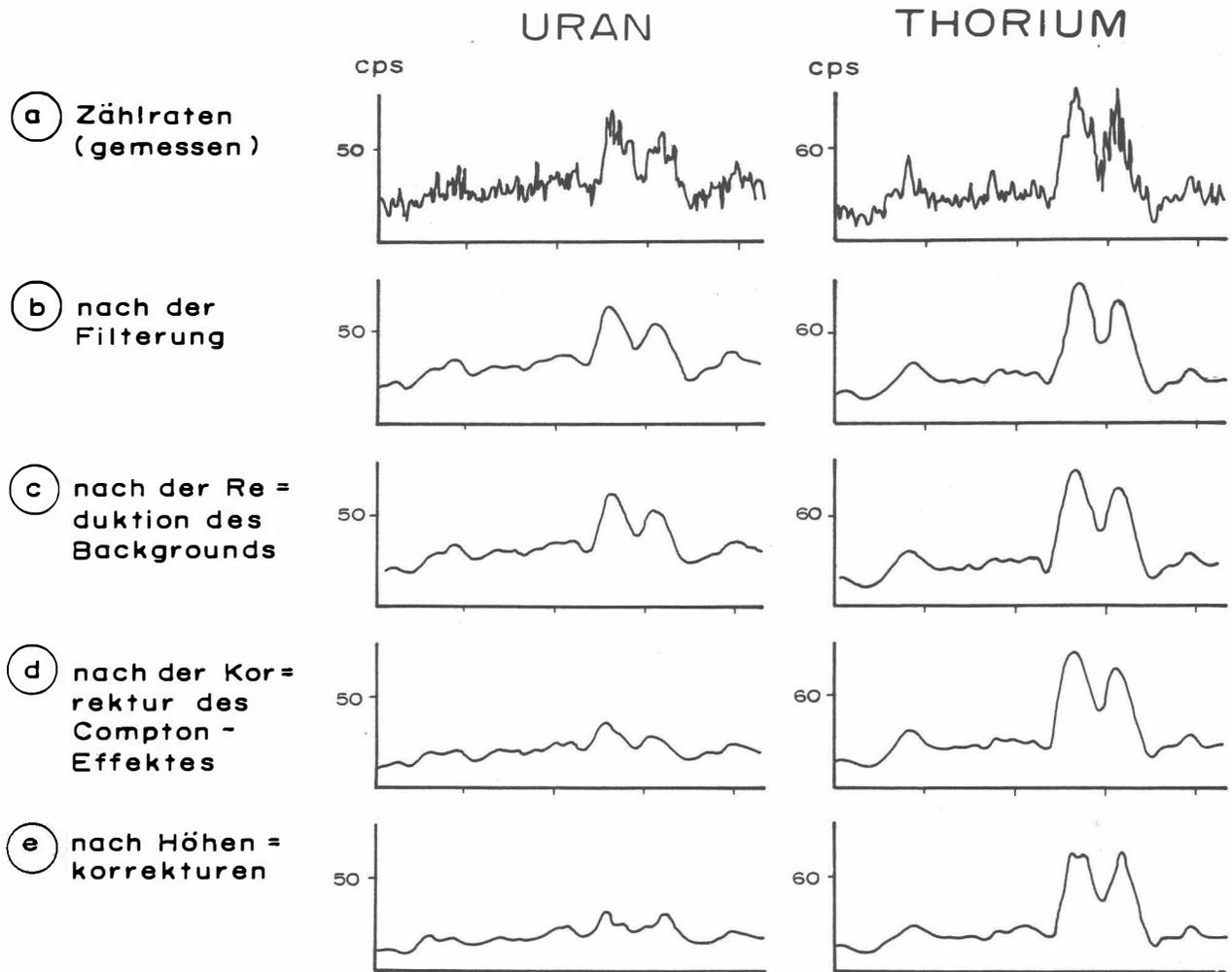


Abb.5a – e: Darstellung der Korrekturschritte in der Gammastrahlenspektrometrie.

- 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:

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

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

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

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

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 Luft an $^{222}\text{Radon}$ verfälscht. Es werden daher standardmäßig Steigflüge im Meßgebiet durchgeführt, um die charakteristische Höhenänderung der Gammastrahlung in diesem Gebiet 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:

$$\mu(\text{Total}) = 0,002455$$

$$\mu(\text{Kalium}) = 0,002294$$

$$\mu(\text{Uran}) = 0,002015$$

$$\mu(\text{Thorium}) = 0,001882$$

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 Perg keine Berechnungen der Radioelementkonzentrationen durchgeführt werden.

Durch den Reaktorunfall in der UdSSR wurden — vor allem durch starke Regenfälle — mehrere Gebiete in Österreich erheblich mit radioaktiven Spaltprodukten belastet (BUNDESMINISTERIUM FÜR GESUNDHEIT UND UMWELTSCHUTZ, 1986). Wie man der Abbildung 6 entnehmen kann, wurden dabei hauptsächlich Isotope mit größeren Halbwertszeiten abgelagert, die Gammastrahlenquanten mit Energien bis maximal 1,0 MeV emittieren (^{103}Ru 0,49 MeV; ^{137}Cs 0,61 MeV; ^{134}Cs 0,66 MeV; ^{134}Cs 0,79 MeV). Aus diesem Grund wird nur die Gesamtstrahlung durch die Folgen von Tschernobyl beeinträchtigt. Deshalb wurden diese Daten auch nicht an jene des westlich anschließenden Meßgebietes "Pregarten" (SEIBERL & HEINZ, 1988b), angeglichen.

AIRBORNE GAMMA-RAY SPECTRUM / 256 CHANNELS

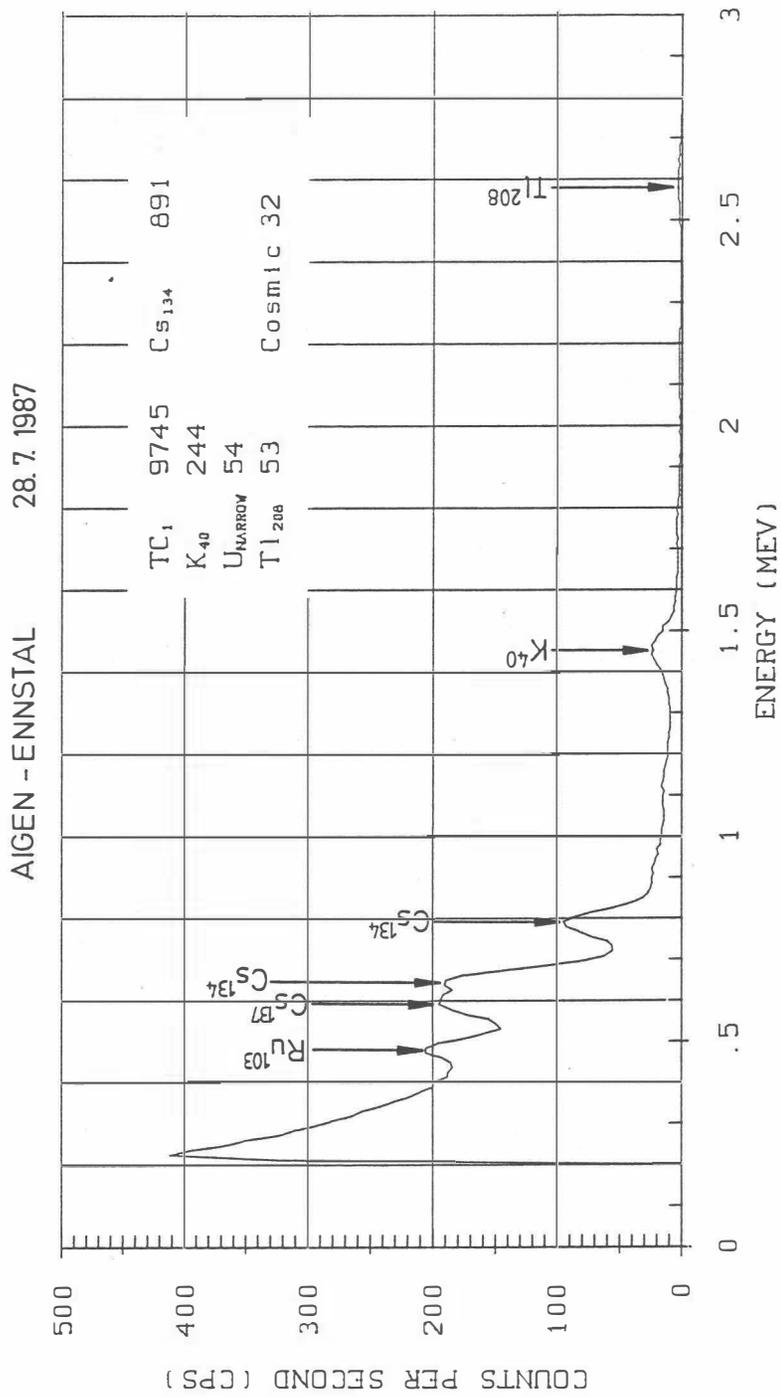


Abb.6: Spektrum der Gammastrahlenenergie (MeV) im Bereich des Flugfeldes Aigen im Ennstal.

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.

Wie aus ausländischen Untersuchungen (z.B. WEBSTER, 1984; FORD & O'REILLY, 1985) bekannt ist, zeigen Granite, die für Greisenbildungen in Frage kommen, häufig höhere Urankonzentrationen bzw. verminderte Thoriumführungen. Um nun solche Granitkomplexe besser erkennen zu können, wurde für die Untersuchungen im Projektgebiet Perg das U/Th - Verhältnis flächenmäßig dargestellt. Dabei wurde nicht die U-Strahlung (^{214}Bi) mit Energien zwischen 1,67 und 1,87 MeV benutzt, sondern jene Energieanteile der ^{235}U -Zerfallreihe zwischen 1,04 und 1,22 bzw. zwischen 1,67 und 2,42 MeV. Dies deshalb, weil in diesen beiden Energiebereichen weitere Energiemaxima des Zerfallproduktes Wismut (^{214}Bi) auftreten.

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

Gesamtstrahlung (Anlage 5)	... 250 cps (cps = counts/s)
Kalium (Anlage 6)	... 25 cps
Uran (Anlage 7)	... 5 cps
Thorium (Anlage 8)	... 10 cps
U/Th-Verhältnis (Anlage 9)	... 0.1
U/K-Verhältnis (Anlage 10)	... 0.1
Th/K-Verhältnis (Anlage 11)	... 0.1

Eine zusätzliche Problematik von Gammastrahlenmessungen in topographisch schwierigem Gelände stellt die Abweichung von einer horizontalen Meßebeine (2π -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 2π) eine niedrigere Zählrate (KILLEEN, 1979).

4. Geologie des Meßgebietes

Der südöstliche Anschluß an das Meßgebiet "Kefermarkt" (SEIBERL & HEINZ, 1988a) bzw. die östliche Fortsetzung des Meßgebietes "Pregarten" (SEIBERL & HEINZ, 1988b) wurde als Meßgebiet "Perg" bezeichnet. Sein Nord- und Nordostteil wird von Weinsberger Graniten aufgebaut, die im Westen (nördlich von Perg) und im Bereich um Münzbach an Feinkorngranite grenzen. Im Süden werden diese Plutonkörper von der tertiären Sequenz der Molasse — Pielacher Tegel, Linzer Sand und Älterer Schlier — lückenhaft überlagert; den größten Teil der Bedeckung im Süden bilden aber Löß bzw. Lößlehme und die Niederterrassen der Donau.

Geprägt ist der Aufbau des Meßgebietes durch vorwiegend NE – SW streichende Störungen, die zum Teil auch von Mylonitzonen begleitet sind. Nach W.FUCHS & THIELE (1982) trennen diese Linien tektonisch Weinsberger Granit und Feinkorngranite. Untergeordnet sind auch die NW – SE gerichteten tektonischen Linien vertreten, die im Westen dominieren.

Südöstlich und östlich von Münzbach sind die Feinkorngranite in einer Sonderform entwickelt ("Randfazies des Mauthausener Granits"; THIELE, in: W.FUCHS & THIELE, 1987). Gekennzeichnet ist dieser, vom Mauthausener Granit s.s. nicht scharf abtrennbare Typ durch gröberes Korn, durch grobe Kalifeldspateinsprenglinge, durch seine schwach porphyrische Struktur und durch "Schollen, Linsen oder Schlieren von Diorit" (THIELE, l.c.).

