Sitzung der mathematisch-naturwissenschaftlichen Klasse vom 22. April 1961

Sonderabdruck aus dem Anzeiger der math.-naturw. Klasse der Österreichischen Akademie der Wissenschaften, Jahrgang 1961, Nr. 9

(Seite 106 bis 111)

Das wirkl. Mitglied F. Machatschki legt eine kurze Mitteilung vor, und zwar:

"Bleiisotopenhäufigkeiten in Bleiglanzen der Ostalpen." Von N. Grögler, M. Grünenfelder und E. Schroll (Physikal. Institut der Universität Bern, Inst. f. Krist. u. Petr. d. ETH, Zürich, und Bundesversuchs- und Forschungsanstalt Arsenal, Wien).

In Bleiglanzen aus den Ostalpen wurde mit einem Massenspektrometer mit Oberflächenionisation- und Einbändchenmethode die Isotopenhäufigkeit von Pb²⁰⁴, Pb²⁰⁶, Pb²⁰⁷ und Pb²⁰⁸ gemessen und das Modellalter nach Houtermans [3] berechnet. Die Messung erfolgte an mehrfach umgefälltem Bleisulfid. Für eine Messung wurden etwa 5—10 μg verwendet. Es wurde diese Methode angewendet (obwohl größere Probenmengen zur Verfügung standen), da eine Ausdehnung der Messungen auf Gesteinsbleie geplant ist und alle Proben mit der gleichen Methode gemessen werden sollten. Die Ergebnisse sind in Tabelle 1 zusammengefaßt.

Bei der rechnerischen Auswertung der Meßergebnisse aus den Isotopenverhältnissen ²⁰⁶Pb: ²⁰⁴Pb und ²⁰⁷Pb: ²⁰⁴Pb ergibt sich für junge Modellalter ein relativ hoher möglicher Meßfehler von ±60 bis 80 Millionen Jahren. Es ist ferner zu berücksichtigen, daß keine ausreichenden Kritèrien für genetisch bedingte Abweichungen von der Modellvorstellung vorliegen. Bestimmungen von absoluten Mineralaltern kristalliner Gesteinskörper der Ostalpen werden mögliche altersmäßige Beziehungen zu den Bleiglanzmineralisationen erkennen lassen. Die Kenntnis des geochemischen Milieus der Ostalpen, insbesondere auch der Blei- und Urankonzentrationen, kann zum Verständnis anormaler Modellalter beitragen.

Die geologische Auswertung der Meßdaten kann, wie folgt, zusammengefaßt werden:

Tabelle 1

	ı 				
${f Fundort}$	204 = 1,00			Modellalter in 10° a	Geologische
	206	207	208	Mode in	Anmerkung
Bleiglanze aus dem Penninikum Radhausberg Unterbau- stollen, Woisgen-Lager					
(Gastein, Sbg.)	18,60	15,80	38,97	260	Zentralgranit- gneis
Goldzeche	19,01	15,76	39,26	— 90	Grenze Schiefer- hülle-Zentral- granitgneis
Achselalpe/Sbg	18,47	15,71	38,57	240	Schieferhülle
Bleiglanze aus dem ostalpinen Alt- kristallin					
Moosbu r g/Kärnten	18,06	15,81	38,48	650	lagerartige meta- morphe Ver- erzung im diaphto- ritischen Alt- kristallin
Silberloch (Ratten/Stmk.)	18,46	15,77	39,05	320	Mürztaler Alt- kristallin (Phyllit)
Fröschnitzgraben (Stmk.)	18,60	15,85	39,40	320	metamorphes Paläozoikum des Mürztaler Altkristallins (Phyllit)
Rade bei Keutschach (Kärnten)	18,73	15,84	39,37	210	diaphtoritisches Altkristallin (paläozoisch) des Kärntner Seengebietes
Hüttenberg	18,92	15,83	39,23	60	sideritische Mar- morvererzung des Saualpen- altkristallins

