SS2021

PPBphys1 Protokoll SP

Charlotte Geiger - Manuel Lippert - Leonard Schatt

Gruppe 4



Informationen

Versuchstag 24. März 2021

Versuchsplatz NWII | 2.1.02.671

Betreuer Uwe Gerken

Gruppen Nr. 4

Auswertperson Leonard Schatt

Messperson Charlotte Geiger

Protokollperson Manuel Lippert

Inhaltsverzeichnis

1	Einleitung	5
2	Fragen zur Vorbereitung 2.1 Das elektromagnetische Spektrum	 7 8 8
3	2.6 Faltung zweier Rechtecksfunktionen	 10 12
4	Auswertung und Diskussion4.1Diskussion der Übersichtsmessungen4.2Literaturvergleich der gemessenen Werte4.3Auflösungsvermögen der Spektrometers4.4Linienbreite als Funktion der Ein-/Ausgangsspaltbreite4.5Faltung bei ungleicher Spaltbreite	 20 22 23
5	Fazit	28
Lit	teraturverzeichnis	29

1 Einleitung

Oft fragt man sich, woher wissen bestimmte Wissenschaftler Tatsachen, beipielsweise wie warm oder kalt es auf anderen Planeten ist und aus was ihre Atmosphäre ist. Dadurch können sie Aussagen über die Bewohnbarkeit und das vorkommen von Wasser auf dem Planeten machen. Dies verwundert so manchen vielleicht, da Wissenschaftler ja nicht auf jeden Planeten einen kleinen Roboter geschickt haben können - vorallem wenn sie außerhalb unserers Sonnensystems liegen.

Die einfache Antwort auf diese Frage ist Spektroskopie. Man muss nicht an einem Ort gewesen sein um Aussagen über ihn treffen zu können. Oft genügt die emittierte Strahlung, um einen weitreichenden Einblich in die dortigen Gegebenheiten zu bekommen. Wenn man beispielsweise charakteristische Spektren aus der empfangenen Strahlung herausfiltern kann, ist es möglich detaillierte Aussagen über die Zusammensetzung der Materie zu machen.

In diesem Versuch werden wir einen etwas einfacheren Sachverhalt behandeln, um ein erstes Gefühl für die Spektroskopie zu bekommen. Wir werden das Spektrum einer Quecksilber-Dampflampe analysieren. Dabei wird uns wieder klar, wie vorsichtig man bei Phänomenen mit EM-Wellen sein muss, da sonst ungewollte Beugungseffekte auftreten, an die man nicht gedacht hat. Dabei werden wir mit Hilfe eines Blazegitters das Spektrum unserer Lampe zerlegen.

2 Fragen zur Vorbereitung

2.1 Das elektromagnetische Spektrum

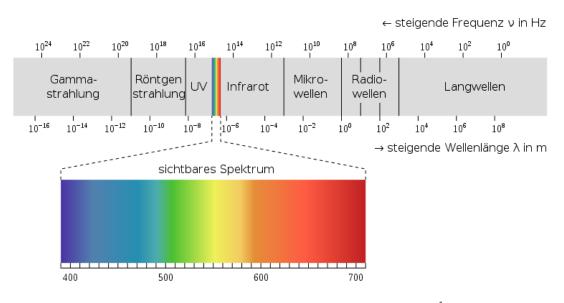


Abbildung 2.1: Das elektromagnetische Spektrum¹

- Gammastrahlung: Gammastrahlung entsteht bei Radioaktiven zerfällen, wie beispielsweise Selen mit der Nuklidzahl 70. Detektieren kann man die Strahlung mit einer Nebelkammer oder einem Geiger-Müller-Zählrohr.
- Röntgenstrahlung: Diese Strahlung wird in der Medizin und in der Industrie viel eingesetzt zur Untersuchung von Materialen. Die Röntgenstrahlungwird dabei in einer Röntgenröhre durch das abbremsen von schnellen Elektronen erzeugt. Man kann die Strahlung durch Fotoplatten nachweisen.
- UV: UV-Strahlung entsteht in der Sonne. Sie ist noch hochenergetisch genug um erbgutschädigend zu wirken. Man kann sie mir Fotoplatten oder über den Fotoeffekt nachweisen.
- Sichtbares Licht: Dieses wird von der Sonne emmitiert. Nachweisen kann man es mit der Sonne oder einem Fotowiderstand und einem entsprechendem Messgerät.

¹https://de.m.wikipedia.org/wiki/Datei:EM-Spektrum.svg

- Infrarot: Infrarotstrahlung entsteht auch in der Sonne. Man kann sie durch thermische Detektoren wie Bolometer nachweisen.
- Mikrowellen: Die wohl bekannteste technische Anwendung ist der "Mikrowellenherd".
 Dort werden die Wellen durch einen Magnetron erzeugt. Nachweisen kann man sie mit einer passenden Antennen und einem Messgerät. Die länge der Antenne muss zur Welle passen.
- Radiowellen: Diese k\u00f6nne naturlich entstehen. Dort werden sie duch die Temperatur der Atmosph\u00e4re selbst erzeugt. Detektieren kann man die Wellen mit einer passenden Dipolantenne.
- Langwellen: Langwellen können von Langwellensendern gesendet werden. Empfangen kann man sie mit einer passenden Dipolantenne.

