

Experiment: Untersuchung von Gamma Spektren

Um was geht es?

Die Basis aller Messungen (auch Beobachtungen) ist die Wechselwirkung mit dem zu messenden System. Ohne Wechselwirkung ist es nicht möglich, Information zu gewinnen. Natriumiodid Detektoren zählen zu der Klasse der Szintillationsdetektoren, in welchen organische und anorganische Substanzen durch Wechselwirkung mit ionisierender Strahlung Lichtimpulse emittieren können. Diese Lichtimpulse werden in elektrische Signale umgewandelt und können ein komplettes Energiespektrum abbilden. Szintillationsmaterialien sind üblicherweise Festkörper, Flüssigkeiten oder Gase. Der Vorteil eines Festkörper-Szintillationszählers gegenüber einer Gasionisationskammer (z.B. Geiger-Müller-Zählrohr), ist die höhere Ordnungszahl Z und die erhöhte Elektronendichte des Detektormaterials. Geladene Teilchen, als auch Gamma Quanten, besitzen hier aufgrund deutlich erhöhter Wechselwirkungswahrscheinlichkeit eine kurze Reichweite. Somit wird

Was müsst ihr wissen?

Ihr solltet...

• ...die Wechselwirkungsmechanismen zwischen γ-Strahlung mit Materie erklären können.

besonders für Gamma-Quanten ein hohes Ansprechvermögen auf kleinem Raum erreicht.

- ...die Funktionsweise eines Szintillationsdetektors erklären können.
- ...charakteristischen Eigenschaften eines Gamma-Spektrums erklären können.
- ...auf Grundlage der Nuklidkarte von Radionukliden die entsprechende natürliche Zerfallsreihe bestimmen.

Zur Vorbereitung auf das Experiment solltet ihr euch folgendes Video anschauen:

Der Aufbau des Atoms und die Nuklidkarte

Untersuchung von Gammaspektren







Welches Material braucht ihr?

Natriumiodid-Detektor

Präparate: Co-60, Cs-137, Monazitsand

und Pechblende

Ausschnitt der Nuklidkarte



	Arbeitsschritte	Fertig?
1.	Schaltet den Szintillationsdetektor anhand der folgenden Anleitung A ein.	
2.	Messt den Nulleffekt. Speichert diesen anhand der folgenden Anleitung B	
	ab, sodass dieser Nulleffekt von weiteren Messungen abgezogen werden	
	kann.	
3.	Legt ein Präparat unter den Szintillationsdetektor und beginnt eine 300s	
	Messung.	
4.	Nachdem die Messung abgeschlossen ist, soll die Energie der	
	(Photo)Peaks mithilfe des Cursors bestimmt und diese Werte in der	
	folgenden Tabelle notiert werden. Führt danach eine Messung eines	
	neuen Präparats durch.	
	Hinweis: Die höchste Impulsanzahl ist automatisch auch die Energie des	
	Peaks!	
5.	Wertet während einer laufenden Messung schon die Peaks der	
	vorherigen Messung aus, indem den gemessenen Energien die	
	entsprechenden Nuklide zuordnet werden (siehe Gamma-Energietabelle).	
	Hinweis: Falls es sich aufgrund der Energieunsicherheit nicht eindeutig	
	auf ein Nuklid festlegen lässt, sollen auch alle alternativen Möglichkeiten	
	notiert werden.	
6.	Wiederholt Schritt 3-5 so oft, bis alle Präparate bestimmt wurden!	
7.	Bestimme die Zerfallsreihe von Pechblende und Monazitsand. Benutze	
	hierfür die ausgeteilten Nuklidkarten!	



- 1. Zunächst wird der Detektor funktionsfähig gemacht. Hierfür schließt Du das Gerät an den dafür vorgesehen USB-Slot des Laptops an und schaltest den Computer ein.
- 2. Öffne das Programm "Gammamessung- und Analyse".
- 3. Wähle *Datei* > *Datenquelle öffnen*.
- 4. Schalte nun in dem sich öffnenden Fenster die *Quelle* von Datei auf Detektor um und wähle den aufgelisteten Detektor aus.
- 5. Klicke nun als nächstes in der Menüleiste auf VKA und wähle Einstellung....
- 6. Es öffnet sich ein neues Fenster, in dem Du auf den Reiter *Hochspannung* klickst. In diesem Menü schaltest Du dann von *Aus* auf *Ein* um und lässt das Fenster zunächst geöffnet.