Fundort	204 = 1,00			Modellalter in 10° a	Geologische				
Tundor	206	207	208	Mode in	Anmerkung				
Bleiglanze aus alpinem Paläozoikum									
Monte Calisio	18,39	15,76	38,99	360	Vererzung des permischen Bellerophon- kalkes				
Terlan	18,55	15,86	39,46	360	Gangvererzung des permischen				
Bleiglanze aus der Trias des Ostalpins		15.00	80.00	950	Quarzporphyrs				
Bleiberg/Rudolfsschacht	18,60	15,88	39,28	350	Vererzung der Wetterstein- schichten				
Raibl	18,53	15,86	39,37	380	Vererzung der Wetterstein- schichten				
Jauken (Kärnten)	18,54	15,84	39,17	350	Vererzung der Wetterstein-				
Dirstentritt bei Nassereith (Nordtirol)	18,38	15,68	38,78	270	schichten Vererzung der Wetterstein- schichten				
Schwarzenberg/Türnitz/NÖ.	18,59	15,81	39,09	280	Vererzung der Wetterstein- schichten				
Arikogel/Steg/OÖ	18,60	15,77	39,14	220	Vererzung im Ramsau-				
Hall in Tirol	18,64	15,76	38,87	180	dolomit Mineralisation im Anhydrit der Salzlager-				
Bleiglanze aus der Semmeringvererzung					stätte				
Gloggnitz/NÖ	19,48	15,86	39,84	—310	Mineralisation im Forellen- gneis				
Myrthengraben/Semmering.	19,70	15,89	39,49	—43 0	Enargitvererzung in der kar- nischen Gips-				
Bleiglanz aus dem Moldanubikum					lagerstätte				
Moosinggraben/Spitz/NO	19,13	15,93	39,04	40	Pb-Cu-Vererzung in Paraamphi- boliten				

1. Das Modellalter des Bleiglanzes von Moosburg ist ein erster Hinweis auf das Vorhandensein einer präkambrischen Metallisation im alpinen Raum.

Vererzungen ähnlichen Alters sind möglicherweise im Raum zwischen dem diaphtoritischen Altkristallin der Koralpe und der Kreuzeckgruppe zu erwarten.

2. Ein Bleiglanz aus dem Unterbaustollen des Radhausberges ergibt ein herzynisches Modellalter. Die Isotopenzusammensetzung ist der von Bleierzen aus dem westalpinen Aar-(z. B. Grimsel, Gpoppenstein) und Gotthard-Massiv vergleichbar [5]. Ähnlich verhält sich Bleiglanz von der Achselalpe.

Bleierze von der Goldzeche weichen in der Isotopenzusammensetzung ab und zeigen ein negatives Modellalter an. Das negative Alter des Bleiglanzes von der Goldzeche mag auf eine spätere — wahrscheinlich alpine — Beeinflussung der Isotopenhäufigkeiten hindeuten.