2.2 Vom kontinuierlichen zum diskreten Spektrum

Wenn man die Wärmestrahlung betrachtet, sieht man kontinuierliche Spekteren. Dies ändert sich, wenn man nur einzelne Atome, beziehungsweise Gase von Atomen betrachtet. Bei diesen kann man im Spektrum klar voneinander getrennte Linien erkennen. Diese Linien nennt man Spektrallinien.

Sie kommen zustande, weil in Atomen die Absorbtion und Emission von elektronagnetischen Wellen nicht kontinuierlich erfolgt. Die Energienniveaus der Atome sind diskret und somit können auch nur Wellen bestimmter Energien absorbiert und emitiert werden. Das die Spektrallinien nicht monochromatisch sind lässt sich mit unterschiedlichen Argumenten erklären. Mit Hilfe der Quantenmachanik lassen sich folgende Aussagen treffen. Die Energie-Zeit-Unschärfe folgt aus der Unschärferelation der Quantenmechanik. Da die Operatoren für Energie und Zeit nicht kommutieren, muss das Folgende gelten.

$$\Delta E \Delta t \geqslant \frac{1}{2} [\hat{H}, \hat{T}] = \frac{\hbar}{2} \tag{2.1}$$

Nehmen wir nun Gleichheit der linken und rechten Seite an und nennen

$$\Delta E = \frac{\Gamma}{2}$$

die Halbwertsbreite. Dann folgt:

$$\Delta E = \frac{\Gamma}{2} = \frac{\hbar}{2\mathcal{T}} \tag{2.2}$$

wobei die Lebensdauer des Teilchens

$$\mathcal{T} = \Delta t$$

hier folgendermaßen angenommen wird.

Man sieht sehr schön dass eine unendlich scharfe Spektrallinie zu Widersprüchen führen würde, wie beispielsweise:

$$\lim_{\Delta E \to 0} \implies \mathcal{T} \longrightarrow \infty \tag{2.3}$$

2 Fragen zur Vorbereitung

Bei unendlich scharfen Spektrallinien müsste diese unendlich lange stabil bleiben. Es sollte also keine Emission geben.

Diese Behauptung wiederspricht jedoch dem Experiment und ist somit falsch.

2.3 Hauptemissionslinien des Quecksilbers

Wie bei jeder Gasentladungslampe beruht der leuchtproszess der Quecksilberdampflampe auf der Ionisation der Quecksilberatome. Den Quecksilber ist noch ein Edelgas beigemischt, welches die Zündung der Lampe erleichtert. Das Leuten entsteht dabei nicht wie bei herkömmlichen Lampen durch einen glühenden Draht, sonder durch die Anregung der Quecksilberatome. Dies geschieht durch SStöße"der Atome mit Elektronen, welche durch das Gas geleitet werden. Die angeregten Atome emitierten bei ihrem zurückkehren in den Grundzustand elektromagnetische Wellen. Diese sind bei Quecksilberlampen im UV-Bereich, welcher ungesund für Menschen ist.

Hier eine Liste der sieben hellsten Spektrallinien in Bereich 300 bis 900 nm.

- 404,65 nm (violett)
- 407,78 nm (voilett)
- 435,83 nm (blau)
- 546,07 nm (grün)
- 576,95 nm (gelb-orange)
- 579,06 nm (gelb-orange)
- 614,95 nm (rot)

Außerdem exisiert noch eine Schwache Linie bei 491,60 nm.

2.4 Vorbereitung für den Versuchsaufbau

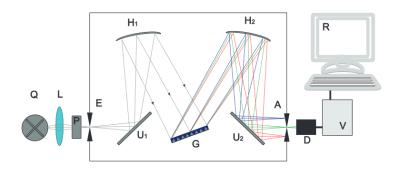


Abbildung 2.2: Versuchsaufbau

Die Sammellinse und der Eintrittsspalt müssen nach der Abbildungsgleichung

$$\frac{1}{f} = \frac{1}{g} + \frac{1}{b} \tag{2.4}$$

In der Abbildungsgleichung bezeichnet b den Abstand vom Bild zur Linse und g den Abstand vom Gegenstand zur Linse. f ist die Brennweite. Setze jetzt b=g, also der Abstand zwischen Lampe, Bild und Spalt sollte gleich sein. So schafft man eine 1:1 Abbildung.

$$\frac{1}{f} = (\frac{1}{b} + \frac{1}{b})^{-1} = (\frac{1}{g} + \frac{1}{g})^{-1} \Rightarrow g = b = 2f$$
 (2.5)

ist dies der Fall. Die Sammellinse sollte also um b vom Eintrittsspaltentfernt sein.

Der Hohlspiegel fungiert in diesem Aufbau wie eine Linse. Damit die Strahlen, welche über einen Spiegel umgeleitet werden, nach dem Spiegel parallel liegen, muss der Eintrittsspalt genau in der Brenneben liegen. Der Abstand zwischen Eintrittsspalt und Hohlspiegel muss also $f_{Spiegel}$ sein.

Beim zweiten Spiegel ist die Argumentation die Selbe, nur in die andere Richtung. Deswegen ist der Abstand zwischen Hohlspiegel und Austrittsspalt $f_{Spiegel}$.

2.5 Spektrales Auflösungsvermögen des Monochromators

Das spektrale Auflösungsvermögen des Monochromator lasst sich in zweit Teile aufteilen. Der eine Teil $\Delta \lambda_s$, welcher von den Spalten herrührt und den Teil $\Delta \lambda_G$, welcher vom Gitter erzeugt wird.