Die tertiäre Schichtfolge beginnt mit den Pielacher Tegeln (bzw. deren Äquivalenten), die als bunte Tone oder tonige Sande vorliegen, dem Grundgebirge auflagern oder sich aus der tiefgründig verwitterten und zum Teil auch tief kaolinisierten Basis entwickeln. Dies wird von W.FUCHS, (in W.FUCHS & THIELE, 1987) aus einem Profil bei Weinzierl (innerhalb des Meßgebietes NW von Perg) eindrucksvoll beschrieben. Generell fand die Schichtfolge der Molasse ein bereits ausgeprägtes Relief vor; durch unterschiedliche Herkunftsgebiete der Sedimente oberhalb des Pielacher Tegels (bzw. Äquivalente) und durch Erosionslücken ist diese Schichtfolge reichlich gegliedert.

5. Ergebnisse

5.1. Widerstandskartierung; Anlagen 2 und 3

Zwischen den Granitgebieten im allgemeinen (Nordteil des Meßgebietes) und den tertiär/quartären Sedimenten wurden die zu erwartenden Leitfähigkeitswerte erfaßt. Die 1000 Ωm - Isolinie folgt dem Südrand des Granitmassivs, das in sich recht einförmige Widerstandsverteilungen hat. Ausgedehntere relative Minima unter 500 Ωm werden auf Auflockerungszonen, mächtigere Bodenbildungen und auch Verlehungen zurückgeführt. Die übrigen Minima (lokal und sehr begrenzt, bis zu 50 Ωm , z.B. bei Bad Kreuzen) sind künstlichen Ursprungs.

Im Durchschnitt bewegen sich die Werte im Machland und in den tertiären Sedimenten unter 50 Ωm , teilweise (N Saxen) unter 10 Ωm . In diesem Zusammenhang wird auf die Ausführungen im Kapitel 3.4.2. hingewiesen. Die scheinbaren Tiefen beziehen sich hier auf die Kristallin- (Plutonit-) Oberkante unterhalb der Bedeckung.

Ein direkter Hinweis auf etwaige kaolinhöfliche Zonen — wie etwa in SEIBERL & HEINZ, 1988b — besteht nicht; im Untergrund der Tertiärbuchten allerdings sind solche Zonen nicht auszuschließen. In der Anlage 2 sind mehrere, für weitere Untersuchungen vorgesehene Gebiete ausgeschieden worden.

5.2. Isoanomalien der Totalintensität ΔT ; Anlage 4

Das Meßgebiet Perg ist durch zwei Strukturelemente geprägt:

- eine Anomalie NNE von Perg. Ihr Zentrum liegt im Lößgebiet nördlich von Perg, deren Untergrund von Feinkorngraniten gebildet wird; wie schon oft in der südlichen Böhmisches Masse beobachtet, liegt auch sie im Kontaktbereich zweier Plutone, in diesem Fall Feinkorngranite/Weinsberger Granit. Die Problematik dieser Phänomene wurde an mehreren Stellen schon dargelegt und diskutiert (SEIBERL & HEINZ, 1986a, b, 1988a, b).
- eine Struktur östlich von Münzbach, die der Grenze Weinsberger Granit/Feinkorngranit folgt, also ähnliche Kontaktverhältnisse widerspiegelt. Allerdings liegt das Maximum dieser Struktur im Bereich des Weinsberger Granitrandes, während es sich im Falle der Struktur von Perg genau umgekehrt verhält (vgl. Anlage 5). Nähere Aussagen können nur nach weiteren Korrekturen bzw. Detailmessungen getroffen werden; ob ein Zusammenhang mit unterschiedlichen relativen Magnetisierungskontrasten besteht — hervorgerufen durch die evident differenzierte Ausbildung der Randfazies der Feinkorngranite im Gebiet um Münzbach (Dioritschollen etc., siehe Kapitel 4) — ist vorläufig nicht zu entscheiden.

5.3. Gammastrahlenspektrometrie

5.3.1. Gesamtstrahlung (Total count); Anlage 5

Wie im Kapitel 3.6.2 angeführt, ist die Messung der Gesamtstrahlung durch die Auswirkungen des Reaktorunfalles von Tschernobyl beeinträchtigt. Eine qualitative Interpretation dieser Daten für geologische Fragestellungen erscheint daher wenig sinnvoll.

5.3.2. Kalium (^{40}K); Anlage 6

Maxima: über 300cps
Minima: unter 75cps

Wie schon in den Vorberichten angemerkt (SEIBERL & HEINZ, 1988a, 1988b), sind die Impulsraten im Weinsberger Granit am höchsten; sie erreichen bis über 300cps. Lokale Gradienten sind wohl von mehr oder minder ausgedehnten Zusammenschwemmungen, Böden etc. abhängig und stellen keine gesteinsimmanente Effekte dar.

Die feinkörnigen Granittypen haben, wie im gesamten übrigen Moldanubikum niedrigere Zählraten (um 100 – 150cps). Auf die Inhomogenität der Feinkorngranite bezüglich der Ergebnisse der Gammastrahlenspektrometrie (die auch zur Vermutung führt, daß es sich bei einigen Granittypen, die bisher unter dem Oberbegriff "Feinkorngranit" subsumiert wurden, um Sonderformen handelt) wurde bereits hingewiesen (SEIBERL & HEINZ, 1988a). In dieser Hinsicht verdienen die Verhältnisse des Meßgebietes Perg besondere Aufmerksamkeit, speziell was den Kaliumkanal (mit Einschränkungen auch die Ergebnisse aus dem Thoriumkanal) betrifft. Die von THIELE (1974) als "Randfazies des Mauthausener Granits" (vgl. Kapitel 4) beschriebenen Komplexe haben nämlich im Durchschnitt höhere Zählraten als die Feinkorngranite der übrigen Böhmisches Masse (bis über 200cps). Die Gradienten in Richtung zum Weinsberger Granit sind daher nicht so steil (östlich von Münzbach eigentlich gar nicht zu sehen). Dafür ist wohl nur zum kleinen Teil die relative Mobilität des Kaliums verantwortlich zu machen. Anschaulich ist ein Vergleich bzw. eine Gegenüberstellung der Isoliniendarstellungen der Impulsraten für Kalium und Thorium aus den Nachbargebieten mit jenen des gegenständlichen Gebietes. Die erhöhten Zählraten könnten an die Vorkommen von Dioriten oder die erwähnte Häufigkeit von Kalifeldspäten gebunden sein. Dies erklärt allerdings nicht, daß anderorts die als "Feinkorngranit" bezeichneten Typen ähnliche Abweichungen im Kaliumkanal zeigen. Zudem ist von den Dioriten bekannt, daß sie üblicherweise keine Erhöhung der Zählraten verursachen (SEIBERL & HEINZ, 1988a).

Wesentlich niedrigere Werte charakterisieren die jungen Bedeckungen (inklusive Tertiär). Höhere Impulsraten beruhen auf lokalen Effekten und auf lokal begrenzten, hochliegenden Magmatitvorkommen, bzw. dessen Schutt, in landwirtschaftlich genutzten Gebieten auch auf Effekten durch Düngung.

5.3.3. Uran (^{214}Bi); Anlage 7

Maxima: über 55 cps
Minima: um 25 cps

Signifikant sind nur Differenzen in den Höhen der Zählraten zwischen den Granitgebieten (im allgemeinen) und der jungen Bedeckung (um 40 bzw. 30cps). Die höchsten Werte stammen aus dem Nordosten des Meßgebietes (Weinsberger Granit/“Mauthausener Randfazies”). Also auch hier deutet sich an, daß manche Feinkorngranittypen sich nicht wie die Hauptmasse des Mauthausener Granits s.s. verhält.

5.3.4. Thorium (^{208}Tl); Anlage 8

Maxima: über 150cps
Minima: unter 50cps

Eine markante Grenze zwischen Feinkorngranit und Weinsberger Granit (sprunghafter Anstieg der Impulsraten) verläuft im Nordwesten von Münzbach, wo beide Komplexe durch eine von Myloniten begleitete Störungszone getrennt sind. Im Bereich der schon mehrmals erwähnten Randfazies der Mauthausener Granite jedoch sind die Werte ähnlich denen der Weinsberger Granite. THIELE l.c. verweist auf die Ähnlichkeit dieses Gesteinstyps mit “mittelkörnigen Weinsberger Typen” bzw. dem “Engerwitzdorfer Granit” (FRASL, 1959; FRASL et al., 1965). Möglicherweise besteht in der Tat ein Zusammenhang, da vergleichbare Verhältnisse aus Vorkommen von Engerwitzdorfer Graniten im Umfeld des Gallneukirchner Beckens bekannt sind (SEIBERL & HEINZ, 1988b).

Die Feinkorngranite nördlich von Perg haben wiederum Zählraten, die jenen der übrigen vergleichbaren Typen entsprechen (um 80 – 90cps).

Niedrige Werte wurden auch über dem Tertiär/Quartär gemessen. Die lokalen Anstiege der Impulsraten sind, wie z.B. auch im Kaliumkanal, auf Kristallinschutt, hochliegende Granitvorkommen oder lokale Zusammenschwemmungen rückführbar.

5.3.5. Verhältnisdarstellungen; Anlagen 9, 10 und 11

Das Uran-Thorium-Verhältnis (Anlage 9) ändert sich über weite Strecken des Meßgebietes kaum. Prinzipiell ist der Quotient über den Granitgebieten niedriger als über den Sedimenten. Gleiches gilt für das Uran-Kalium-Verhältnis (Anlage 10).

Auch im Verhältnis Thorium/Kalium (Anlage 11) sind die Quotienten über den Graniten etwas niedriger. Die höchsten (bis 0,8) kennzeichnen einige Bereiche der Feinkorngranite nördlich bzw. nordwestlich von Perg; hier sind die Kalium-Impulsraten recht niedrig. Über den Tertiär/Quartärgebieten liegen die Verhältniszahlen um 0,7.

6. Empfehlungen

Weitere Untersuchungen werden für

- den Streifen von "Randfazies des Mauthausener Granits" bei Münzbach,
- die magnetischen Strukturen der Kontaktzonen
- und die Zonen niedriger Widerstände über den gesamten Tertiärvorkommen im Süden

empfohlen.

7. Literatur

BUNDESMINISTERIUM FÜR GESUNDHEIT UND UMWELTSCHUTZ: Tschernobyl und die Folgen für Österreich. — Ber. Umweltbundesamt, Wien, 1986.

FORD, K.L. & O'REILLY, G.A.: Airborne gamma - ray spectrometric surveys as an indicator of granophile element specialization and associated mineral deposits in the granitic rocks of the Meguma Zone of Nova Scotia, Canada. In: High Heat Production (HHP) granites, hydrothermal circulation and ore genesis. pp.113 - 133, IMM, London, 1985.

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

FRASL, G.: Bericht 1958 über Aufnahmen auf Blatt Steyregg (33).— Verh. Geol.B.-A., 1959, Wien, 1959.

FRASL, G., FREH, W., RICHTER, W., SCHARBERT, H.G.: Exkursion B/I, Moravikum und Moldanubikum nördlich der Donau. — Fortschr. Miner., **42**, Stuttgart, 1965.

FUCHS, W., THIELE, O.: Geologische Karte der Republik Österreich, 1:50.000, Blatt 34 Perg. — Geol.B.A., Wien, 1982.

FUCHS, W., THIELE, O.: Erläuterungen zur Geologischen Karte der Republik Österreich, Blatt 34, Perg. — Geol.B.-A., Wien, 1987.

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.

SEIBERL, W., HEINZ, H.: Aerogeophysikalische Vermessung im Raum Weinsberger Wald. — Ber. Proj. OC-1d/85, Geol.B.-A., Wien, 1986a.

SEIBERL, W., HEINZ, H.: Aerogeophysikalische Vermessung im Raum Weitra. — Ber. Proj. NC-6q/84, ÖAW & Geol.B.-A., Wien, 1986b.

SEIBERL, W., HEINZ, H.: Aerogeophysikalische Vermessung im Raum Kefermarkt. — Ber. Proj. OC-1i/86, Geol.B.-A., Wien, 1988a.

SEIBERL, W., HEINZ, H.: Aerogeophysikalische Vermessung der südlichen Böhmisches Masse. Raum Pregarten. — Ber. Proj. ÜLG-20/87-1, Geol.B.-A., Wien, 1988b.

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.

WEBSTER, S.S.: Comments on the Use of Gamma - Ray Spectrometry for Tin Prospecting. — Explor. Geoph., 15, 1984.

