

Interferenzen bei der Gammaspektrometrie

γ -SPEKT/INTERF

Bearbeiter:

G. Kanisch
U.-K. Schkade
H. Wershofen
M.-O. Aust
F. Bruchertseifer
A. Dalheimer
A. Heckel
S. Hofmann
C. Kowalik
F. Ober
K. Rupprecht

Redaktionsausschuss der Messanleitungen des Bundes

INHALTSVERZEICHNIS

1	EINLEITUNG	2
2	INTERFERIERENDE GAMMALINIEN	2
3	RÜCKSTREUUNG UND COMPTONSTREUUNG	6
3.1	RÜCKSTREUUNG	6
3.2	COMPTONSTREUUNG	7
3.3	ANWENDUNGSBEISPIELE	7
	LITERATUR	9

Interferenzen bei der Gammaspektrometrie

1 Einleitung

Bei der Auswertung komplexer Impulshöhenspektren müssen die einzelnen Gammalinien dem jeweiligen Radionuklid anhand der Lage im Impulshöhenspektrum entsprechend ihrer Energien eindeutig zugeordnet werden. Die eindeutige Zuordnung von Spalt- und Aktivierungsprodukten kann durch andere Radionuklide mit identischen oder sehr ähnlichen Gammastrahlenenergien, sogenannte Störstrahler, insbesondere durch Glieder der natürlichen Zerfallsreihen erschwert werden.

Einige Radionuklide emittieren sehr nah beieinander liegende Gammaenergien, die im Impulshöhenspektrum nicht mehr aufgelöst werden können. In diesen Fällen müssen Korrekturen über andere, nicht interferierende Gammalinien erfolgen, die unter anderem im Allgemeinen Kapitel γ -GAMMA/GRUNDL dieser Messanleitungen erläutert sind [1]. Ist diese Vorgehensweise nicht möglich, müssen andere Verfahren, z. B. eine radiochemische Abtrennung, herangezogen werden.

2 Interferierende Gammalinien

In Tabelle 1 sind potentiell im Impulshöhenspektrum interferierende Gammalinien bei der Aktivitätsbestimmung ausgewählter Radionuklide in Umweltproben zusammengestellt.

Radionuklide, die in Umweltproben im Allgemeinen im radioaktiven Gleichgewicht auftreten, beispielsweise Mo-99/Tc-99m, Ru-106/Rh-106, werden in Spalte 1 stets als Radionuklidpaar aufgeführt. Bei Radionuklidpaaren, bei denen a priori nicht das Vorliegen eines radioaktiven Gleichgewichtes angenommen werden darf, wie Zr-95/Nb-95 und Ba-140/La-140, werden die Radionuklide getrennt angegeben.

Radionuklide, die bei der Aktivitätsbestimmung der in Spalte 1 genannten Radionuklide bzw. Radionuklidpaare stören können, sind in Spalte 5 aufgeführt. In der letzten Spalte ist das zum jeweiligen Störnuklid gehörende Ausgangsnuklid (Ursprung) genannt.

Anmerkung:

Der Stand der in den Tabellen gelisteten Radionuklidaten ist Juni 2018. Für aktuelle Daten wird auf das Allgemeine Kapitel KERNDATEN dieser Messanleitungen verwiesen [2].

Tab. 1: Potentiell im Impulshöhenspektrum interferierende Gammalinien bei der Aktivitätsbestimmung ausgewählter Radionuklide in Umweltproben (Stand Juni 2018)