 $\Delta \lambda_S$ weiderum lässt sich in die Teile $\Delta \lambda_{S_{ein}}$ und $\Delta \lambda_{S_aus}$ unterteilen, welche jeweils zu Eingangs- bzw. Ausgangsspalt gehören.

$$\Delta \lambda_S = \sqrt{(\Delta \lambda_{S_{ein}})^2 + (\Delta \lambda_{S_{aus}})^2} = \frac{b}{f} \sqrt{(s_{Ein})^2 + (s_{Aus})^2}$$
 (2.6)

Hier ist b die Gitterkonstante, f die Brennweite des Hohlspiegel und $s_{Ein/Aus}$ die Spaltbeite des Ein-/Ausgangsspaltes.

Dieser Linienbreite $\Delta \lambda$ ist in unserem Fall:

$$\Delta \lambda_s = \frac{\frac{1}{1200 \frac{1}{mm}}}{250mm} \sqrt{2} * 20\mu m = 94.28pm \tag{2.7}$$

 $\Delta \lambda_G$ ist in diesem Fall:

$$\Delta \lambda_G = \frac{\lambda}{kN} = \frac{546nm}{1 \cdot 58mm \cdot 1200 \frac{1}{mm}} = 7.84pm$$
 (2.8)

Die beiden Werte liegen Größenordnungen außeinander.

$$\Rightarrow \Delta \lambda_M = \sqrt{(\Delta \lambda_s)^2 + (\Delta \lambda_G)^2} = 94,60pm \approx \Delta \lambda_s$$
 (2.9)

Das heißt, dass der Anteil, der vom Gitter kommt, vernachlässigbar ist.

2.6 Faltung zweier Rechtecksfunktionen

Um eine Faltung zu berechnen gibt es mehrere Möglichkeiten. Ein Lösung ist es den Faltungsatz zu verwenden. Dieser besagt, dass bei Funktionen f und g im Ortsraum mit den zugehörigen Funktionen \tilde{f} und \tilde{g} im Fourierraum gilt:

$$f * g = \mathfrak{F}^{-1}(\tilde{f} \cdot \tilde{g}) = g * f \tag{2.10}$$

Dieses Vorgehen ist aber manchmal etwas umständlich. In einfacheren Fällen wie diesem hier ist eine graphischen Lösung einfacher. Bei dieser Zeichet man die Graphen beider Funktionen. Dann spiegelt man den zu verknüfenden Graphen an der y-Achse und ßchiebt"diesen dann über den ersten Graphen. Die Fläche die sie sich überschneiden ist dann die Funktion f * g.

In diesem Fall nehmen wir zwei Rechtecksfuntionen mit Höhe eins und Breite a bei Rechteck 1 und b bei Rechteck 2. Die beiden Rechtecke sind Achsensymetrisch bezüglisch der y-Achse. Jetzt können zwei Fälle Auftreten:

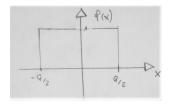


Abbildung 2.3: Skizze von f

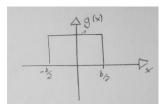


Abbildung 2.4: Skizze von g

• Fall 1: a = b

In diesem Fall entsteht ein perfektes Dreieck, da nur in einem Punkt die volle Fläche erreicht ist. Die maximale Überschneidung der beiden Graphen ist daher $a \cdot 1 = a$.

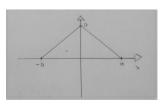


Abbildung 2.5: Skizze von f * g mit a = b

• Fall 2: a' > b' Diesmal sind die beiden Dreieck nicht Deckungsgleich. Deshalb ist die maximale Überschneidung hier nur $b' \cdot 1 = b'$. Es ist also kein Dreieck wie in Abbildung 2.5, sondern dem Dreieck wurde seine Spitze abgeschnitten.

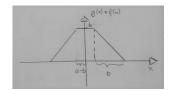


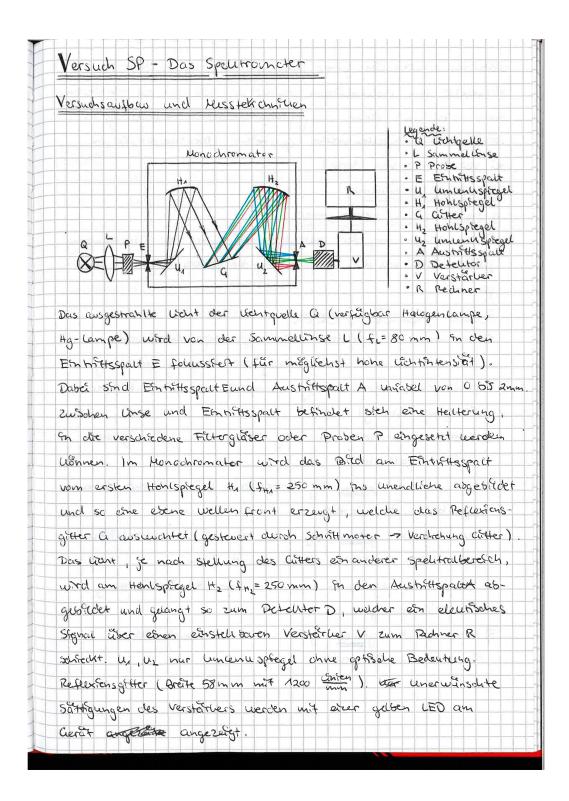
Abbildung 2.6: Skizze von f * g mit b < a

• Fall 3: a'' < b'' Dieser Fall ist identsich zu Fall zwei, da man O.b.d.A. a'' und b'' vertauschen kann laut Gleichung 2.10. Das heißt, in diesem Fall erhält man wieder ein angeflachtes Dreieck.

