V61 - Helium-Neon-Laser

Michael Gutnikov michael.gutnikov@udo.edu Lasse Sternemann lasse.sternemann@udo.edu

Durchgeführt am 8.11.2021

Inhaltsverzeichnis

1	Durchführung				
	1.1	Versuchsaufbau			
	1.2	Kalibrierung des Magnetfelds			
	1.3	Vermessung der Spektrallinienaufspaltung			
2	Aus	wertung			
	2.1	Kalibirierung des Elektromagneten			
	2.2	Bestimmung der Wellenlängenaufspaltung			

1 Durchführung

1.1 Versuchsaufbau

Um die Spektrallinien und deren Aufspaltung zu vermessen, wird eine Cadmium-Spektrallampe innerhalb eines Elektromagnetens so platziert, dass das Licht der Lampe senkrecht zu den Magnetfeldlinien beobachtet werden kann. Dieses ausgesendete Licht wird zunächst durch das Objetiv O kollimiert und anschließend durch die Kondensorlinse L_1 möglichst genau auf den Spalt S_1 abgebildet. Hinter dem Spalt wird das Licht durch die Linse L_2 erneut kollimiert und durchläuft daraufhin ein Geradsichtprisma, in dem die Wellenlängenkomponenten aufgrund unterschiedlich starker Brechung räumlich getrennt werden. Es ergeben sich eine grüne, blaue, dunkelblaue und rote Komponente. Die nun getrennten Komponenten durchlaufen einen Polarisationsfilter, der ermöglicht nur ausgewählte Übergänge zu beobachten und werden durch die Linse L_3 auf einen weiteren Spalt S_2 fokussiert. Dieser ist verschiebbar, sodass eine ausgewählte Wellenlängenkomponenten den Spalt durchlaufen kann, während alle anderen Komponenten blockiert werden. Zuletzt wird das Licht über die Linse L_4 auf die Lummer-Gehrcke-Platte fokussiert. Diese erzeugt ein Interferenzmuster, das über eine Digitalkamera aufgenommen und aus dem die Wellenlänge des Lichts bestimmt werden kann.

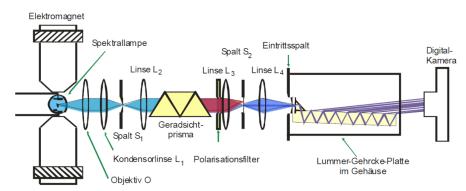


Abbildung 1: Der Aufbau zur Vermessung der Spektrallinien sowie deren Aufspaltung. Das Licht stammt aus einer Cadmium-Spektrallampe und die Spektrallinien werden durch einen Elektromagneten aufgespalten. Anschließend wird das Licht durch ein Geradsichtprisma räumlich in seine Wellenlängenkomponenten zerlegt. Die Komponenten können einzeln auf eine Lummer-Gehrcke-Platte abgebildet werden und erzeugen dort ein Interferenzbild.

1.2 Kalibrierung des Magnetfelds

Für die Auswertung der Aufspaltung ist die Kenntnis des angelegten Magnetfelds notwendigs. Da das Magnetfeld jedoch nicht gemessen werden kann, während die Spektrallampe in den Elektromagneten eingesetzt ist, wird das Magnetfeld im Zentrum des Elektroma-

gneten zunächst kalibriert. Dazu wird das Magnetfeld in Abhängigkeit vom angelegtem Spulenstrom mit einer Hall-Sonde im Bereich von 0,4 A bis 7,2 A vermessen. So soll ein Zusammenhang zwischen Magnetfeldstärke und Stromstärke ermittelt werden, der es ermöglicht die angelegte Magnetfeldstärke über den Spulenstrom zu berechnen.

1.3 Vermessung der Spektrallinienaufspaltung

Vermessung des normalen Zeeman-Effekts

Zur Vermessung des normalen Zeeman-Effekts wird die rote Spektrallinie untersucht. Dazu wird diese auf die Lummer-Gehrcke-Platte abgebildet und das Interferenzbild für vier Fälle aufgenommen.