Radionuklid bzw. Radio- nuklidpaar	E_γ in keV	p_γ	t_r in s	Störnuklid	E_γ in keV	p_γ	t_r in s	Ursprung des Störnuklids			
Be-7	477,60	0,1044	53,22	Eu-154	478,27	0,224	3,14·10 ³				
Na-22	1274,58	0,9994	950,67	Eu-154	1274,43	0,349	3,14·10 ³				
Cr-51	320,08	0,0989	27,70	Nd-147	319,41	0,0199	10,99				
Mn-54	834,85	0,9998	312,19	Ac-228	835,70	0,017	5,12·10 ^{12*}	Th-232			
Co-57	122,06	0,8549	271,81	Se-75	121,12	0,1686	119,78				
				Eu-152	121,78	0,2841	4,94·10 ³				
				Eu-154	123,07	0,404	3,14·10 ³				
				Tl-201	135,31	0,026	3,04				
				Se-75	136,00	0,577	119,78				
				Re-186	137,16	0,0942	3,719				
Co-58	810,76	0,9944	70,85	I-132	809,5	0,026	3,23*	Te-132			
				Eu-156	811,77	0,097	15,19				
				I-132	812,0	0,055	3,23*	Te-132			
Fe-59	1099,25	0,5651	44,49	–	–	–	–				
	1291,59	0,4323		I-132	1290,8	0,0113	0,0956	Te-132			
Co-60	1173,23	0,9985	1925,2	I-132	1172,92	0,017	0,0956	Te-132			
	1332,49	0,9998									
Se-75	121,12	0,1686	119,78	Eu-152	121,78	0,2841	4,94·10 ³				
				Co-57	122,06	0,8549	271,81				
				Eu-154	123,07	0,404	3,14·10 ³				
				Tl-201	135,31	0,026	3,04				
				Co-57	136,47	0,1071	271,81				
				Re-186	137,16	0,0942	3,719				
				303,92	0,0131	Ba-133	302,85	0,1831	3,85·10 ³		
Zr-95	724,19	0,4427	64,03	Eu-156	723,47	0,054	15,19				
	756,73	0,5438		Ac-228	755,31	0,0103	5,12·10 ^{12*}	Th-232			
Zr-97/ Nb-97m	743,36	0,9790	0,6979	Pa-234	742,8	0,0208	1,63·10 ^{12*}	U-238			
				Ag-110m	744,28	0,0471	249,78				
Mo-99/ Tc-99m	777,92	0,0428	2,748	Eu-152	778,90	0,1297	4,94·10 ³				
Ru-106/ Rh-106	621,90	0,0987	371,5	Ag-110m	620,36	0,0272	249,78				
				I-132	621,2	0,016	3,23*	Te-132			
				Eu-157	622,75	0,097	0,6325				
Ag-110m	620,36	0,0272	249,78	I-132	621,2	0,016	3,23*	Te-132			
				Rh-106	621,90	0,0987	371,5*	Ru-106			
				Nb-97m	743,36	0,9790	0,6979*	Zr-97			
				818,02	0,0733		Cs-136	818,51	0,997	13,16	
							Pa-234	819,20	0,019	1,63·10 ^{12*}	U-238
				884,68	0,740		Pa-234	883,24	0,097	1,63·10 ^{12*}	U-238

Radionuklid bzw. Radio- nuklidpaar	E_γ in keV	p_γ	t_r in s	Störnuklid	E_γ in keV	p_γ	t_r in s	Ursprung des Störnuklids
Sb-124	602,73	0,9778	60,21	Sb-127	603,9	0,0421	3,85	
Sb-125	176,31	0,0682	1007,5	Cs-136	176,60	0,100	13,16	
	427,87	0,2955		Pb-211	427,15	0,0181	$7,95 \cdot 10^{3*}$	Ac-227
	463,37	0,1048		Ac-228	463,00	0,0445	$5,12 \cdot 10^{12*}$	Th-232
	635,95	0,1132		I-131	636,99	0,0712	8,023	
Sb-127	603,9	0,0421	3,85	Sb-124	602,73	0,9778	60,21	
				Ir-192	604,41	0,082	73,827	
				Cs-134	604,72	0,9763	754,0	
Te-129/ Te-129m	695,88	0,031	33,6*	Pr-144	696,51	0,0141	284,89*	Ce-144
I-131	636,99	0,0712	8,023	Sb-125	635,95	0,1132	1007,5	
	722,91	0,0179		Eu-154	723,30	0,2005	$3,14 \cdot 10^3$	
Te-132/ I-132	228,33	0,8812	3,23*	Pa-234	227,25	0,058	$1,63 \cdot 10^{12*}$	U-238
				Np-239	228,18	0,1132	2,356	
	621,20	0,016		Ag-110m	620,36	0,0272	249,78	
				Rh-106	621,90	0,0987	371,5*	Ru-106
	772,60	0,756		Ac-228	772,29	0,0152	$5,12 \cdot 10^{12*}$	Th-232
	809,50	0,026		Co-58	810,76	0,9944	70,85	
	812,00	0,055		Co-58	810,76	0,9944	70,85	
				Eu-156	811,77	0,097	15,19	
I-133	529,87	0,863	0,870	Nd-147	531,02	0,127	10,99	
Ba-133	302,85	0,1831	$3,85 \cdot 10^3$	Se-75	303,92	0,0131	119,78	
Cs-134	604,72	0,9763	754,0	Sb-127	603,9	0,0421	3,85	
				Ir-192	604,41	0,082	73,827	
	795,86	0,8547		Ac-228	794,94	0,0431	$5,12 \cdot 10^{12*}$	Th-232
				Pa-234	796,10	0,026	$1,63 \cdot 10^{12*}$	U-238
Cs-136	163,92	0,0339	13,1	Ba-140	162,66	0,0649	12,753	
				U-235	163,36	0,0508	$2,57 \cdot 10^{11}$	
				Pm-151	163,58	0,0155	1,183	
	176,60	0,100		Sb-125	176,31	0,0682	1007,5	
	340,55	0,422		Pm-151	340,08	0,225	1,183	
	818,51	0,997		Ag-110m	818,02	0,0733	249,78	
				Pa-234	819,2	0,019	$1,63 \cdot 10^{12*}$	U-238
Ba-140	162,66	0,0649	12,753	U-235	163,36	0,0508	$2,57 \cdot 10^{11}$	
				Pm-151	163,58	0,0155	1,183	
				Cs-136	163,92	0,0339	13,16	
Ce-141	145,44	0,4829	32,50	Ra-223	144,27	0,0336	$7,95 \cdot 10^{3*}$	Ac-227
Ce-143	293,27	0,428	1,377	Pa-234	293,79	0,030	$1,63 \cdot 10^{12*}$	U-238
Ce-144/ Pr-144	696,51	0,0141	284,89*	Te-129m	695,88	0,031	33,6*	Te-129