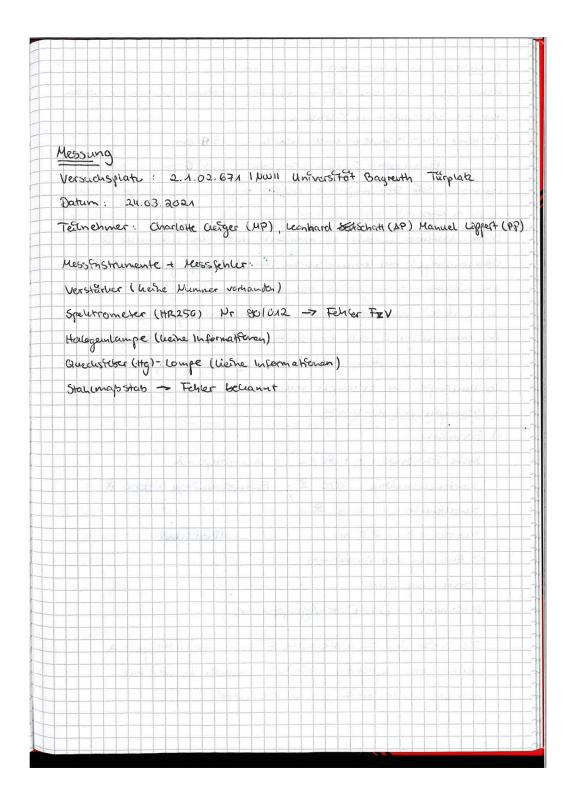
An dieser Stell sieht man, dass es sinvoll ist die Eingangs- und Ausgangsspaltbreite gleich zu wählen, da man dann den größten "Peak"bekommt. Wenn man sie nicht gleichgroß wählt schneidet es einem den höchsten Ausschlag ab, was schlecht für die Messung ist. Man sollte jedoch die Spalte nicht zu klein machen, da dann die Intensität nach den Spalten nachlässt.

3 Messprotokoll

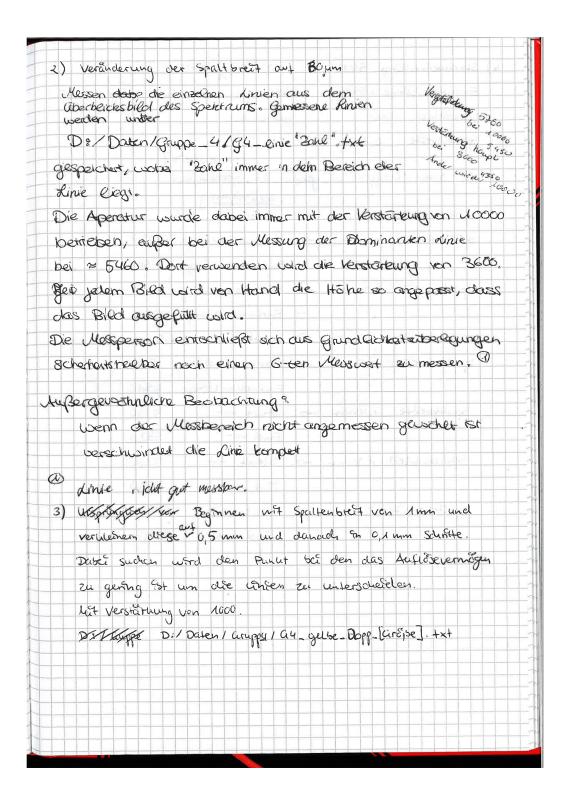
Das Messprotokoll wurde am Versuchstag handschriftlich erstellt und hier als PDF-Datei eingefügt. Dabei wurden Durchführung und Aufbau schon vorher in dieses Dokument beschrieben, je nachdem. test



Westeristen & wird ein gelber wanten filter (langpassfilter) eingesetzt um Wellenlängen Weiner als 490 mm zu bledderen. Auch wird mit einen compromiss zwischen Auflesungs vermögen und Spattenborite gearbeitet (Richtwerskt: 60 gum se Verstärlung von 3000). Versuch sourch führung A. 15. C. 1 Justierung des spelltro meters Durch Verwendung der Halegenlampe wird der Strahlengang Justiert Datret soll die Ausleechtung der cutters möglichst homo. gen seen. 2 Hessunger mit Hg-lumpe 1) Ausnahme des spelitrums der Hg-lampe im Bereten von 300 55 900 nm Wederholong der shessung mit langpass filter (Unterscheildung von Interferenzmansona höherer Bengingsordnung) 2) Augnatu, Augnahme von 5 kg-Efnzeichten bei mögwehst Weener Spaltenbrute 3) hiersing der gelben Hg- Doppellinit bei unterschitchtehen Spalt breaten In Beresel van 100 pm bis 1mm 4) Messing der gränen Hg-Unite bet 10 unterschreditiken Spattbreiten zwischen 100 um und 2mm Die zwei vorangegungenen Puntite dienen der Bestimmung des Autioseverniques. 5) hessung der grunen Hg- Enre mit unterschrechten Ein- und Aus mitts spatten