8. Verzeichnis der Anlagen

1. Lageplan der Flugprofile
2. Isolinienplan scheinbarer Widerstand ρ_a , 3600 Hz
3. Isolinienplan scheinbare Tiefe d_a , 3600 Hz
4. Isolinienplan Totalintensität ΔT
5. Gammastrahlenspektrometrie: Gesamtstrahlung
6. Gammastrahlenspektrometrie: Kalium (^{40}K)
7. Gammastrahlenspektrometrie: Uran (^{214}Bi)
8. Gammastrahlenspektrometrie: Thorium (^{208}Tl)
9. Gammastrahlenspektrometrie: U/Th-Verhältnis
10. Gammastrahlenspektrometrie: U/K-Verhältnis
11. Gammastrahlenspektrometrie: Th/K-Verhältnis

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

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

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

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.

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

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)

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

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.

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 MUNDREY (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

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

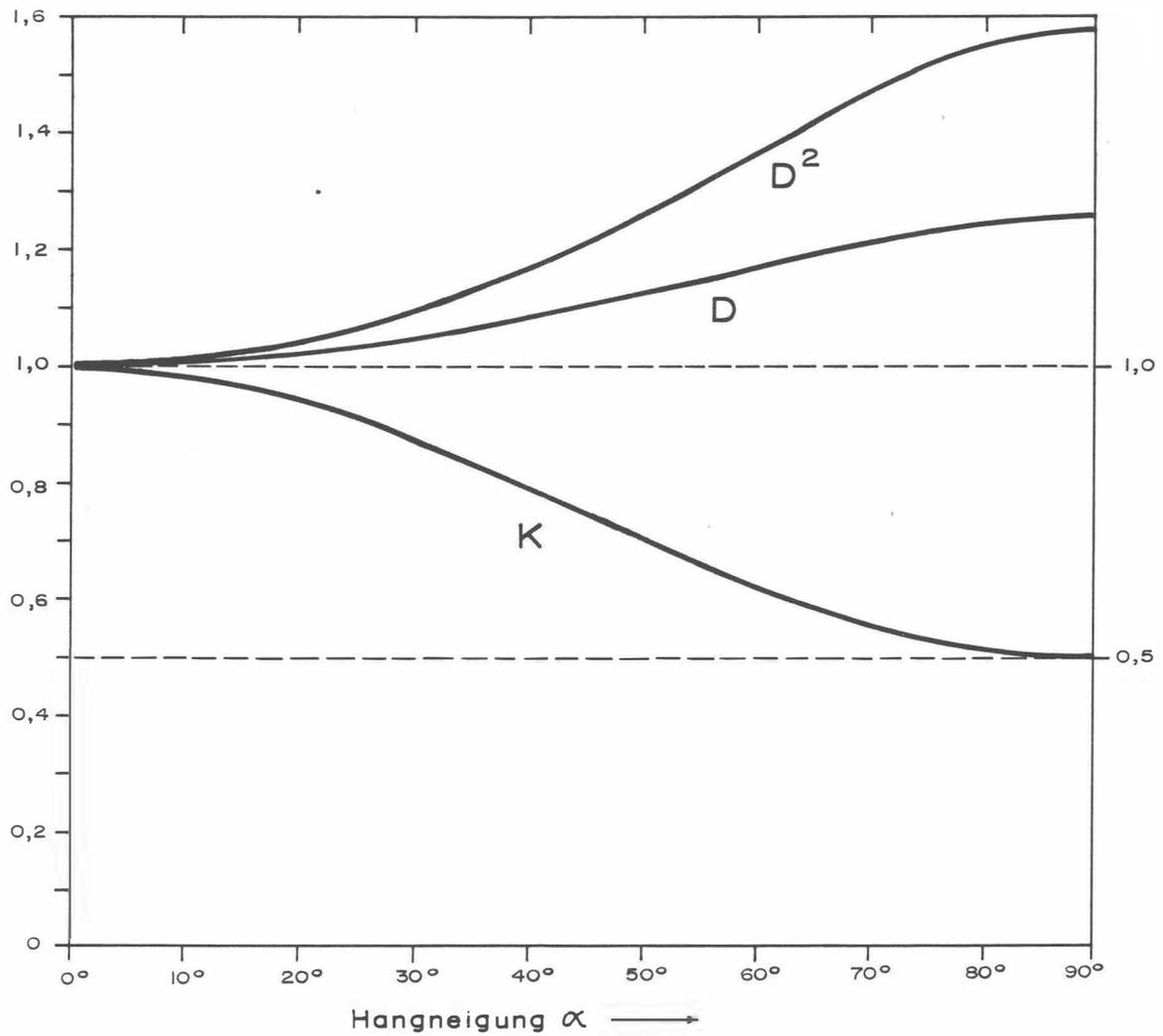


Abb. A2: Verfälschungsfaktoren K , D und D^2 in Abhängigkeit vom Neigungswinkel α der Erdoberfläche für ein koplanares EM-System mit vertikalem Sendedipol; q = Quotient Horizontal- zu Vertikal- komponente des sekundären Magnetfeldes.

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'

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

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 koaxialen 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.

3.2 Verfälschung der Ergebnisparameter

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

Für dieses Spulensystem gilt nach MUNDY (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.

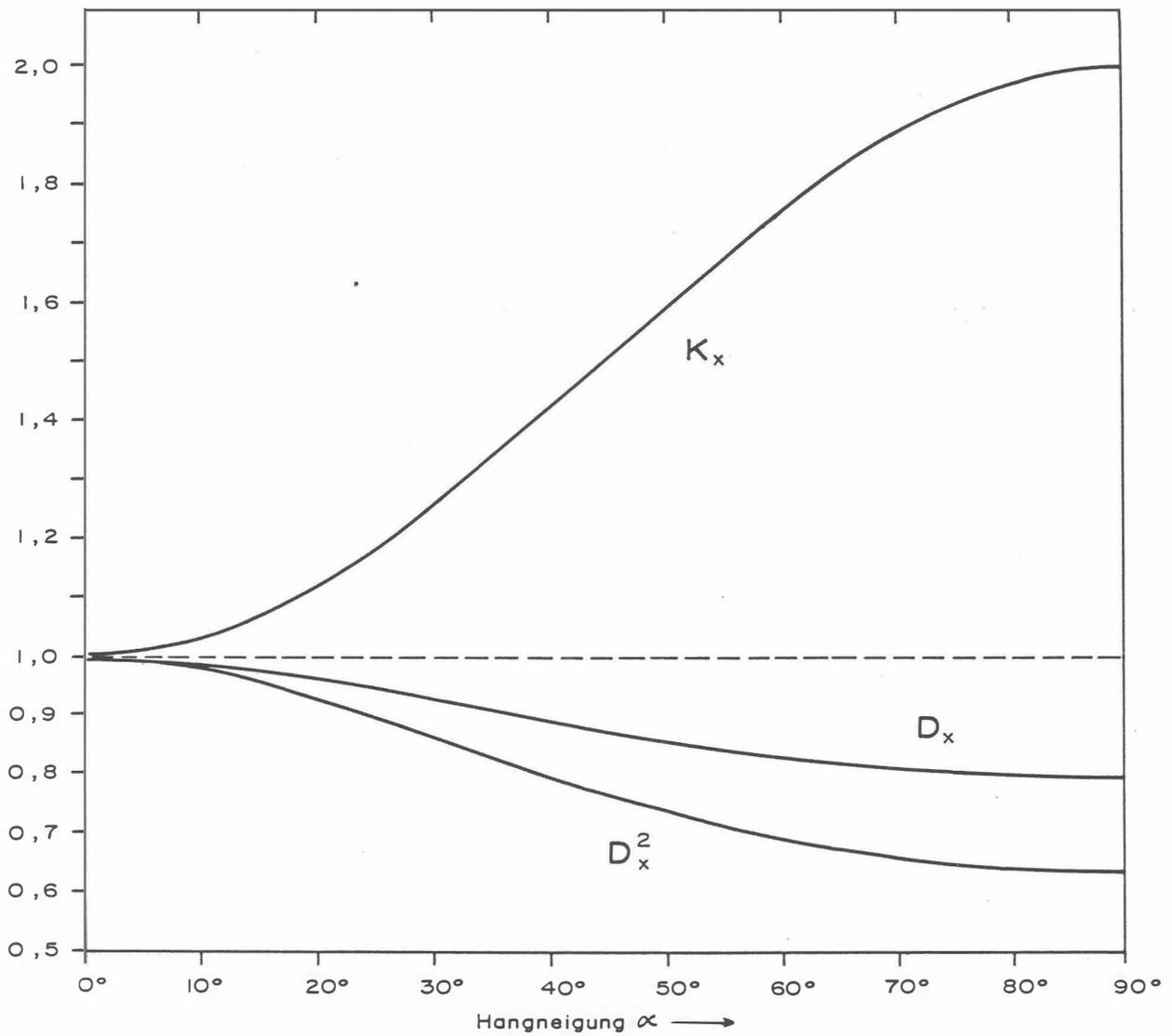


Abb. A3: Verfälschungsfaktoren K_X , D_X und D_X^2 als Funktion von α für ein koaxiales EM-System mit horizontalem Sendedipol.

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 koaxialen 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.

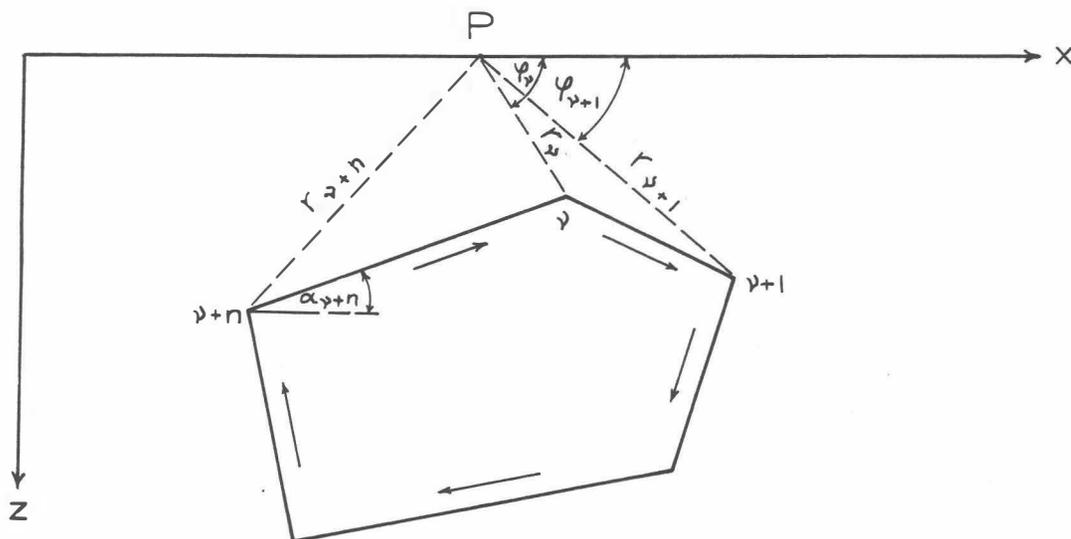


Abb. B1 Die Berechnung von magnetischen Störkörperanomalien mit Hilfe eines Polygonzuges.

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

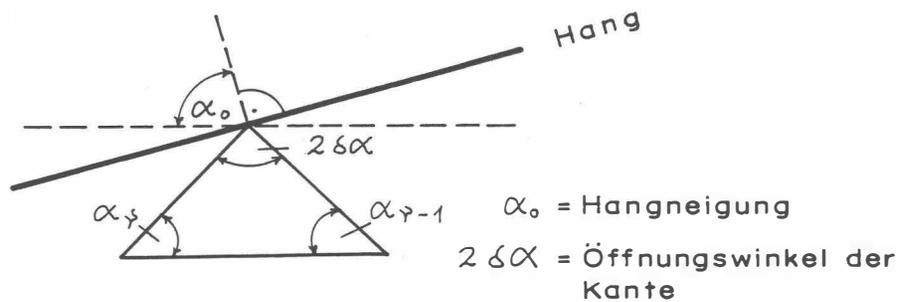


Abb. B2 Modellannahme zur Berechnung von magnetischen Anomalien eines Bergkammes.

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.