Radionuklid bzw. Radio- nuklidpaar	E_γ in keV	p_γ	t_r in s	Störnuklid	E_γ in keV	p_γ	t_r in s	Ursprung des Störnuklids
Nd-147	319,41	0,0199	10,99	Cr-51	320,08	0,0989	27,70	
	531,02	0,127		I-133	529,87	0,863	0,870	
Pm-151	104,84	0,035	1,183	Eu-155	105,31	0,211	1736	
				Ac-228	105,40	0,015	$5,12 \cdot 10^{12*}$	Th-232
				Np-239	106,13	0,0259	2,356	
	163,58	0,0155		Ba-140	162,66	0,0649	12,753	
				U-235	163,36	0,0508	$2,57 \cdot 10^{11}$	
				Cs-136	163,92	0,0339	13,16	
	209,00	0,0173		U-237	208,00	0,213	6,749	
				Ac-228	209,25	0,0397	$5,12 \cdot 10^{12*}$	Th-232
				Np-239	209,75	0,0342	2,356	
	340,08	0,225		Ra-223	338,28	0,0285	$7,95 \cdot 10^{3*}$	Ac-227
				Ac-228	338,32	0,114	$5,12 \cdot 10^{12*}$	Th-232
				Cs-136	340,55	0,422	13,16	
Eu-152	121,78	0,2841	$4,94 \cdot 10^3$	Se-75	121,12	0,1686	119,78	
				Co-57	122,06	0,8549	271,81	
				Eu-154	123,07	0,404	$3,14 \cdot 10^3$	
	778,90	0,1297		Mo-99	777,92	0,0428	2,748	
	1408,0	0,2085		Bi-214	1407,98	0,02389	$5,82 \cdot 10^{5*}$	Ra-226
Eu-154	123,07	0,404	$3,14 \cdot 10^3$	Se-75	121,12	0,1686	119,78	
				Eu-152	121,78	0,2841	$4,94 \cdot 10^3$	
				Co-57	122,06	0,8549	271,81	
	723,30	0,2011		I-131	722,91	0,0179	8,023	
	1274,43	0,34		Na-22	1274,54	0,9994	950,69	
Eu-155	105,31	0,211	1736	Pm-151	104,84	0,035	1,183	
				Ac-228	105,55	0,015	$5,12 \cdot 10^{12*}$	Th-232
				Np-239	106,13	0,0259	2,356	
Eu-156	723,47	0,054	15,19	Zr-95	724,19	0,4427	64,03	
	811,77	0,097		Co-58	810,76	0,9944	70,85	
				I-132	812,0	0,055	$3,23^*$	Te-132
Re-186	137,16	0,0942	3,719	Se-75	136,00	0,577	119,78	
				Co-57	136,47	0,1071	271,81	
Ir-192	205,79	0,0334	73,827	U-235	205,32	0,0502	$2,57 \cdot 10^{11}$	
	295,96	0,2872		Pb-214	295,22	0,1841	0,0187	Ra-226
	604,41	0,082		Sb-127	603,9	0,0421	3,85	
				Cs-134	604,72	0,9763	754,0	
Ra-224	240,99	0,0412	3,631	Pb-214	242,00	0,0727	0,0187	Ra-226
Ra-226	186,21	0,0356	$5,84 \cdot 10^5$	U-235	185,72	0,570	$2,57 \cdot 10^{11}$	
U-235	143,78	0,1094	$2,57 \cdot 10^{11}$	Ra-223	144,27	0,03336	$7,95 \cdot 10^{3*}$	Ac-227
	163,36	0,0508		Ba-140	162,66	0,0649	12,753	
				Pm-151	163,58	0,0155	1,183	