1. Justieren des spentrometers Mehre Dinge sind out onem Schliften justferfor Darunter fallen day de wicht quelle G & Grasc L. Abstand Emmittsspart E und wise L: 15,8 cm Ernhittsspack E und Lichtquelle a: 31,0 cm (genessen Star Startmapstato, relativ ingenew da Hapsters mur gras antegioar) Drese Adstânce worden so ermittelt, dass the cichtquelle Q (Halogenlampe) auf einen Schirm vor dem Speegel U en nogleenst homogenes tundes with execut. Der solvin wird date von open durch eine vormentung eingeschöben, Bet dem atter a soil es auch das glubere Ble Bred zeigen und auf dem Schirm von Uz sell ein Spelitrum der Heilogenlampe zu erhonnen sehn. 2. lessingen not Hg-lange 1) Etnstellung: Breite Embitsspalt E: 80 um = Austritspart A Startweller lange: 3000 A; Endweller lange: 9000 & Schritterite: 5 R Hessdauct: 250 ms Verstartun -> Estegung des aussites Emstelling guld Datemane: De/DateNgruppe_4. Die Breite des Erntittsspalts E und Austrittsspalt A werden immer synchron verändert, weshalb ab lifer hur noch von Spaiten breite geschnichen wird.



4)	Startwellenich	ge:5420		Di lerrye	per		14.00(5)	124
	Endwellenläng	e = 5485	,	lessinger i	widen	met lanc	boss terrer	`
	Verstärker: 1	ccc		genessen.		astičijo.	1000	
	Spallenbreite:	C, emm				AL NASHER		H
			i mu		Henbreit		495,2	51.
	D:/Daten/Ca	rapp.41 Ceu	-gaer	ne_ Au_ Ope	Who	1		
	Spallenbreite	: 0,4 mm	>	<u>Veränder</u> Verstärko	4:316			
	spallenbreite	: 0,6 mm		Startevelle	ınlänge:	5420		
120				Endueller	0		74 W B	-1
	Spallenbreite	· O Smm	->	Startwell	enlænge	5410	129 Ju	
				Enduelle	4 lange	: 5500	1862 20	J.
	Spalten breite	: 1,0 mm	->	versterlu				J.
	Spatter breite			Startevell				
				Endwelle	0			
	Spaltbreite	1 (1)0 10			174 2 2 2 1	5390	epins C	151
	Spacesia te	or,-conon					Amol	П
				End -11-	V Isla	5520		
	Spaltenbre	7:1,8mu	ィーフ	Stert	-11-	5330		
				Find -1	(- -	5530	4444	
	Spaltenbier	e: 2,0 mm	~ -7	Stert	-11-	5370	745/25U	(8)
				End.	-11-	5540	- July 1	
							- HeatT	
				M M / 2	10 0		2 10 115	
					atk to		30 190	
	1/3 34.7		alig	SID TOMBO	Lestino	va Na	20-15	
								+

5)	UR	DE Conny	[DA Comm]	Verähderung
	A	0,1	0,5	- Verstartier: 1000
		1.51		Stert: 5370 End: 5540 -> Verstärter: 99,856
-	2	0,5	1,5	-> Verstärber: 99,856
-	72		65	
	3	1,0	0,5	
	ч	0,5	1,0	-> Steart: 5410 Encl: 5500
			7,0	
	5	0.5	OA	Date
-	6			D:/Daten/angreu/au-gruene_Hg-inic_
-	-	\vdash		- 60 7 - 60 17 15 17 17
+	7			A5_LGGZ E CWERTJ_A CWERTJ.+X+.
\pm	8			
	0			
	9			
	10			
+				
	(-	1 1	. 1	
	a	lly	14 (N/N+
	V	7/ 4		
			$\cup U \cup \cup$	/ / 02
4				
-				
-				
+				
-				
-				
-				
+				
-				

4 Auswertung und Diskussion

4.1 Diskussion der Übersichtsmessungen

Nach dem justieren der Apperatur mit der Halogenlampe verwenden wir die Quecksilberdampflampe, um deren Spektrum auszumessen. Dabei stellen wir fest, dass das Spektrum nicht kontinuierlich ist, wie man es vieleicht erwarten würde. Stattdessen stechen bestimmte Peaks klar heraus. Diese sind zum Teil charakteristisch für die Quecksilberdampflampe, was in Kapitel "4.2" auf Seite S.20 genauer behandelt wird.

In der Übersichtsmessung des Spektrums stechen vorallem die Peaks bei 5460Å und 4360Å. Beim Vergleich der Messung mit und ohne dem Gelbfilter fällt auf, dass manche Linien bei der Messung mit Filter verschwinden. Das liegt an der Eigenschaft des Farbglases die Beugungen höherer Ordnung herauszufiltern. Diese werden in der Intensität stark geschwächt. Um dies zu verdeutlichen haben wir bei der Darstellung 4.1 die Intensität jeweils durch den Maximalwert geteilt. Aus diesem Grund lässt sich das "Abdämpfen" der Beugungen höherer Ordnung besser beobachten.

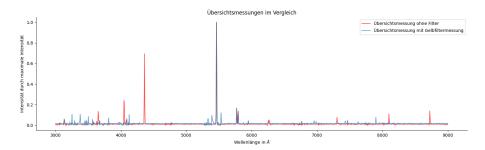


Abbildung 4.1: Messung mit und ohne Gelbfilter im Vergleich

Unter berücksichtung von Grafik 4.1 wird deutlich, dass die Peaks bei 4360Å, 4045Å und 3650Å von der Beugung 2.Ordnug des Spektrometers kommen.