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

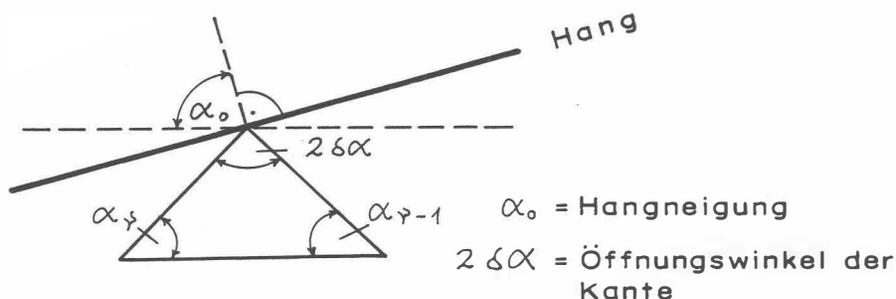


Abb. B2 Modellannahme zur Berechnung von magnetischen Anomalien eines Bergkammes.

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.

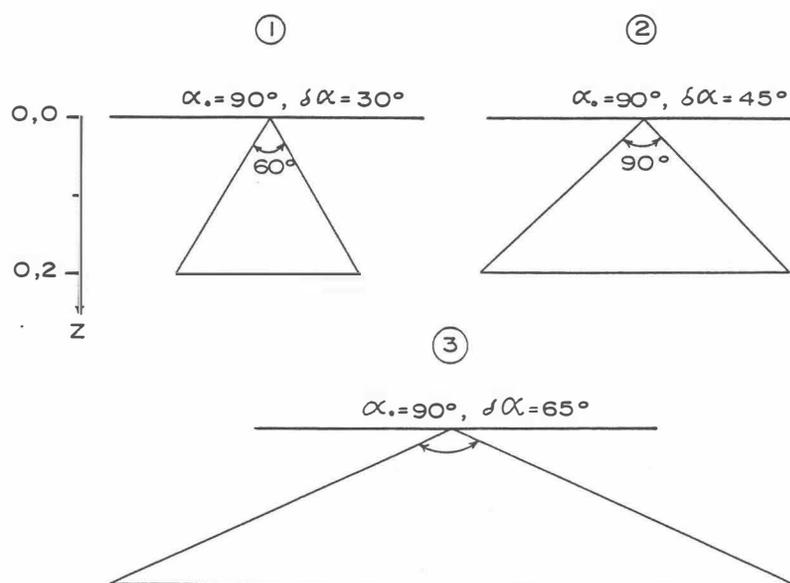
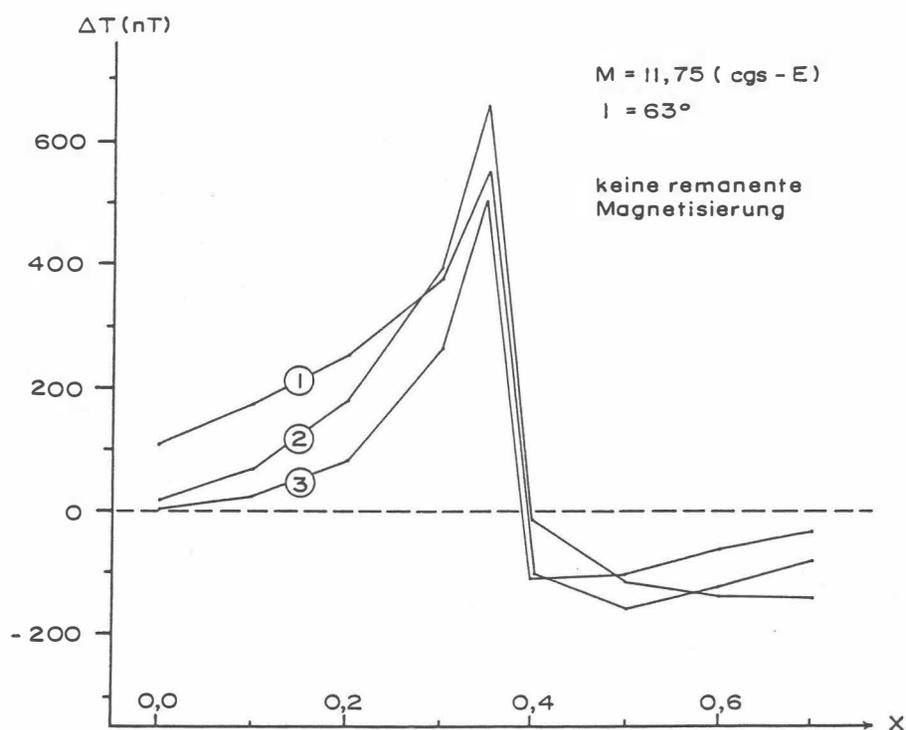


Abb. B3: Der Einfluß des komplementären Öffnungswinkels ($2\delta\alpha$) und einer Kante auf die ΔT -Anomalie, $\alpha_0 = 90^\circ$.

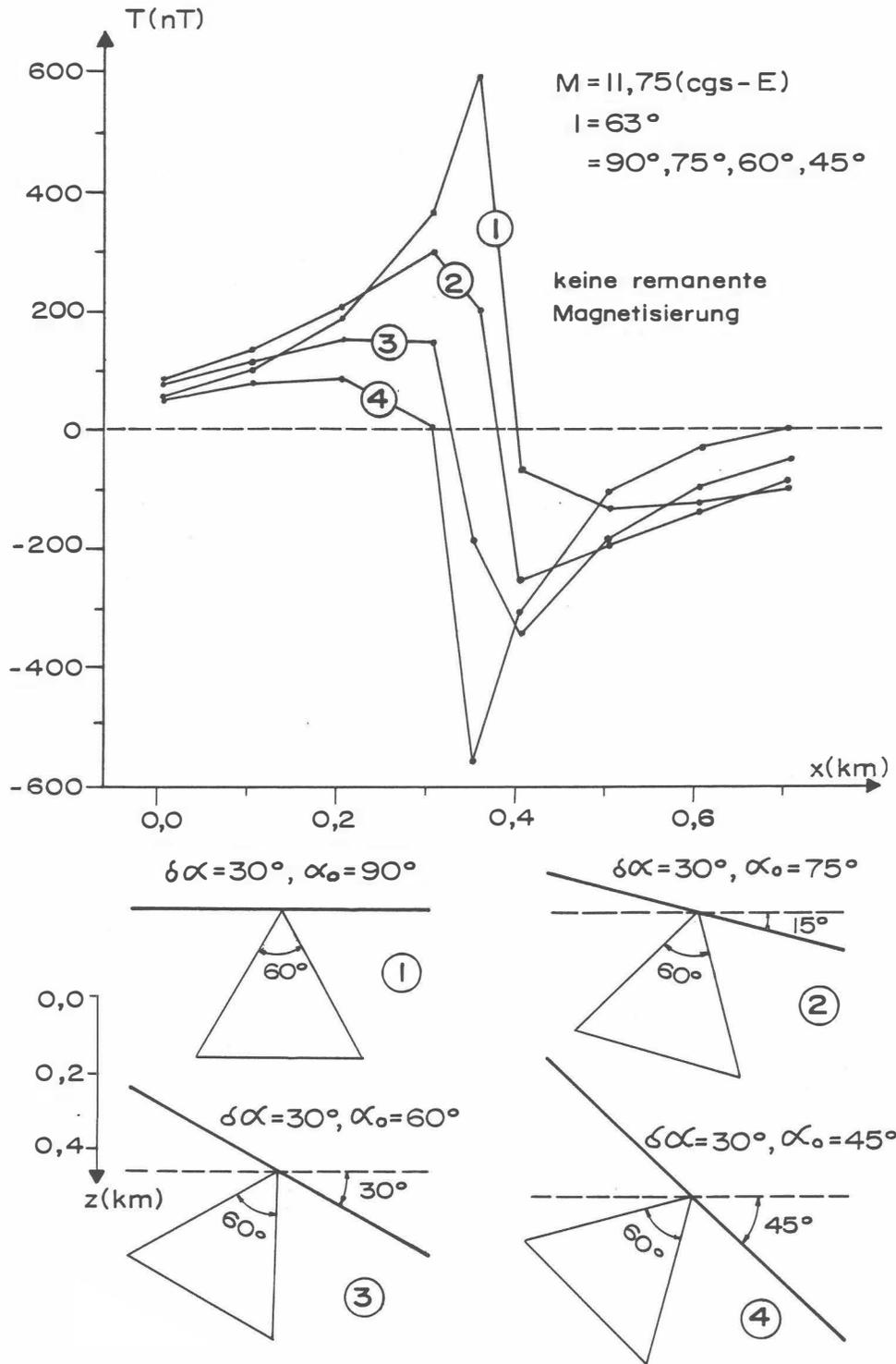
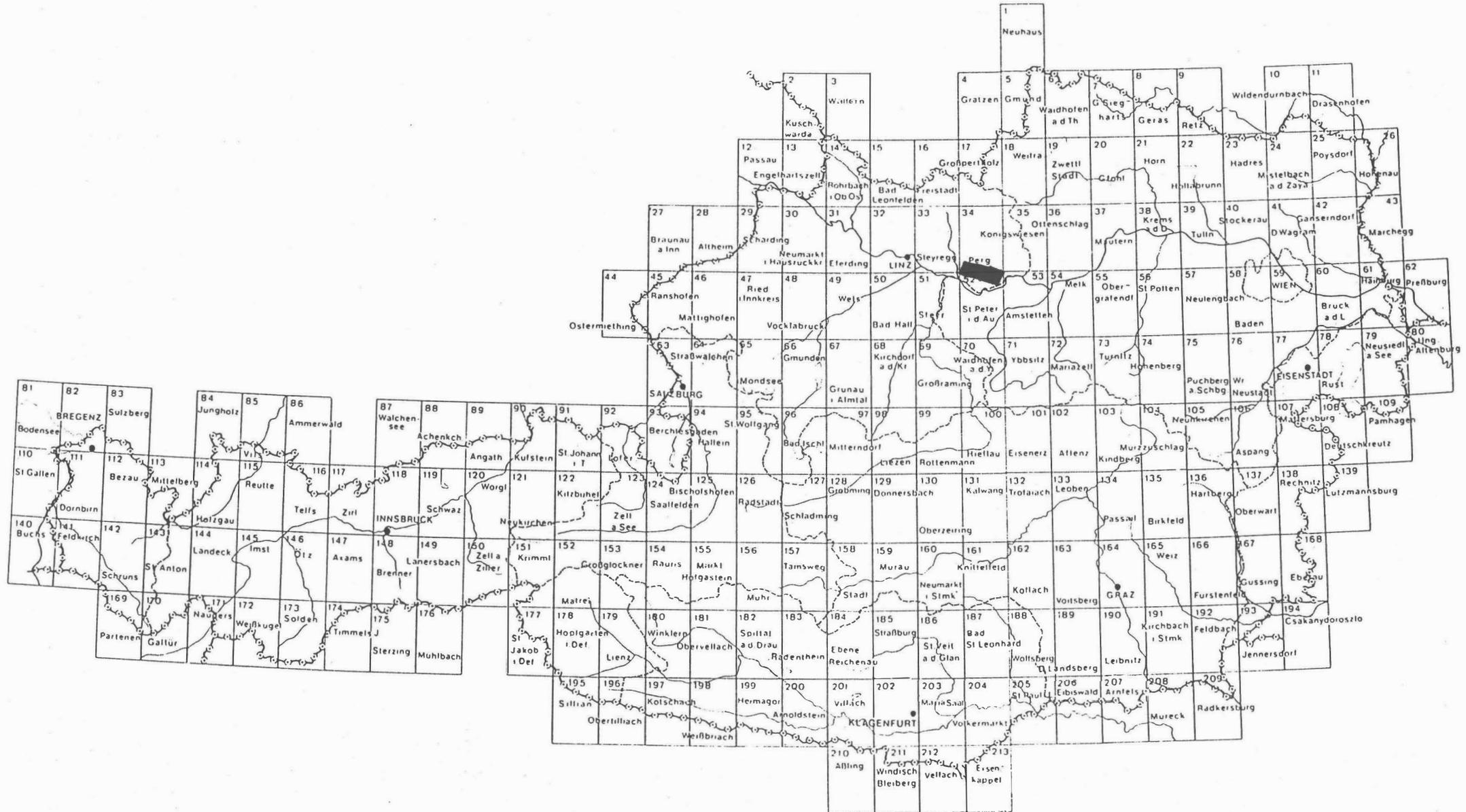
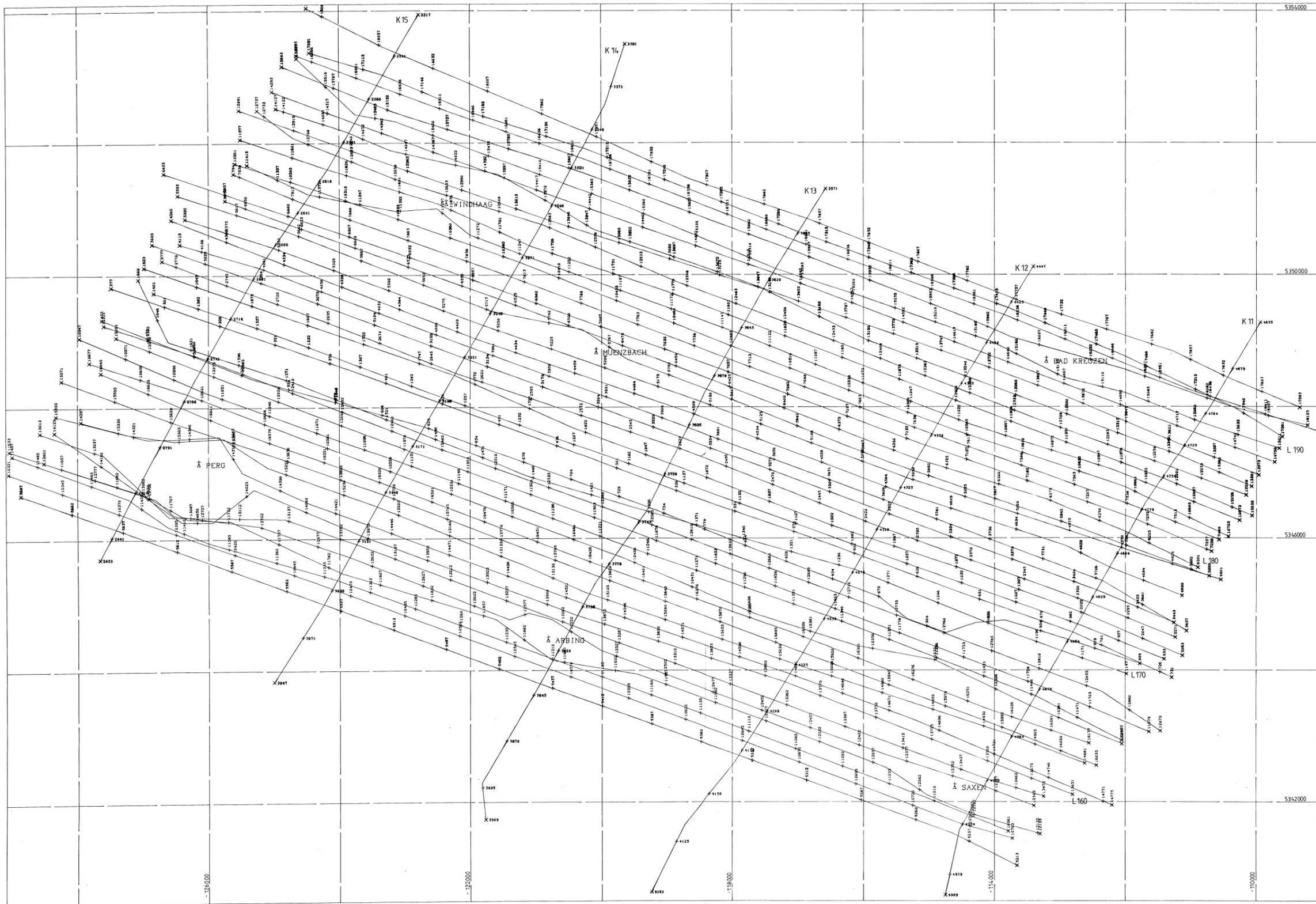