- $$\begin{split} &1. \ \, I_{Spule} = 0 \, A, & \varphi_{Pol} = 0^{\circ} \\ &2. \ \, I_{Spule} = 0 \, A, & \varphi_{Pol} = 90^{\circ} \\ &3. \ \, I_{Spule} = 5 \, A, & \varphi_{Pol} = 0^{\circ} \\ &4. \ \, I_{Spule} = 5 \, A, & \varphi_{Pol} = 90^{\circ} \end{split}$$

In den ersten beiden Fällen liegt kein Magnetfeld an und die Spektrallinie sollte nicht aufgespalten sein. Im dritten und vierten Fall sind die Spektrallinien aufgespalten. Es sollte dennoch nur im dritten Fall eine optische Aufspaltung erkennbar sein, da das Licht des normalen Übergangs hier nicht durch den Polarisationsfilter herausgefiltert wird.

Vermessung des anormalen Zeeman-Effekts

Zur Vermessung des anormalen Zeeman-Effekts wird die blaue Spektrallinie untersucht. Diese wird wie die rote auf die Lummer-Gehrcke-Platte abgebildet und das Interferenzbild für folgende vier Fälle aufgenommen. Hier ist der letzte Fall durch eine Magnetfeldstärke definiert, da die zugehörigen Daten aus einem externen Experiment übernommen werden mussten.

- $$\begin{split} &1. \ \, I_{Spule} = 0 \, A, & \varphi_{Pol} = 0^{\circ} \\ &2. \ \, I_{Spule} = 0 \, A, & \varphi_{Pol} = 90^{\circ} \\ &3. \ \, I_{Spule} = 2,6 \, A, & \varphi_{Pol} = 0^{\circ} \end{split}$$

- 4. $B_{\text{Spule}} = 1,009 \, \text{T}, \qquad \varphi_{\text{Pol}} = 90^{\circ}$

Erneut sollte für die ersten beiden Fällen keine Aufspaltung zu sehen sein. Im dritten und vierten Fall sind die Spektrallinien erneut aufgespalten. Bei dieser Beobachtung sollte die optische Aufspaltung im Gegensatz zur Beobachtung des normalen Zeeman-Effekts im vierten Fall bei einem Polarisationswinkel von 90° zu sehen sein.

2 Auswertung

2.1 Kalibirierung des Elektromagneten

Die gemessenen Wertepaare aus angelegtem Spulenstrom und erzeugtem Magnetfeld am Ort der Spektrallampe sind in Grafik 2 aufgetragen. Zur Zuordnung einer Magnetfeldstärke B zu einem angelegten Spulenstrom I, wird eine Funktion dritter Ordnung an die Werte angepasst. So ergibt sich die Funktion

$$B(I) = aI^3 + bI^2 + cI + d (1)$$

mit den Parametern

$$a = -0.0005626\,\mathrm{T/A^3} \tag{2}$$

$$b = 0,000\,266\,65\,\mathrm{T/A^2} \tag{3}$$

$$c = 0.106\,922\,88\,\frac{\mathrm{T}}{\mathrm{A}}\tag{4}$$

$$d = -0.00662435 \,\mathrm{T},\tag{5}$$

die die Magnetfeldstärke in Tesla angibt.

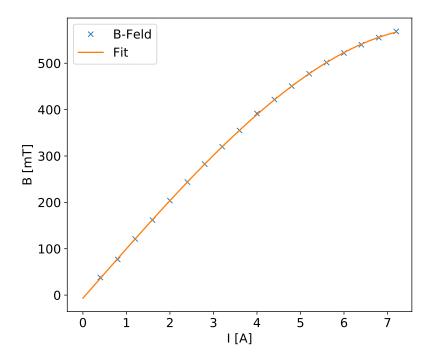


Abbildung 2: Die gemessenen Magnetfeldstärken B sind gegen die angelegten Stromstärken I aufgetragen. Zur Beschreibung des Zusammenhangs wird ein Polynom dritter Ordnung an die Messwerte angepasst.

2.2 Bestimmung der Wellenlängenaufspaltung

Untersuchung des roten Übergangs

Zunächst wird die Verschiebung der Maxima im Interferenzmuster für den roten Übergang der Wellenlänge 643,8 nm untersucht. Für eine Einstellung des Polarisators auf 90° wird wie aus der Geometrie des Aufbaus zu erwarten keine Aufspaltung der Interferenzmaxima beobachtet.