4.2 Literaturvergleich der gemessenen Werte

Im folgenden werden die Literaturwerte (Lide, 2003, S. 1474) mit den gemessenen Werten verglichen. Dabei wird der Peak im Diagramm abgelesen und dann der dazugehörenden exakt Messwert der x-Achse in den Daten nachgeschlagen. Die nicht in der Literatur erwähnten Peaks werden außenvor gelassen, da sie vermutlich zu dem in der Lampe

verwendetem Edelgas gehören. Daraufhin wird die Differenz des Literaturwertes mit dem des Messwerts berechnet und der Messfehler des jeweiligen Messwertes ermittelt. Diese wird dann in der Grafik 4.2 in einem Diagramm aufgetragen. Verwede zur Berechnung

Literaturwerte in Å	Messwerte in Å	Betrag der Differenz in Å	Fehler der Messung in Å
3650.15	3655	4.85	3.7
4046.56	4045	1.56	3.7
4358.34	4360	1.66	3.7
5460.75	5460	0.75	3.7
5769.6	5770	0.4	3.7
5790.7	5795	4.3	3.7
6234.4	6265	30.6	3.7
7346	7305	41.0	3.7

Tabelle 4.1: Vergleich der gemessenen Werte mit den Literaturwerten

der Fehler folgende Formel:

$$\Delta \lambda = \sqrt{2} \cdot \frac{b}{f} * s_e \tag{4.1}$$

Hierbei ist b die Gitterkonstante, f die Hohlspiegelbrennweite und s_e die Breite des Ein-/Austrittsspaltes.

Gitterkonstante b 833nmHohlspiegelbrennweite f 250mm

Wenn man dies in einem Diagramm aufträgt, sieht man sehr schön, dass Differenz und Messfehler in der gleichen Größenordnung liegen. Dabei werden nur die Hauptemmissionslinien aufgetragen, da diese sehr eindeutig zuordenbar sind. Die aufgetragenen Linien sind die Linien bei 365nm, 404nm, 435nm, 576,9nm und 579,07nm.

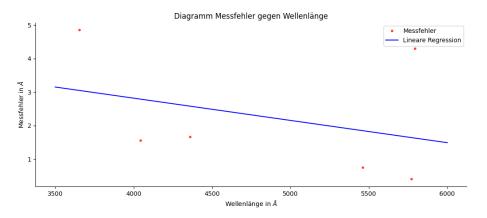
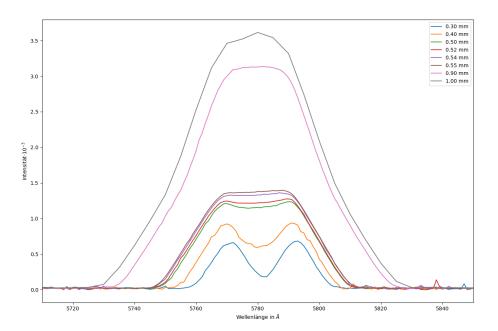


Abbildung 4.2: Fehler in der Übersichtsmessung

4.3 Auflösungsvermögen der Spektrometers

Für die Bestimmung des Auflösevermögens eines Spektrometers gibt es mehrere Möglichkeiten. Die im folgenden Ausgewertete ist die, bei der man zwei benachbarter Spektrallinien verwendet. Wir haben die gelbe Hg-Doppellinie bei unterschiedlichen Spaltbreiten im Bereich von $100\mu\mathrm{m}$ bis 1mm gemessen. Unsere genauen Spaltbreiten sind: 1mm, 0,9mm, 0,55mm, 0,54mm, 0,52mm, 0,4mm und 0,3mm. // Wie schon in den Fragen zur Vorbereitung erarbeitet, berechnen wir nun das Auflösungsvermögen. Dabei wird $\Delta\lambda_G$ wir schon beschrieben vernachlässigt. Die gerade noch so unterscheidbaren Peaks sind graphisch bei ca. $500\mu m$ auszulesen.



$$\Delta \lambda_M = \Delta \lambda_S = \sqrt{\frac{b^2}{f^2} (s_e^2 + s_a^2)} \tag{4.2}$$

Bei Annahme eines Rechteckprofils statt eines Gaußprofils und $s_e = s_a$:

$$\Delta \lambda_M = \sqrt{2} \frac{b}{f} \cdot s = \sqrt{2} \cdot \frac{0.5}{1200 \cdot 250} = 23,57nm \approx \Delta \lambda_s$$
 (4.3)

wobei hier wie in den Fragen zur Vorbereitung beschrieben b die Gitterkonstante und f die Brennweite des Hohlspiegels ist und der Anteil der Gitterkonstante vernachlässigbar ist (siehe FzV 5)

Die Werte für das Auflösevermgen der beiden Peaks, kann man aus dem Graphen lesen. Somit folgt:

$$\lambda_1 = 577, 5nm \qquad \lambda_2 = 579, 5nm$$
 (4.4)

$$\Delta \lambda = 2nm \tag{4.5}$$

$$A_{S_1} = \frac{\lambda}{\Delta \lambda_S} = 432,41$$
 $A_{S_2} = \frac{\lambda}{\Delta \lambda_S} = 433,91 \mu m$ (4.6)