📉 Einstellen			×
Warter C Stab	🖲 Hochspanng, 🔿 Verstärkg, 🔿 Filter	r	
Vor Bereich Rück	Grenzwert 1300.0V (0 1300 0 0	Spannung 845.4V OK C Ein 1300	2 Beenden Hilfe

7. Auf dem Detektor befinden sich drei kleine Leuchten, die mit "Busy", "HV", "ICR" gekennzeichnet sind. Nachdem Du in Schritt 6 die Hochspannung hochgefahren hast, beginnt die Lampe an der "HV" (für High Voltage, dt. Hochspannung) steht zu blinken. Sobald die Lampe kontinuierlich leuchtet, ist der Vorgang abgeschlossen und Du kannst das Menüfenster schließen.



8. Klicke als nächstes in der Menüleiste auf *Kalibrierung* und wähle *Laden*. Ändere den Dateityp auf *Alle Dateien* (*.*) und wähle die Datei *Energiekalibrierung RadLab.CNF* aus. Kreuze nun nur das Feld *Energie/Form* an und drücke auf *Laden*.

Finstellung	Suchen in: CALFILES	• ← 🗈 💣 🖬•
Enistending	Name	Änderungsdatum
nur Energie	Be5030_pt.cal	26.11.2008 13:17
E	D90_pt.CAL	26.11.2008 13:17
Energiekoeffizienten	2 Energiekalibrierung RadLab.CNF	21.07.2022 14:15
Energie & Peakform >	Example.CAL	26.11.2008 13:17
Energie-Rekalibrierung	GC10x_pt.CAL	26.11.2008 13:17
Energie zeigen	Dateiname: Energiekalibrierung RadLab.CNF	Laden
Laden	Dateityp: 1 Alle Dateien (*.*)	Abbreche
Sichern		1107-

9. Der Detektor ist nun einsatzbereit!











Notiert eure Beobachtungen!

Info: Bei einer Energiekalibrierung werden den 1024 Kanälen des Messgeräts die jeweiligen Energien in keV zugeordnet. Die Energiekalibrierung, welche ihr im Schritt 8) der Anleitung geladen habt, besitzt eine Unsicherheit von bis zu 15 keV. Beachtet diese Unsicherheiten bei euren folgenden Messungen!

Anl	eitung B: <i>Den gemessenen Nulleffekt von neuen Me</i>	essun	gen abziehen	Fertig?	
1.	1. Messt zuerst den Nulleffekt. Nach Beendigung der				
	Messung sollen folgende Schritte befolgt werden:		Datenquelle öffnen Schließen		
	Klicke danach in der Menüleiste auf Datei und wäh	le	Sichern Sichern unter		
	Sichern unter.		Spektrengrafik Grafik in Zwischenablage Strg+C		
2.	Es öffnet sich folgendes Menü, in welchem die	Save	Beenden ×		
	Datei benannt werden soll. Wählt am besten	speichem 🗾 C Name 🗋 Neu fuer Naci	AMPILES Anderungsdatum ht der Wissenschaft.CNF 09.11.2018 13:22		
	den Namen Nulleffekt_Gruppenname aus,	Difeld ELding DET01.CNF 13002346 CNF			
	wobei der Gruppennamen selber gewählt	BISSTD.CNF NBSSTD.CNF TEST_BKG.CN	F 26.07.2015 10:33 23.07.2015 10:38 F 23.07.2015 16:38		
	werden darf und drückt auf Sichern.	CERNIPF.CNF	F 23.07.2015 16:38 23.07.2015 16:38 v		
	Wichtig ist, dass diese Datei anhand ihres	ateiname <mark>1 Null</mark> ateityp: CAN	Abbrechen Sichem 2 M Dateien (*.CNF)		
	Namens später wiedergefunden werden kann!				
3.	Nachdem ein Präparat gemessen wurde, soll der		Optionen Datenquelle <u>H</u> ilfe Bedienernamen ändern		
	Nulleffekt abgezogen werden!		Interaktive NID Geometrieeditor		
	Klicke auf die Menüleiste auf Optionen und wähle		Übersicht über Datenquelle		
	Abziehen		Abziehen Glätten		
4.	Wähle nun den gespeicherten Nulleffekt aus Schritt	E Ab	ciehen X		
	2 aus und drücke auf Öffnen.	in the second seco	IDENSITY CONTRACTOR CO		
	Nun wird das Spektrum der Probe ohne Nulleffekt angezeigt.	c Name Quele	Nubliteti Gorgennume DH Differen © Detexture of CUALQues IF Nuclearen Albandu Outestur of CUALQues IF Nuclearen Halte Halte Halte Halte Quebe Urbergund* 1 Info.		