Radionuklid bzw. Radio- nuklidpaar	E_γ in keV	p_γ	t_r in s	Störnuklid	E_γ in keV	p_γ	t_r in s	Ursprung des Störnuklids
U-235 (Forts.)	185,72	0,570		Cs-136	163,92	0,0339	13,16	
	205,32	0,0502		Ra-226	186,21	0,0356	$5,82 \cdot 10^5$	
				Ir-192	205,79	0,0334	73,827	
U-237	208,00	0,213	6,749	Pm-151	209,00	0,0173	1,183	
				Ac-228	209,25	0,0397	$5,12 \cdot 10^{12*}$	Th-232
Np-239	106,12	0,259	2,356	Pm-151	104,84	0,035	1,183	
				Eu-155	105,31	0,211	1736	
				Ac-228	105,55	0,015	$5,13 \cdot 10^{12*}$	Th-232
	209,75	0,0342		Pm-151	209,00	0,0173	1,183	
				Ac-228	209,25	0,0397	$5,12 \cdot 10^{12*}$	Th-232
				Th-227	210,62	0,0122	18,718	Ac-227
	228,18	0,1132		Pa-234	227,25	0,058	$1,63 \cdot 10^{12*}$	U-238
				I-132	228,33*	0,8812*	3,23*	Te-132
	277,60	0,144		Tl-208	277,37	0,066	698,6*	Th-228

* kernphysikalische Daten des Störnuklidursprungs

3 Rückstreuung und Comptonstreuung

Im Impulshöhenspektrum können linienähnliche Strukturen auftreten, die auf Rückstreuung und Comptonstreuung zurückzuführen sind.

3.1 Rückstreuung

Bei der Weitwinkelstreuung von Gammastrahlung der Energie E_γ in dem Material, das den Detektor umgibt (z. B. Abschirmung), gelangen die in einem Winkel von etwa 180° rückgestreuten Gammaquanten in den Detektor und erzeugen im Impulshöhenspektrum eine breite linienartige Struktur. Die Energie E_R dieser sogenannten Rückstreulinie lässt sich nach Gleichung (1) berechnen.

$$E_R = \frac{E_\gamma}{1 + \frac{2 \cdot E_\gamma}{511 \text{ keV}}} \quad (1)$$

Dabei bedeuten:

E_γ Energie der Gammastrahlung, in keV;

E_R Energie der Rückstreulinie, in keV.

Mit abnehmender Gammastrahlungsenergie verringert sich der Abstand zwischen Rückstreulinie und Gammalinie, so dass vor allem unterhalb von 100 keV die Auswertung von Gammalinien erschwert wird.

3.2 Comptonstreuung

Der Comptoneffekt tritt bei der Wechselwirkung von Photonenstrahlung mit Materie auf. Dabei wird ein Photon an einem freien Elektron oder quasi-freien Elektron in der Elektronenhülle eines Atoms elastisch gestreut. Erfolgt diese sogenannte Comptonstreuung unter einem Winkel von 180° , erzeugt sie in einem Impulshöhenspektrum eine linienartige Struktur. Diese breite und stark asymmetrische Linie wird allgemein als Comptonkante bezeichnet. Die Energie der Comptonkante E_C wird nach Gleichung (2) berechnet:

$$E_C = \frac{2 \cdot E_\gamma^2}{511 \text{ keV} + 2 \cdot E_\gamma} \quad (2)$$

In Gleichung (2) bedeuten:

E_γ Energie der Gammastrahlung, in keV;

E_C Energie der Comptonkante, in keV.