Abb. B4: Der Einfluß der mittleren Boden­neigung (α_0) auf die ΔT -Anomalie; $\delta\alpha$ = komplementäre Öffnungswinkel, Z = Tiefe in km.





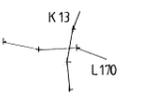


AERO-GEOPHYSIK
ÖSTERREICH

Meßgebiet:
PERG

Projekt-Nr.:
ÜLG-20/87-2

Lageplan der Flugprofile



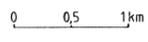
L = Meßprofil
K = Kontrollprofil

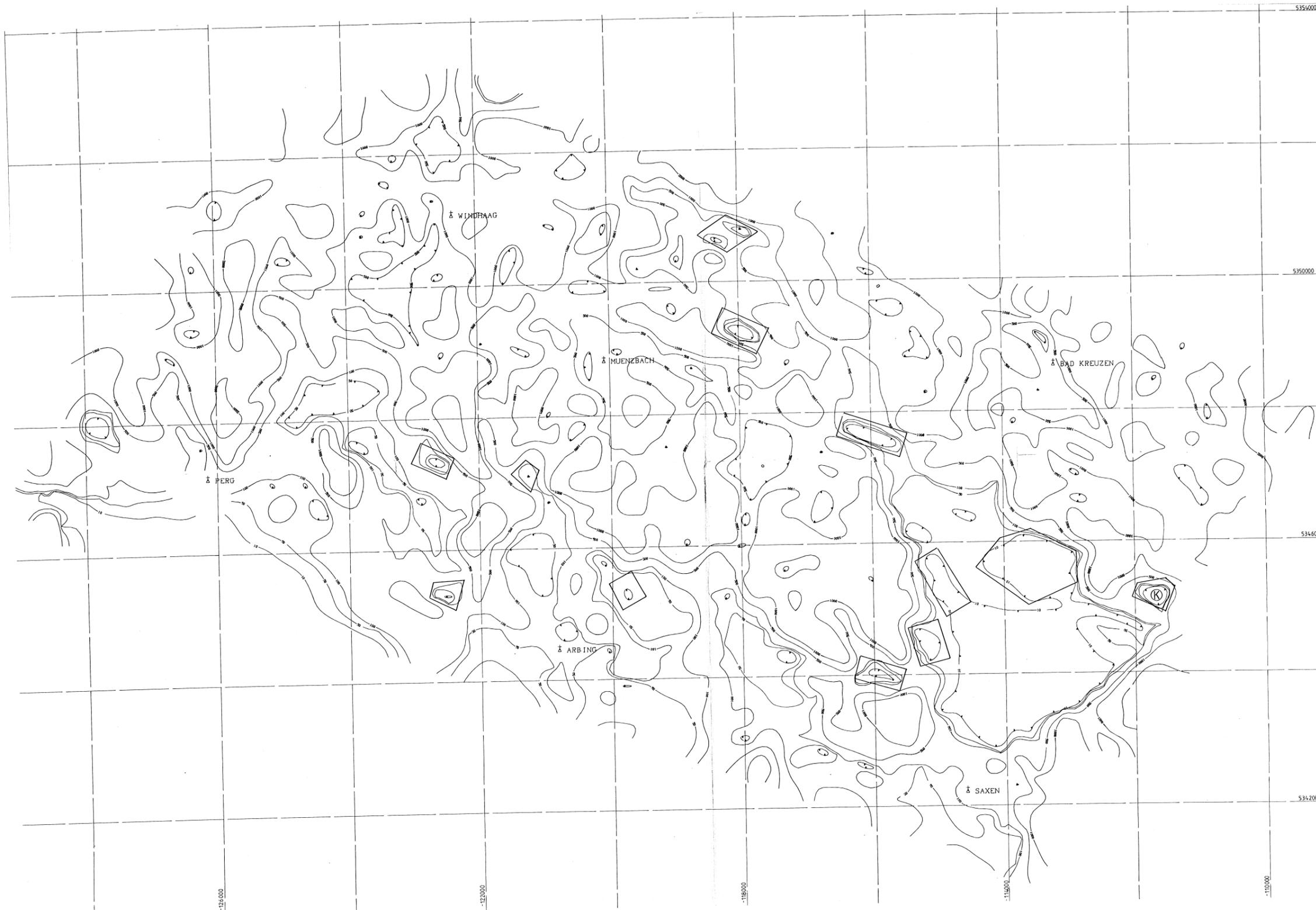
Anlagen-Nr.:
1

Maßstab:
1 : 25000

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

Bearbeiter:
Seiberl, Köhazy, Eichberger,
Baumoser, Biedermann,
Hamberger, Stern, Lung,
Staudinger, Wehrle, Rosa,
Schabus, Kalaschek,
Gramang



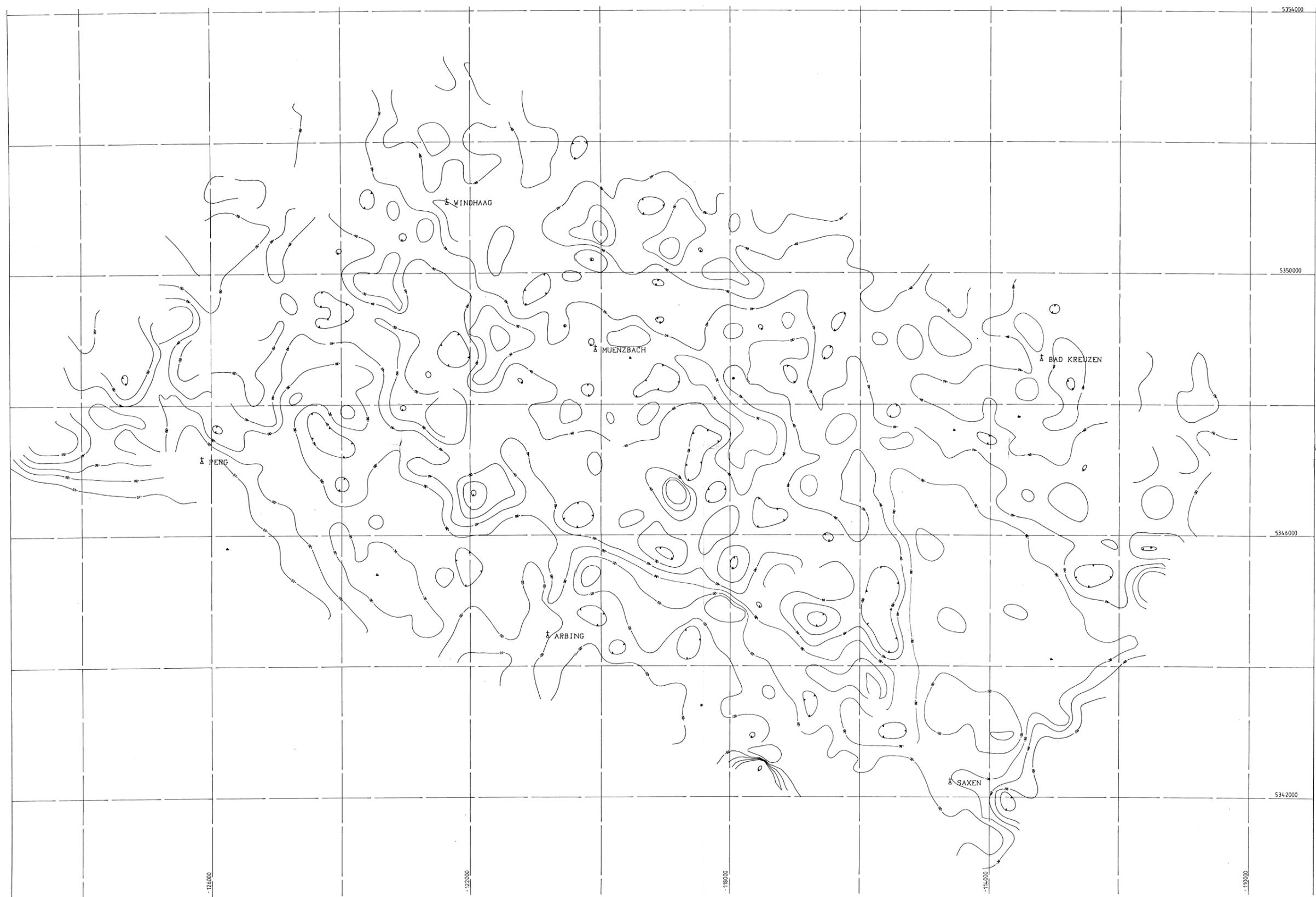




AERO-GEOPHYSIK
ÖSTERREICH

Projekt-Nr.:
ÜLG-20/87-2

Meßgebiet: PERG	Anlagen-Nr.: 2
Isolinienplan SCHEINBARER SPEZIFISCHER WIDERSTAND (3600 Hz)	Maßstab: 1 : 25 000
<div style="display: flex; justify-content: space-between;"> <div style="width: 40%;">  Isolinien in Ωm  Minimum  Anomalie mit Textverweis  Anomalie mit künstlicher Ursache </div> <div style="width: 60%;"> <p>Koordinaten-System: Gauß - Krüger der österreichischen Luftbildkarte (Bezugsmeridian M 34)</p> </div> </div>	Bearbeiter: Seiberl, Kohazy, Eichberger, Blaumoser, Biedermann, Hamberger, Stern, Lang, Staudinger, Wehrle, Rosa, Kalaschek, Schabus, Gramang
<div style="display: flex; align-items: center;"> <div style="width: 100px; border-bottom: 1px solid black; margin-right: 5px;"></div> <div style="margin-right: 5px;">0</div> <div style="width: 20px; border-bottom: 1px solid black; margin-right: 5px;"></div> <div style="margin-right: 5px;">0,5</div> <div style="width: 20px; border-bottom: 1px solid black; margin-right: 5px;"></div> <div>1km</div> </div>	