Die theoretische Spaltbreite berechnet sich folgendermaßen:

$$s_{theoretisch} = \frac{\Delta \lambda f}{b} = \frac{2 \cdot 10^3 \cdot 250}{\frac{1}{1200}} = 600 \mu m$$

stheoretische Spatiblierte berechnet sich logender masch. $s_{theoretisch} = \frac{\Delta \lambda f}{b} = \frac{2 \cdot 10^3 \cdot 250}{\frac{1}{1200}} = 600 \mu m$ Beide Auflösungsvermögen (theoretisch und graphisch-rechnerisch) befinden sich in der gleichen Größenordnung. Jedoch unterscheiden sie sich deutlich voneinander. Da man schon ab 0,55 die Peaks nicht mehr unterscheiden kann und nur noch ein Plateau ersichtlich ist, erkennt man, dass auch bei $s = 600\mu m$ (wie der theoretische Wert) die Peaks nicht mehr zu unterscheiden sind, weshalb deutlich wird, dass der theoretische Wert nicht mit dem Experimentellen übereinstimmt.

4.4 Linienbreite als Funktion der Ein-/Ausgangsspaltbreite

Ein entscheidender Faktor bei der Spektroskopie ist die Breite des Eingangs- und Ausgangsspaltes. Diese beeinflusst unteranderem maßgeblich die Breite, in der die Linien erscheinen. Deutlich wird dies in Grafik 4.3. In dieser wurden die auf Eins normierten Linien gleichzeitig dargestellt. Man sieht schön, dass bei breiteren Ein- und Ausgangsspalten auch die Linien breiter werden. Dies war auch zu erwarten, da sowohl bei rechteckigem als auch bei dem gaußförmigen Intensitätsprofil, die Linienbreite direkt proportional zu den Spaltbreiten ist. Die schwarze Linie mit dem Namen "Breitenmessung" dient der Verdeutlichung der Auswertmethodik. Hier wurde grafisch ausgewertet. Um das Problem zu umgehen, zu entscheiden, wo genau die Linie bei Null beginnt, nimmt man sie einfach bei halber Intensität die Linienbreite. Dies vergrößert jedoch den Fehler, da die Ablesegenauigkeit durch die Auflösung der Grafik begrenzt ist.

Beim Auswerten der Grafik ergeben sich folgende Linienbreiten: Die "Reale Linienbreite,, wird dabei nach folgender Formel aus dem Skript¹ breechnet.

$$\Delta \lambda_L = \sqrt{(\Delta \lambda)^2 - (\Delta \lambda_G)^2 - (\Delta \lambda_S)^2} \approx \sqrt{(\Delta \lambda)^2 - (\Delta \lambda_S)^2}$$

Diese werden dann auch in Grafik 4.4 aufgetragen. Es fällt dabei auf, dass es einen massiven Unterschied zwischen "Reale Linienbreite,", theoretisch Berechneter und gemessener Linienbreite gibt. Die theoretische Liniennbreite wurde hier mit einem linearen Übergang zwischen der Annahme, dass es sich um ein Gauß-/Rechtechsintensitätsmuster handelt, erstellt. Am Anfang scheint diese Vorhersage sehr treffend zu sein. Gegen Ende

¹Versuch SP: Das Spektrometer auf Seite SP-3 Gleichung 7

4 Auswertung und Diskussion

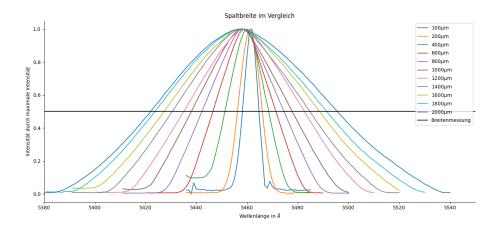


Abbildung 4.3: Linienbreiten im Vergleich

Spaltbreite in μm	Linienbreite $\Delta \lambda$ in Å	Fehler $s_{\Delta\lambda}$ in å	Reale Linienbreite in Å
100	6.5573	0.8	5.6477
200	9.8360	0.8	7.2345
400	18.0327	0.8	12.1468
600	25.4098	0.8	15.6837
800	31.9672	0.8	17.6454
1000	40.9836	0.8	23.8628
1200	48.3606	0.8	27.2035
1400	54.9180	0.8	28.9819
1600	61.4754	0.8	30.6113
1800	68.0327	0.8	32.1144
2000	73.7704	0.8	31.6416

Tabelle 4.2: Linenbreite in Abhängigkeit der Spaltbreite

hin weicht die Messung jedoch deutlich von dem theoretischen Wert ab. Das könnte unter anderem daran liegen, dass die Breite des Eingangsspaltes bei dieser Prognaose als vernachlässigbar klein angenommen wird. Dies trifft jedoch bei Spaltbreiten von fast 2mm nicht mehr zu. Der Unterschied zwischen "Reale Linienbreite," und Messwerten in dieser Größenordnung ist aus unserer Sicht schlichtweg nicht erklärbar. Wahrscheinlich handelt es sich hier um einen Berechnungsfehler, genauer einen fehlenden Faktor zwei, der uns auch bei genaustem Hinschauen nicht aufgefallen ist. Multipliziert man den Realen Wert mit zwei erhält man nämlich Grafik 4.5.