3.3 Anwendungsbeispiele

Rückstreulinien und Comptonkanten können insbesondere dann die Auswertung von Impulshöhenspektren erschweren, wenn die Gammalinien der sie verursachenden Radionuklide im Impulshöhenspektrum mit hinreichend hoher Impulsanzahl vorliegen. Beispiele hierfür sind:

a) Caesium-137:

- Die Rückstreulinie von Cs-137 liegt bei einer Energie von 184,32 keV. Dadurch stört sie die Auswertung der Gammalinie von Ra-226 bei einer Energie von 186,21 keV beziehungsweise der Gammalinie von U-235 bei einer Energie von 185,72 keV.
- Die Comptonkante von Cs-137, die bei einer Energie von 477,34 keV liegt, stört die Auswertung der Gammalinie von Be-7 bei einer Energie von 477,60 keV.

b) Americium-241:

Durch die Rückstreulinie des Am-241 bei einer Energie von 48,29 keV wird die Auswertung der Gammalinie von Pb-210 bei einer Energie von 46,54 keV erschwert.

c) Cobalt-57:

- Seine Rückstreulinie mit der Energie von 88,97 keV kann fälschlicherweise als Gammalinie von Cd-109 ($E_\gamma = 88,00$ keV) interpretiert werden.
- Die zugehörige Comptonkante bei 47,51 keV kann bei schlechtem Energieauflösungsvermögen der Gammaskpektrometriemesseinrichtung ebenfalls die Auswertung der Gammalinie von Pb-210 bei einer Energie von 46,54 keV erschweren.

Anmerkung:

Erfolgt die Entfaltung eines Impulshöhenspektrums über eine automatische Auswerteroutine, können Rückstreulinien und Comptonkanten als Gammalinien verschiedenster Radionuklide identifiziert werden. Deshalb sollte die voreingestellte Halbwertsbreite (Energieauflösung) so angepasst werden, dass sie nicht kleiner als die der Rückstreulinie oder Comptonkante ist.

In Tabelle 2 sind für ausgewählte Gammaenergien entsprechende Energien, die bei Rückstreuung und Comptonstreuung auftreten, zusammengestellt.

Tab. 2: Energien der Rückstreulinie und der Comptonkante bei ausgewählten Energien der Gammastrahlung (Stand Juni 2018)

Energie der Gammastrahlung, E_γ in keV	Energie der Rückstreulinie, E_R in keV	Energie der Comptonkante, E_C in keV	
a) Berechnete Beispiele im gesamten interessierenden Energiebereich (zur Veranschaulichung der Energieabhängigkeit)			
10	9,62	0,38	
100	71,87	28,13	
300	137,98	162,02	
1000	203,50	796,50	
2000	226,56	1773,44	
3000	235,45	2764,55	
b) In der Praxis auftretende Linien üblicher Radionuklide			
21,99	(Cd-109)	20,25	1,74
24,70	(X-ray, Sn)	22,52	2,18
46,54	(Pb-210)	39,34	7,17
59,54	(Am-241)	48,29	11,25
80,99	(Ba-133)	61,50	19,49
88,03	(Cd-109)	65,47	22,56
122,06	(Co-57)	82,80	39,46
136,47	(Co-57)	88,96	47,51
165,86	(Ce-139)	100,57	65,29
276,40	(Ba-133)	132,77	143,63
302,85	(Ba-133)	138,58	164,27
356,01	(Ba-133)	148,75	207,26
604,72	(Cs-134)	179,61	425,11
661,66	(Cs-137)	184,32	477,34
795,68	(Cs-134)	193,40	602,28
834,85	(Mn-54)	195,63	639,17
898,04	(Y-88)	198,91	699,09
1115,54	(Zn-65)	207,89	907,65
1173,23	(Co-60)	209,81	963,42
1332,49	(Co-60)	214,39	1118,10

Literatur

- [1] Arnold, D., Debertin, K., Heckel, A., et al.: *Grundlagen der Gammaspektrometrie*. γ -SPEKT/GRUNDL, Version März 2018. In: Bundesministerium für Umwelt, Klimaschutz, Naturschutz und nukleare Sicherheit (Hrsg.): Messanleitungen für die Überwachung radioaktiver Stoffe in der Umwelt und externer Strahlung. ISSN 1865-8725. Verfügbar unter: <https://www.bundesumweltministerium.de/WS1517>. [Letzter Zugriff am 13.06.2025].
- [2] Heckel, A., Wershofen, H., Aust, M.-O., et al.: *Kernphysikalische Daten*. KERNDATEN, Version Mai 2025. In: Bundesministerium für Umwelt, Klimaschutz, Naturschutz und nukleare Sicherheit (Hrsg.): Messanleitungen für die Überwachung radioaktiver Stoffe in der Umwelt und externer Strahlung. ISSN 1865-8725. Verfügbar unter: <https://www.bundesumweltministerium.de/WS1517>. [Letzter Zugriff am 13.06.2025].