Abbildung 3: Die gemessenen Magnetfeldstärken B sind gegen die angelegten Stromstärken I aufgetragen. Zur Beschreibung des Zusammenhangs wird ein Polynom dritter Ordnung an die Messwerte angepasst.

Durch Einstellen des Polarisators auf 90° wird der σ -polarisierte Anteil des Lichts untersucht. Hier stellt sich wie Abbildung sadsad zu sehen bei einem angelegten Magnetfeld von 465 mT eine Verschiebung der Interferenzmaxima ein. Aus dem Interferenzmuster bei ausgeschaltetem Magnetfeld wird der Abstand zwischen den Maxima ohne Zeeman-Aufspaltung Δs für 13 Maxima ermittelt. Analog wird die Aufspaltung der Maxima bei eingeschaltetem Magnetfeld δs aus dem aufgenommenen Interferenzmuster abgelesen. Diese Werte sowie die daraus über Formel REFERENZ EINFÜGEN berechnete Verschiebung der Wellenlänge $\delta \lambda$ sind in Tabelle 1 aufgelistet. Aus diesen wird die mittlere Wellenlängeverschiebung berechnet, die sich zu

$$\overline{\delta \lambda_{{\rm rot},\sigma}} = (8.92 \pm 0.12)\,{\rm pm}.$$

ergibt. Mit dieser wird der Lande-Faktor
g berechnet, indem die Energieaufspaltung ΔE nach diesem umgestellt wird und diese
 Energieänderung aufgrund der Zeeman-Aufspaltung über

$$\Delta E = \frac{\delta E}{\delta \lambda} E(\lambda)$$
 mit $E(\lambda) = \frac{hc}{\lambda}$

mit der Wellenlängenverschiebung verknüpft wird. Der Lande-Faktor ergibt sich zu

$$g_{\text{rot},\sigma} = 0.993 \pm 0.013.$$

Tabelle 1: Die abgelesenen Abstände der Interferenzmaxima $\Delta s_{{\rm rot},\sigma}$ bei ausgeschaltetem Magnetfeld, die Aufspaltung der Interferenzmaxima $\delta s_{{\rm rot},\sigma}$ sowie die berechnete Wellenlängeverschiebung $\delta \lambda_{{\rm rot},\sigma}$

$\Delta s_{\mathrm{rot},\sigma}$ [Pixel]	$\delta s_{{ m rot},\sigma}$ [Pixel]	$\delta \lambda_{{ m rot},\sigma} \ [{ m pm}]$
61 ± 1	23 ± 1	$9,\!22 \pm 0,\!43$
61 ± 1	21 ± 1	$8,42 \pm 0,43$
62 ± 1	23 ± 1	$9,08 \pm 0,43$
60 ± 1	22 ± 1	$8,97 \pm 0,44$
61 ± 1	23 ± 1	$9,23 \pm 0,43$
61 ± 1	23 ± 1	$9,23 \pm 0,43$
61 ± 1	23 ± 1	$9,08 \pm 0,43$
62 ± 1	23 ± 1	$9,47 \pm 0,43$
62 ± 1	24 ± 1	$8,54 \pm 0,42$
63 ± 1	22 ± 1	$8,41 \pm 0,41$
64 ± 1	22 ± 1	$8,90 \pm 0,40$
65 ± 1	24 ± 1	$9,\!17\pm0,\!41$
61 ± 1	24 ± 1	$8,\!28\pm0,\!40$