Meßgebiet: PERG
 Projekt-Nr.: ÜLG-20/87-2

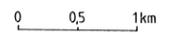
Isolinienplan
 SCHEINBARE TIEFE
 3600 Hz

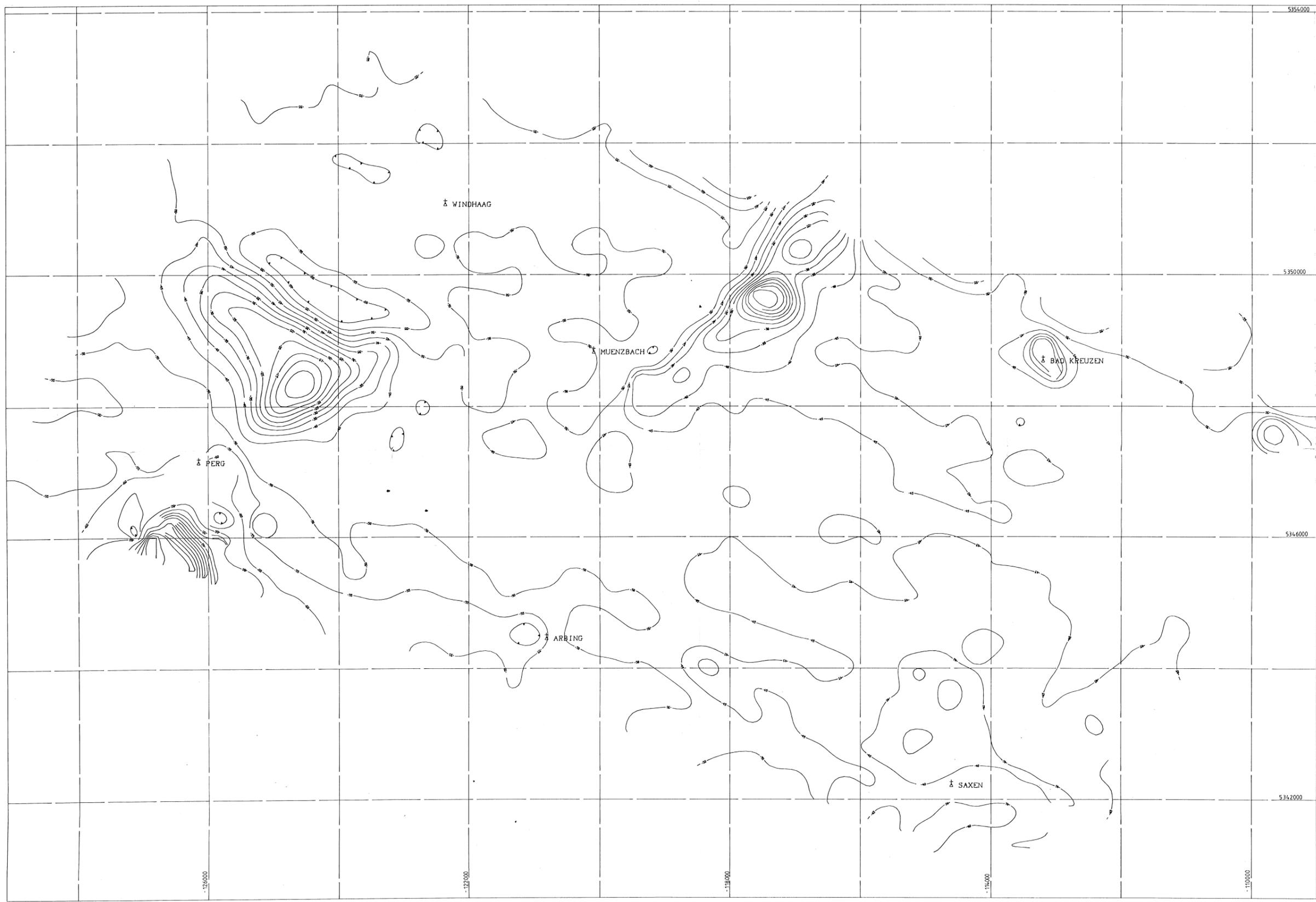
Anlagen-Nr.: 3
 Maßstab: 1 : 25000

Tiefenlinien in m
 Minimum

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

Bearbeiter:
 Seiberl, Köhazy, Eichberger,
 Blaumoser, Biedermann,
 Hamburger, Stern, Lang,
 Staudinger, Wehrle, Rosa,
 Schabus, Kalaschek,
 Gramag





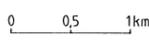


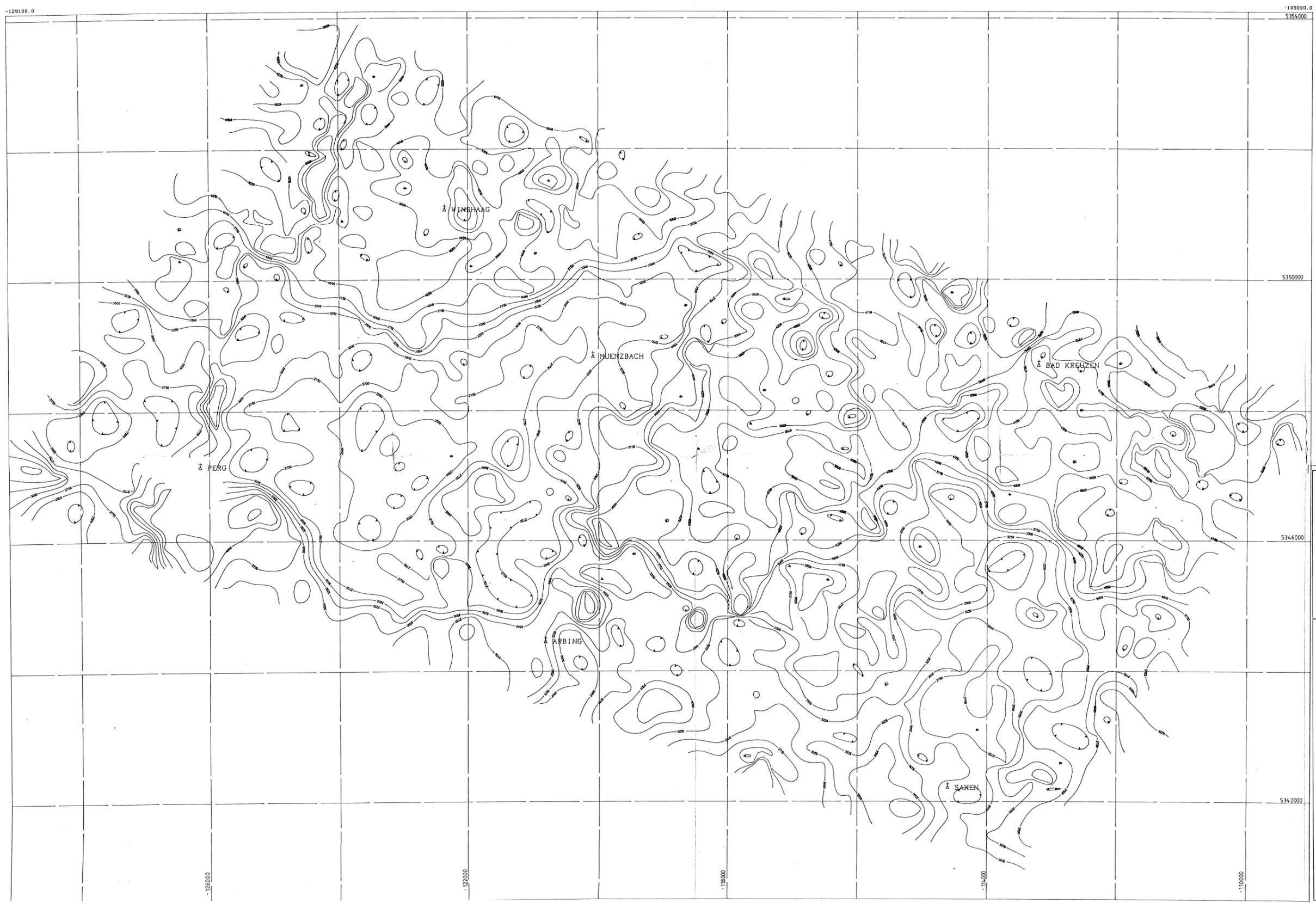
AERO-GEOPHYSIK

ÖSTERREICH

Meßgebiet:
PERG

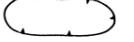
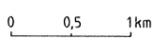
Projekt-Nr.:
ÜLG-20/87-2

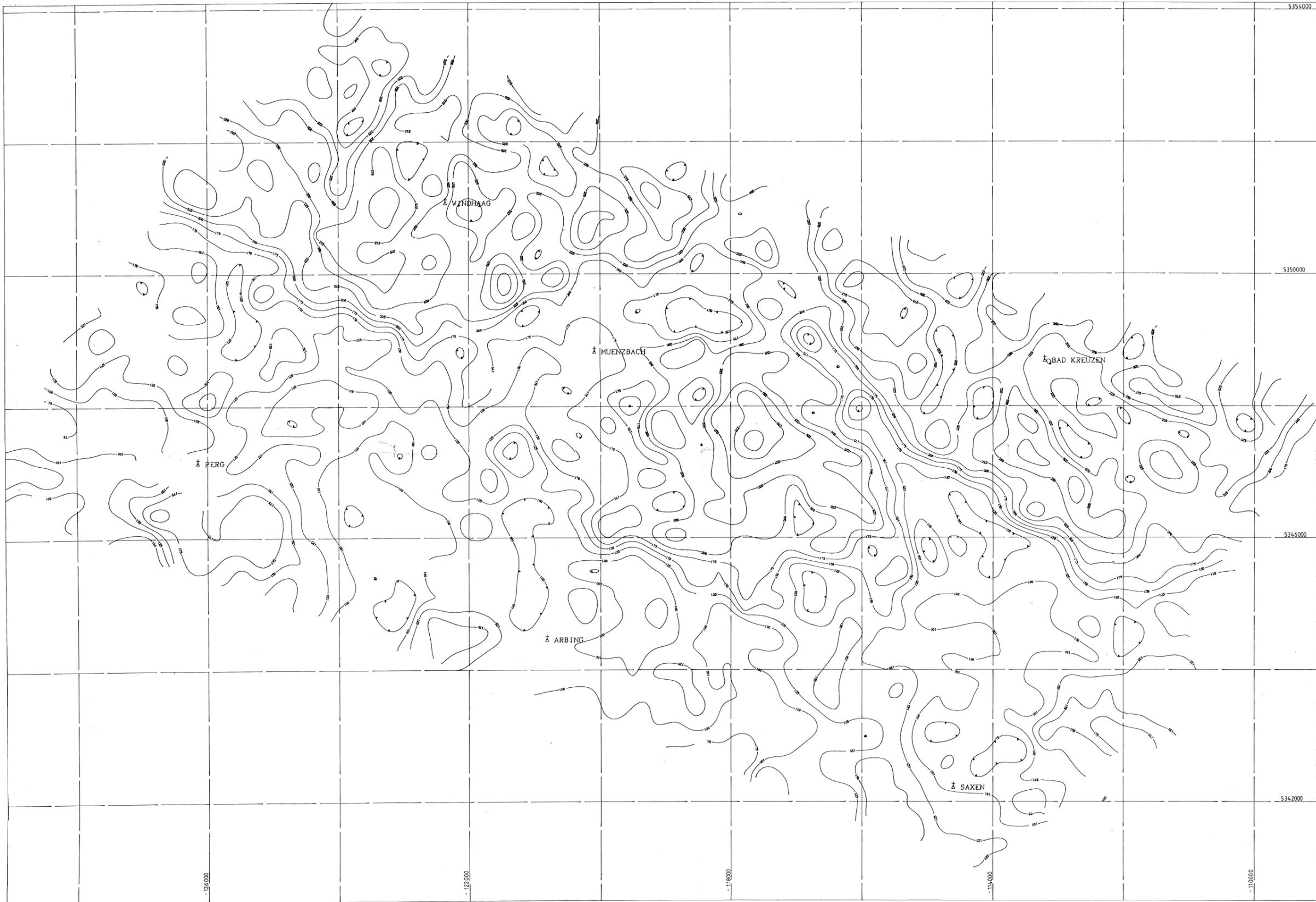
<p>Isolinienplan TOTALINTENSITÄT <small>bezogen auf Wien - Kobenzl, Epoche 1980,0 Regionalfeld IGRF, Epoche 1977,7</small></p>	<p>Anlagen-Nr.: 4</p>
<p>Isolinien in nT</p> <p>Minimum</p>	<p>Maßstab: 1 : 25000</p>
<p style="text-align: center;">  </p>	<p>Koordinaten-System: Gauß - Krüger der österreichischen Luftbildkarte (Bezugsmeridian M 34)</p>
<p>Bearbeiter: <small>Seibert, Köhazy, Eichberger, Blaunoser, Biedermann, Hamberger, Stern, Lang, Staudinger, Wehrle, Rosa, Schabus, Kalaschek, Gramang</small></p>	