- 3. Bleierze aus dem Altkristallin des Mürztaler Grobgneisgebietes weisen herzynisches Modellalter auf, was verschiedentlich vertreten worden ist.
- 4. Ebenso zeigen Bleierze aus den permischen Vererzungen im Bozener Quarzporphyr und im Bellerophonkalk ein zu hohes Modellalter.
- 5. Die Isotopenzusammensetzung des Bleis aus der silberarmen ladinisch-karnischen Blei-Zink-Vererzung der ostalpinen Kalkalpen ist uneinheitlich. Bleiglanze des Drauzuges und der südalpinen Kalkalpen ergaben ein Modellalter von 350 bis 380 M. a., wie bereits frühere Analysen gezeigt haben [1]. Die silberreichen Vererzungen der nördlichen Kalkalpen (Dirstentritt/Tirol und Türnitz/NÖ.) besitzen im Vergleich zum geologischen Maximalalter (Trias) ein niedrigeres Modellalter von 270 bis 280 M. a. Bleiglanz-Mineralisationen im Haselgebirge (Hall in Tirol) zeigen ein geologisch mögliches Modellalter von 190 M. a. Das unbedeutende Pb-Zn-Cu-Vorkommen im Ramsaudolomit am Arikogel bei Steg weicht auch in der Isotopenzusammensetzung von der übrigen Triasvererzung ab.
- 6. Zwei Bleiglanze der alpidischen Semmeringvererzung zeigen negative Modellalter. Beide Bleiglanze stammen aus mengenmäßig sehr kleinen Erzvorkommen, die aber durch eine sehr komplexe Elementvergesellschaftung Pb, Zn, Ag, Cu, Hg, Mo, Sn, As, Sb, Bi, Se u. a. gekennzeichnet sind. Es handelt sich dabei offensichtlich um junge Stoffmobilisationen aus dem Raum des Wechselfensters.

7. Das Modellalter eines Bleiglanzes aus der böhmischen Masse (Moosinggraben bei Spitz/NÖ.) ist nicht, wie aus feldgeologischen Gründen zu erwarten gewesen wäre, voralpidisch. Es liegt ein J-Typ vor. Altersstellung und Genesis dieses Vorkommens ist noch nicht hinreichend untersucht.

Zusammenfassend ist festzustellen, daß die Bleierze der ostalpinen Erzprovinz eine unterschiedliche Isotopenzusammensetzung aufweisen. Die Modellalter deuten, sofern man die in Frage gezogenen silberreichen Vererzungen des Altkristallins der ostalpinen Decken als Normalfälle im Sinne der Theorie von Holmes/Houtermans betrachten kann, auf jungpräkambrische, kaledonische, herzynische, alt- und jungalpine Vererzungsepochen hin. Kennzeichnend für die Bleivererzung des alpinen Orogens ist die relative Häufigkeit der B- und J-Typen. Es fällt auf, daß im varistischen Orogen Mitteleuropas der Normaltyp zu überwiegen scheint [2].

Das vorgelegte Probenmaterial wird überprüft und erweitert. Über die Ergebnisse wird in einer ausführlichen Publikation

berichtet werden.

Den Herren Prof. F. G. Houtermans, Prof. Dr. J. Geiss und Dr. P. Eberhardt danken wir für Diskussion und Ratschläge.

Die chemisch präparativen Arbeiten wurden am Inst. f. Krist.

Petrogr. d. ETH, Zürich, ausgeführt.

Die Proben wurden zum größten Teil persönlich durch einen der Verfasser (E. S.) aufgesammelt und sind bereits emissionsspektrographisch auf ihren Gehalt an Spurenelementen untersucht worden [4]. Für die Bleiglanzproben von der Salzlagerstätte Hall in Tirol danken wir Herrn Doz. Dr. E. Zirkl (Wien) sowie Herrn cand. geol. W. Tufar (Wien) für Erzproben aus dem Raum des Wechselfensters. Herrn H. Wyniger sind wir für die wertvolle Hilfe zu Dank verpflichtet.

Die vorliegenden Untersuchungen wurden durch Beiträge der Kommission für Atomwissenschaft des Schweizerischen Nationalfonds ermöglicht.

Literatur

- [1] L. Cahen, P. Eberhardt, J. Geiss, F. Houtermans, J. Jedwab und P. Signer: Geochim. et Cosmochim. Acta 14, 134 (1958).
 - [2] J. Geiss: Zeitschrift f. Naturforschung 9, 218—227 (1954).
 [3] F. G. Houtermans: Geol. Rundschau 49, 168—196 (1960).
- [4] E. Schroll: Mitteilungen der Öst. Mineralog. Ges., Sonderheft Nr. 3, 1—60.
 - [5] M. Grünenfelder: Schweiz. Min. Petr. Mitt., Bd. 2 (1961).