Gemessene Pro	be: Co-60				
Energie des	Vermutetes Nuklid	Alternatives Nuklid			
(Photo)Peaks					
[keV]					

Hinweis: Die Compton-Kante von Co-60 liegt bei 963 keV, ist jedoch aufgrund der kurzen Messzeit und schwachen Probe nicht eindeutig zu erkennen. Der Rückstreupeak liegt bei 210 keV. Die große Unsicherheit beider eben genannten Messwerte lässt sich auf die schwache Aktivität der Probe zurückführen.

Gemessene Pro	be: Cs-137	
Energie des	Vermutetes Nuklid	Alternatives Nuklid
(Photo)Peaks		
[keV]		

Hinweis: Die Compton-Kante von Cs-137 liegt bei 478 keV und entsteht, wenn ein Comptoneffekt mit maximalen Energieübertrag auf das Elektron stattfindet. Das Photon mit der restlichen Energie von 184 keV verlässt den Detektor und nur die Energie des Elektrons wird detektiert. Der Rückstreupeak ist ein maximaler Energieübertrag eines Photons auf ein Elektron, welches außerhalb des Detektors liegt. Somit erreicht den Detektor nur die Photonenergie von 184 keV.



Gemessene Pro	be: Monazitsand					
Energie des	Vermutetes Nuklid	Alternatives Nuklid				
(Photo)Peaks						
[keV]						

Gemessene Pro	be: Pechblende	
Energie des	Vermutetes Nuklid	Alternatives Nuklid
(Photo)Peaks		
[keV]		



Was sind eure Ergebnisse?

1) Begründe, auf Grundlage der Nuklidkarte, aus welcher Zerfallsreihe die Proben *Pechblende* und *Monazitsand* stammen.

[Zusatz]: Vergleiche die Energiewerte der Gamma Energietabelle mit denen der Nuklidkarte. Beurteile vor dem Hintergrund deiner Ergebnisse potenzielle Übereinstimmungen.

Gamma Energietabelle

Nuklid	γ-Energie [keV]	Nuklid	γ-Energie [keV]	Nuklid	γ-Energie [keV]
Interferenz niederenergtischer Röntgenpeaks	25-30	Rn-219	271.2	TI-208	860.6
Cs-137	32.2	Pb-214	295.2	Ac-228	911.3
Am-241	59.5	Ac-228	338.4	Bi-214	934.1
Pb-212	77.1	Pb-214	351.9	Ac-228	969.2
Pb-214	77.1			Pa-234m	1001.0
Th-234	92.4	Ac-228	409.5	Bi-214	1120.3
Ac-228	93.4	Ac-228	463.1	Co-60	1173.2
Th-226	111.1	TI-208	510.8	Bi-214	1238.1
Ac-228	129.1	Cs-134	563.2	Co-60	1332.5
U-235	143.8	TI-208	583.2		
Th-231	163.1	Bi-214	609.3	Bi-214	1377.7
U-235	185.7	Cs-137	661.7	K-40	1460.8
Ac-228	209.3	Bi-212	727.3	Ac-228	1587.9
Pb-212	238.6	Bi-214	768.4	Bi-214	1764.5
Pb-214	242.15	Ac-228	795.1	Yt-88	1836.1
Ra-223	269.5	Cs-134	795.8		
Ac-228	270.3	Cs-134	801.9		