AERO-GEOPHYSIK
ÖSTERREICH

Meßgebiet: PERG	Projekt-Nr.: ÜLG - 20/87-2
Isolinienplan Gammastrahlenspektrometrie (0,4 - 3,0 MeV) GESAMTSTRAHLUNG	Anlagen-Nr.: 5 Maßstab: 1 : 25000
<div style="display: flex; align-items: center;">  <div style="margin-left: 5px;"> Impulsrate in cps </div> </div> <div style="display: flex; align-items: center; margin-top: 5px;">  <div style="margin-left: 5px;"> Minimum </div> </div>	Koordinaten-System: Gauß - Krüger der österreichischen Luftbildkarte (Bezugsmeridian M 34)
	Bearbeiter: Seiberl, Köhazy, Eichberger, Blamoser, Bieder-mann, Hamberger, Stern, Lang, Staudinger, Wehrle, Rosa, Schabus, Kalaschek, Gramay



Meßgebiet:
PERG

Projekt-Nr.:
ÜLG - 20/87-2

Isolinienplan
Gammastrahlenspektrometrie
(1,36 - 1,56 MeV)
KALIUM (K^{40})

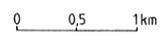
Anlagen-Nr.:
6

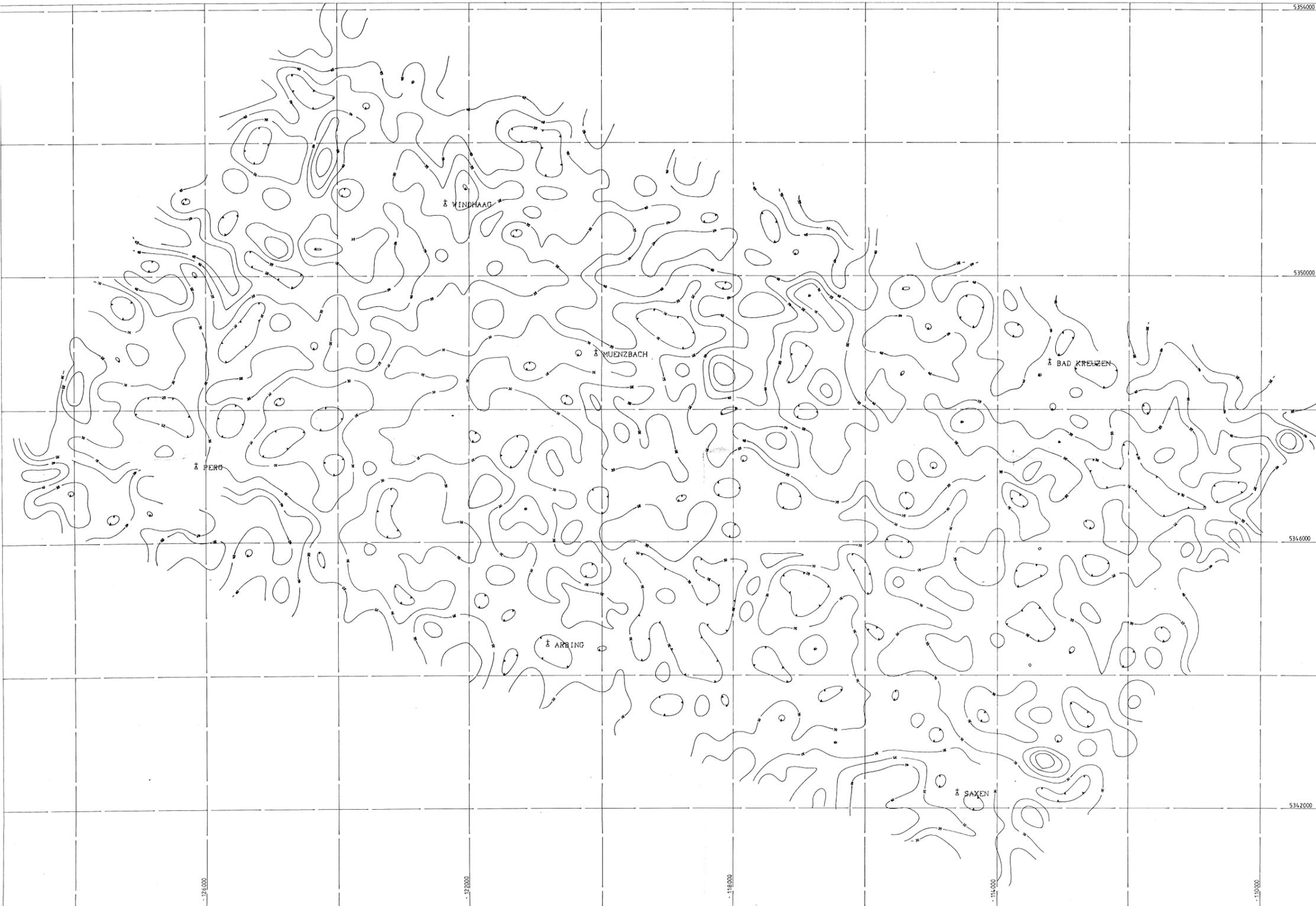
Maßstab:
1 : 25 000

 Impulsrate in cps
 Minimum

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

Bearbeiter:
Seiberl, Köhazy, Eichberger,
Blaumoser, Biedermann,
Hamberger, Stern, Lang,
Staudinger, Wehrle, Rosa,
Schabus, Kalaschek,
Gramang





Meßgebiet: PERG
 Projekt-Nr.: ÜLG - 20/87 - 2

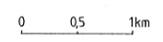
Isolinienplan
 Gammastrahlenspektrometrie
 (1,67 - 1,87 MeV)
 URAN (Bj^{214})

Anlagen-Nr.: 7

Maßstab: 1 : 25 000

Impulsrate in cps
 Minimum

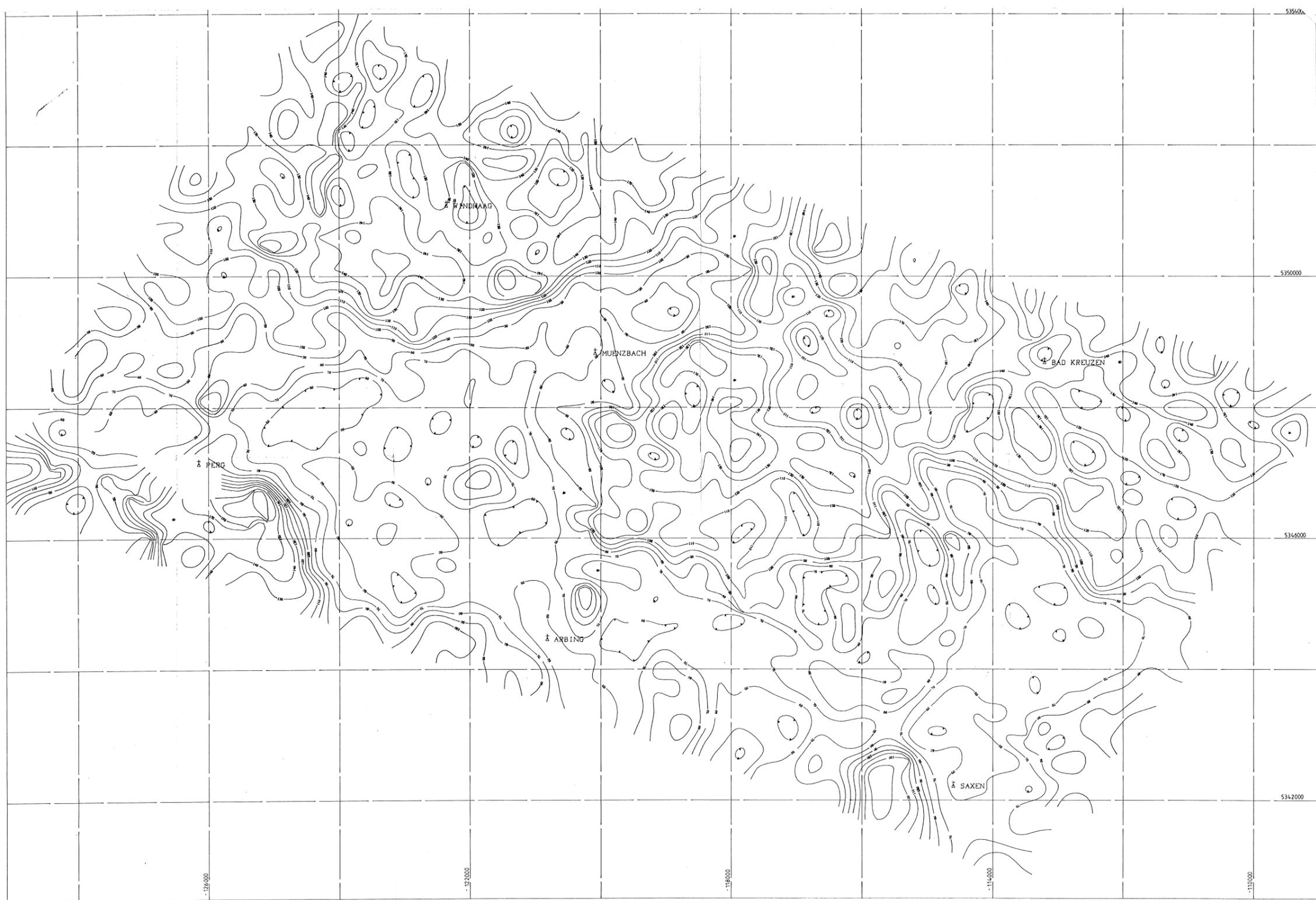
Koordinaten-System:
 Gauß - Krüger der österreichischen Luftbildkarte (Bezugsmeridian M 34)



Bearbeiter:
 Seibert, Köhazy, Eichberger,
 Blumoser, Biedermann,
 Hamberger, Stern, Lang,
 Staudinger, Wehrle, Rosa,
 Schabus, Katschek,
 Gramang

410 25

M

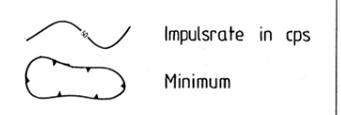


Meßgebiet: PERG
 Projekt-Nr.: ÜLG - 20/87-2

Isolinienplan
 Gammastrahlenspektrometrie
 (2,42 - 2,83 MeV)
 THORIUM (Tl²⁰⁸)