Untersuchung des blauen Übergangs

Anschließend wird die Verschiebung der Maxima im Interferenzmuster für den blauen Übergang der Wellenlänge 480 nm untersucht. Hier wird zunächst der Übergang mit π -polarisertem Licht untersucht. Analog zur Auswertung des roten Übergangs werden die benötigten Abstände aus den in Abbildung REFERENZ zu sehenden Interferenzmustern abgelesen. Die Ergebnisse sind in Tabelle 3 aufgelistet und werden genutzt, um die mittlere Wellenlängeverschiebung zu berechnen. Diese ergibt sich nach den bereits genutzen Formeln zu

$$\overline{\delta\lambda_{\mathrm{blau},\pi}} = (6.18 \pm 0.10)\,\mathrm{pm}.$$

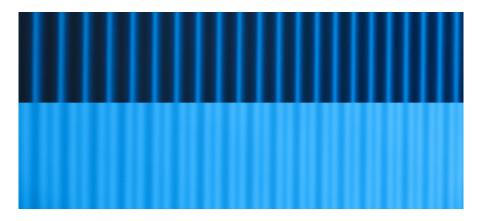


Abbildung 4: Die gemessenen Magnetfeldstärken B sind gegen die angelegten Stromstärken I aufgetragen. Zur Beschreibung des Zusammenhangs wird ein Polynom dritter Ordnung an die Messwerte angepasst.

Tabelle 2: Die abgelesenen Abstände der Interferenzmaxima $\Delta s_{{\rm rot},\sigma}$ bei ausgeschaltetem Magnetfeld, die Aufspaltung der Interferenzmaxima $\delta s_{{\rm rot},\sigma}$ sowie die berechnete Wellenlängeverschiebung $\delta \lambda_{{\rm rot},\sigma}$

$\Delta s_{\mathrm{blau},\pi}$ [Pixel]	$\delta s_{{ m blau},\pi}$ [Pixel]	$\delta \lambda_{{ m blau},\pi} \ [{ m pm}]$
123 ± 1	63 ± 1	$6,90 \pm 0,13$
125 ± 1	59 ± 1	$6,\!36\pm0,\!12$
113 ± 1	61 ± 1	$7,\!27\pm0,\!14$
114 ± 1	59 ± 1	$6,97 \pm 0,14$
108 ± 1	57 ± 1	$7,11 \pm 0,15$
103 ± 1	53 ± 1	$6,93 \pm 0,15$
101 ± 1	55 ± 1	$7,\!34 \pm 0,\!16$
100 ± 1	53 ± 1	$7,14 \pm 0,16$
92 ± 1	45 ± 1	$6,\!59\pm0,\!17$
92 ± 1	49 ± 1	$7,\!18 \pm 0,\!17$
91 ± 1	55 ± 1	$8,14 \pm 0,18$
92 ± 1	53 ± 1	$7,76 \pm 0,17$
88 ± 1	51 ± 1	$7,\!81\pm0,\!18$



Abbildung 5: Die gemessenen Magnetfeldstärken B sind gegen die angelegten Stromstärken I aufgetragen. Zur Beschreibung des Zusammenhangs wird ein Polynom dritter Ordnung an die Messwerte angepasst.

Tabelle 3: Die abgelesenen Abstände der Interferenzmaxima $\Delta s_{{\rm rot},\sigma}$ bei ausgeschaltetem Magnetfeld, die Aufspaltung der Interferenzmaxima $\delta s_{{\rm rot},\sigma}$ sowie die berechnete Wellenlängeverschiebung $\delta \lambda_{{\rm rot},\sigma}$

$\Delta s_{\mathrm{blau},\sigma}$ [Pixel]	$\delta s_{{ m blau},\sigma}$ [Pixel]	$\delta \lambda_{{\rm blau},\sigma} \ [{\rm pm}]$
40 ± 1	19 ± 1	$6,40 \pm 0,38$
41 ± 1	20 ± 1	$6,\!57 \pm 0,\!37$
42 ± 1	18 ± 1	$5,78 \pm 0,35$
40 ± 1	19 ± 1	$6,40 \pm 0,38$
40 ± 1	20 ± 1	$6,74 \pm 0,38$
41 ± 1	20 ± 1	$6,\!57 \pm 0,\!37$
40 ± 1	18 ± 1	$6,06 \pm 0,37$
40 ± 1	18 ± 1	$6,06 \pm 0,37$
40 ± 1	17 ± 1	$5,73 \pm 0,37$
42 ± 1	18 ± 1	$5,78 \pm 0,36$
41 ± 1	18 ± 1	$5,92 \pm 0,37$
40 ± 1	18 ± 1	$6,06 \pm 0,38$
39 ± 1	18 ± 1	$6,\!22 \pm 0,\!39$