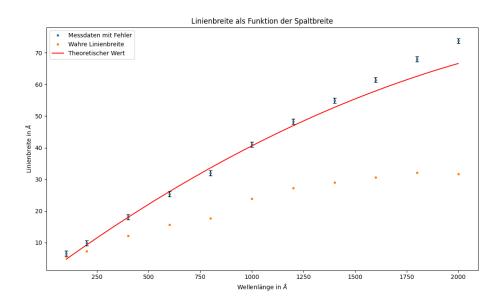


Abbildung 4.4: Linienbreiten als Funktion der Spaltenbreite

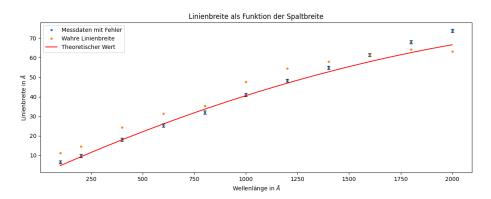


Abbildung 4.5: Spekulation über einen Rechenfehler

4.5 Faltung bei ungleicher Spaltbreite

Theoretischer Hintergrund

In den Fragen zur Vorbereitung haben wir uns mit der Thematik der Faltung zweier Rechteckfunktionen, beschäftigt. Vor allem im Bezug zu unterschiedlichen Ein- und Austrittspaltbreiten haben wir die Ergebnisse interpretiert. So haben wir herausgefunden, dass es bei einer Faltung zu einer nach obenhin schmaler werdenden Trapezfunktion führt, welche oben ein Plateau in der Mitte besitzt.

Sind beide Rechteckfunktionen gleich groß, so erhält man eine Dreiecksfunktion mit

4 Auswertung und Diskussion

optimaler Intensität. Die Rechteckfunktionen entsprechen den (Anfangs- bzw. End-)Spaltbreiten. Wenn diese unterschiedlich sind, so ist das zu messende Signal kleiner und schwächer als bei gleichen Spaltbreiten. Diesen Theoretischen Hintergrund kann man durch unsere Messungen bestätigen.

Interpretation

Wir betrachten im Folgenden diese Einstellungen bei unseren Messungen:

Eingangsspalt: 1,0mm
 Eingangsspalt: 0,5mm
 Eingangsspalt: 0,5mm
 Eingangsspalt: 0,5mm
 Eingangsspalt: 0,5mm
 Ausgangsspalt: 1,0mm
 Eingangsspalt: 0,5mm
 Ausgangsspalt: 0,1mm

Bei den Graphen wurde die Intensität gegen die Wellenlänge aufgetragen.

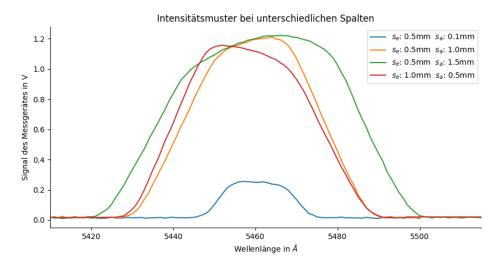


Abbildung 4.6: Intensitätsmsuter bei unterschiedlichen Ein- und Ausgangsspaltbreiten

Im Vergleich zu den vorherig gemessenen Messungen erkennt man, dass es ein deutlich ersichtliches Plateau gibt. Zusätzlich zu beachten ist die geringe Intensität von ca. 1,2 Volt bei den Messungen 1. bis 3. und sogar nur 0,25 Volt bei Messung 4. Der Grund dafür ist die oben angeführte Faltung von Rechteckfunktionen. Die geringe Intensität bei der letzzten Messung ist darauf zurückzuführen, dass die Spaltbreiten sehr niedrig sind und nah beieinander liegen. Man kann auch erkennen, dass das Plateau immer deutlicher zu sehen ist, je höher der Ausgangsspalt ist. Zudem kann man auch einen guten Augenmerk auf die Breite der Messergebnisse legen. Hier merkt man, dass bei der ersten Messung die Breite 60 Angström misst, bei der zweiten Messung 75, bei der dritten wieder 60 und bei der letzten nur 30. Der Grund dafür könnte der Abstand

zwischen den Spaltbreiten sein, da sowohl die erste, als auch die dritte Messung 0,5mm Unterschied haben. Auch ist zu erkennen, dass je größer eben dieser Abstand ist, desto breiter ist der Graph.

5 Fazit

Das Ziel dieses Versuches war die Leistungsfähigkeit und Funktionsweise des Spektrometers kennenzulernen. Dies wurde erreicht, indem wir Spektrallinien vermessen haben und das Transmissionsverhalten eines Filterglases untersucht haben. Außerdem haben wir eine Methode zur Ermittlung des Auflösungsvermögens gelernt. Der Umgang mit einem Messprogramm wurde außerdem nochmal geübt. Dabei begegneten uns Probleme, welche später bei eigenständigem Arbeiten auch auftreten. Die von dem Programm ausgegebenen Dateien sind beispielsweise im ".txt"-Format, wobei die Kommazahlen mit Kommata abgetrennt sind. Software zum Plotten erwartet jedoch csv-Dateien. Bei diesen ist die Zeilentrennung ein Semikolon und das Komma ein Punkt. Diese Schwierigkeiten zu Lösen war gutes Training für zukünftige Auswertungen.

Literaturverzeichnis

Lide, David R. 2003 ${\it Handbook}$ of ${\it Chemestry}$ and ${\it Physikcs},$ 84. CRC Press.