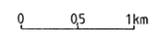
Anlagen-Nr.: 8

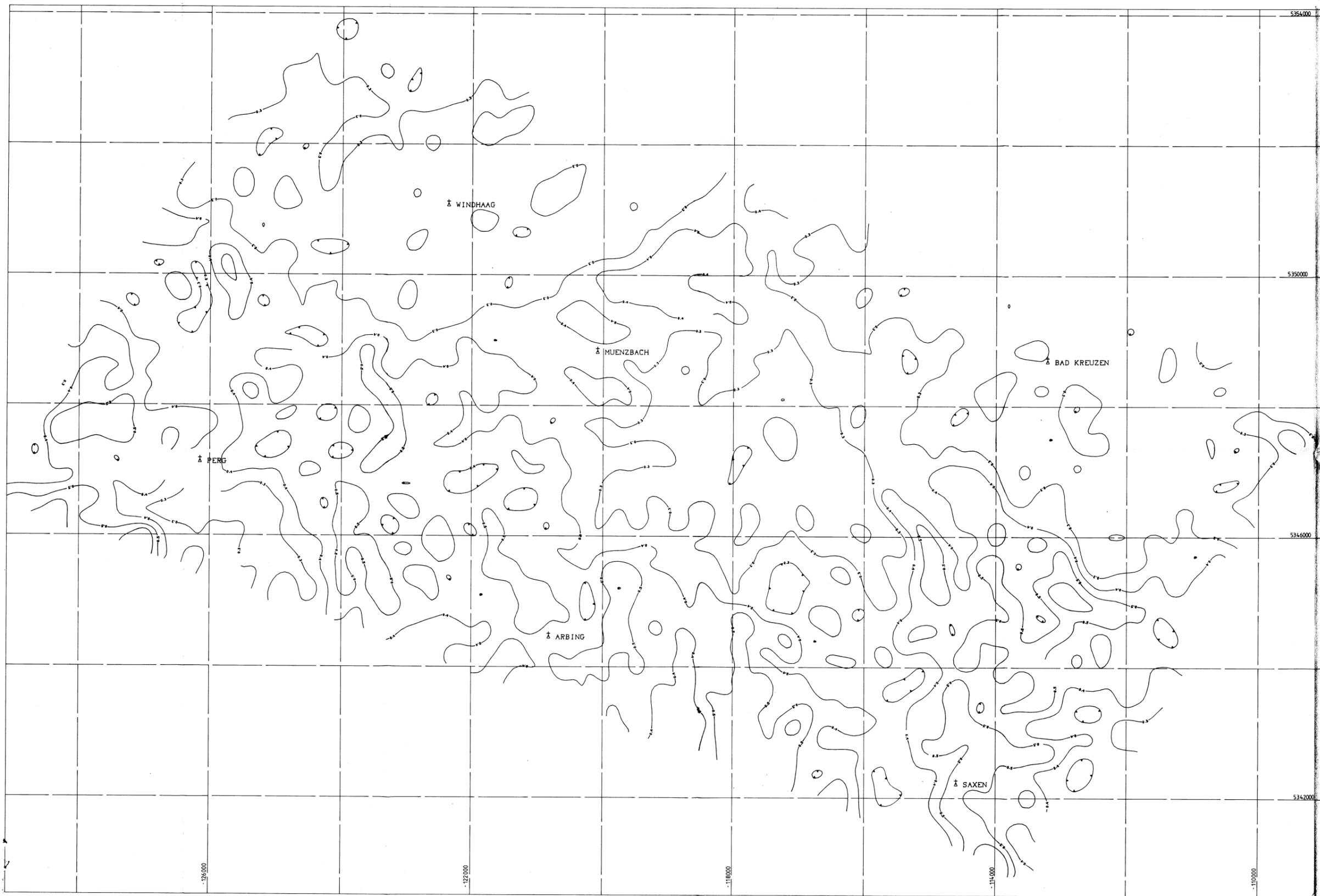
Maßstab: 1:25000



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

Bearbeiter:
 Seiberl, Kohozy, Eichberger, Blumoser, Biedermann, Haubinger, Stern, Lang, Staudinger, Wehrle, Rosa, Schabus, Katschek, Gramang





Meßgebiet: PERG
 Projekt-Nr.: ÜLG-20/87-2

Isolinienplan
 Gammastrahlenspektrometrie
 VERHÄLTNIS U/Th

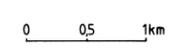
Anlagen-Nr.: 9

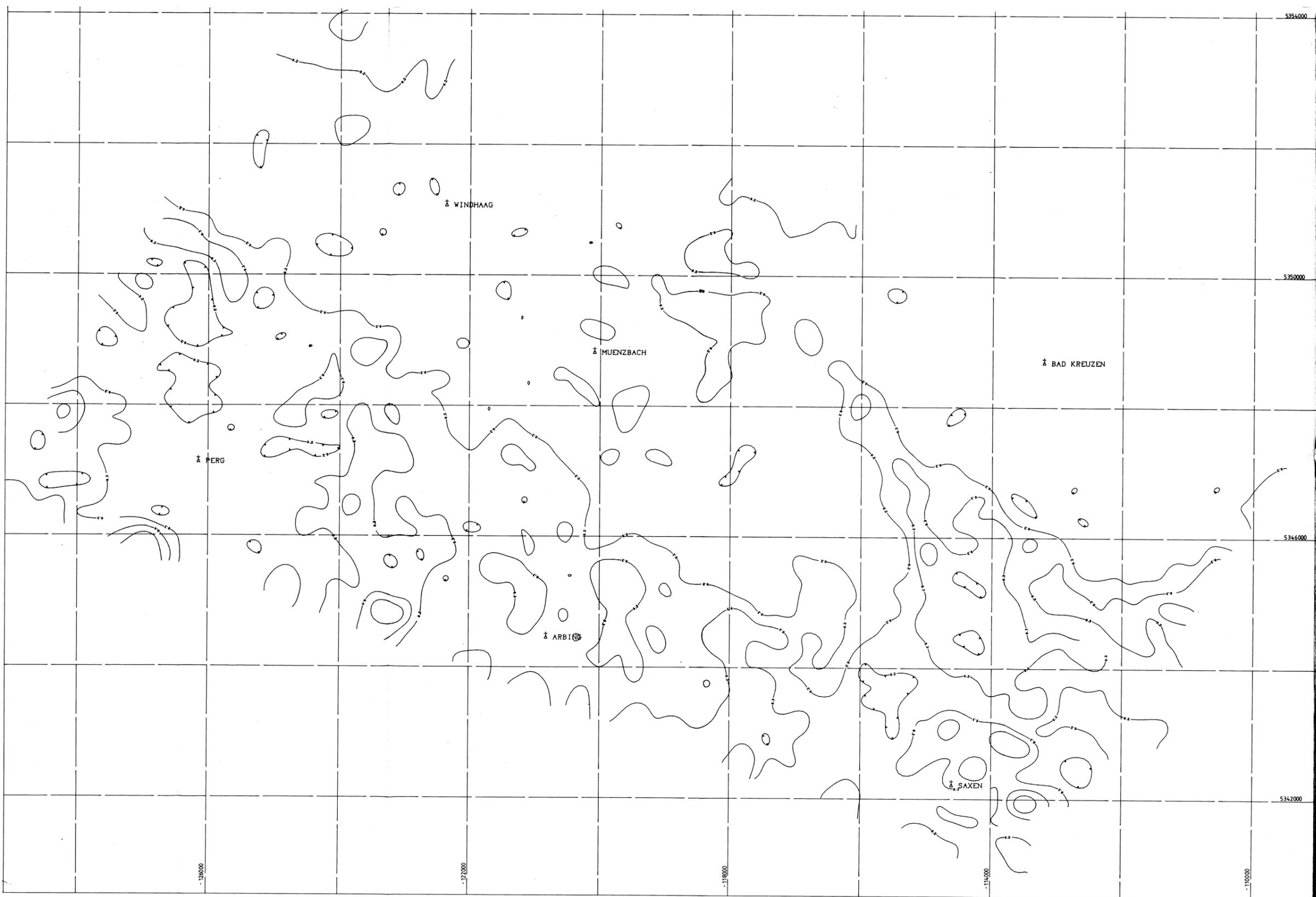
Maßstab: 1 : 25000

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

Minimum

Bearbeiter:
 Seiberl, Köhzy, Eichberger,
 Blaumoser, Biedermann,
 Hamberger, Stern, Lang,
 Staudinger, Wehrle, Rosa,
 Schabus, Kalaschek,
 Gramang





Meßgebiet: PERG
 Projekt-Nr.: ÜLG-20/87-2

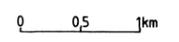
Isolinienplan
 Gammastrahlenspektrometrie
 VERHÄLTNIS U/K

Anlagen-Nr.: 10

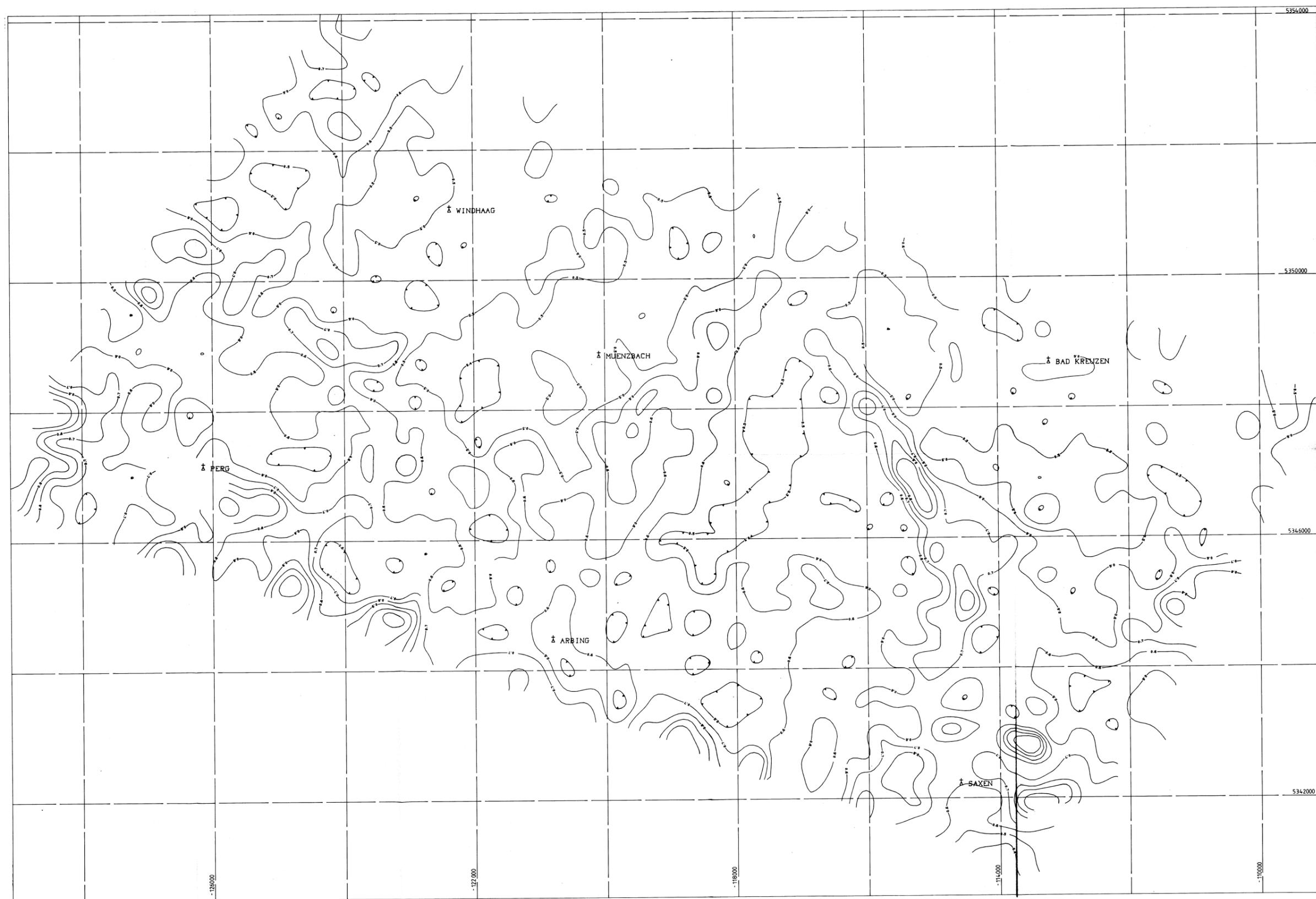
Maßstab: 1 : 25000

Minimum

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



Bearbeiter:
 Seiberl, Köhazy, Eichberger,
 Blaumoser, Biedermann,
 Hamberger, Stern, Lang,
 Staudinger, Wehrle, Rosa,
 Schabus, Kalaschek,
 Gramong



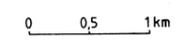
Meßgebiet: **PERG** Projekt-Nr.: **ÜLG-20/87-2**

Isolinienplan
Gammastrahlenspektrometrie
VERHÄLTNIS Th/K

Anlagen-Nr.:
11
Maßstab:
1: 25000

 Minimum

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



Bearbeiter:
Seiberl, Kohazy, Eichberger,
Blumoser, Biedermann,
Hamberger, Stern, Lang,
Staudinger, Wehrle, Rosa,
Schabus, Kalaschek,
Gramang