

## PRAKTIKUM 4

ATOME, MOLEKÜLE, KONDENSIERTE MATERIE

### **Versuch 401: Elektronische Übergänge in Atomen**

Gruppe A202

PARTH GADHAVI NOEMI RUPPERT ARIEH THILL

Versuchsdurchführung: 12. / 13. Mai 2025

# Inhaltsverzeichnis

<b>1. Einleitung</b>	<b>1</b>
<b>2. Der Photoeffekt</b>	<b>2</b>
2.1. Aufbau . . . . .	2
2.2. Durchführung . . . . .	2
2.2.1. Energiebilanz der Photoelektronen . . . . .	3
2.3. Auswertung . . . . .	5
<b>3. Die Balmer-Serie</b>	<b>12</b>
3.1. Aufbau . . . . .	12
3.2. Durchführung . . . . .	13
3.3. Bestimmung der Gitterkonstanten . . . . .	14
3.4. Bestimmung der Balmerlinien . . . . .	14
3.4.1. Bestimmung der Isotopieaufspaltung . . . . .	15
3.4.2. Bestimmung der Rydberg-Konstante und des Plankschen Wirkungsquantum . . . . .	16
3.5. Weitergehende Überlegungen . . . . .	17
3.5.1. Möglicher Ursprung der anderen auftrennen Spektrallinien . . . . .	17
3.5.2. Doppler-Verbreitung . . . . .	18
3.5.3. Auflösevermögen des Gitters . . . . .	19
<b>4. Fazit</b>	<b>20</b>
<b>5. Formeln: To be deleted at the end</b>	<b>21</b>
<b>A. Anhang</b>	<b>24</b>
A.1. Abbildungen . . . . .	24
A.2. Tabellen . . . . .	32

# 1. Einleitung

Ein zentraler Versuch zur Bestätigung des Zusammenhangs zwischen der Quantelung von Energien und Emissions -und Absorptionslinien ist die Untersuchung des Photoeffekts. Die Spektroskopie ermöglicht die Untersuchung des Atomaufbaus, insbesondere durch die Analyse von Spektrallinien, welche einen Ausdruck der Quantelung von Energie sind und in direktem Zusammenhang mit Lichtfrequenzen stehen.

Im ersten Versuchsteil beobachtet man die Energieabhängigkeit des Photoeffekts und es werden das Planksche Wirkungsquantum, sowie die Austrittsarbeit abgeschätzt.

Im zweiten Versuchsteil wird durch Ausmessung der Balmer-Linien das Planksche Wirkungsquantum erneut bestimmt und mit dem Ergebnis aus dem ersten Versuchsteil verglichen.

## 2. Der Photoeffekt

### 2.1. Aufbau

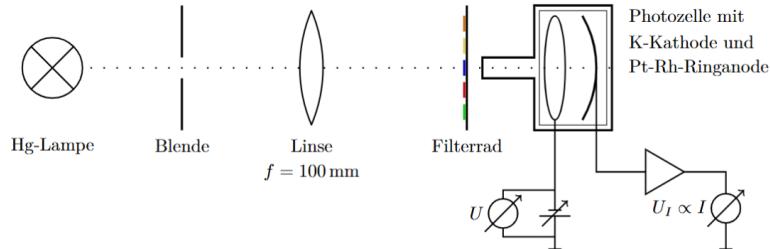


Abbildung 2.1.: Aufbau für die Messung des Photoeffektes [1]

Links ist die Hg-Lampe zu sehen, in der Mitte Optik-Elemente zum Fokussieren und Filtern des Lichtes und rechts ist die Photozelle mit Gegenspannung und Strommessung.

Die Quecksilber-Spektrallampe und die Photozelle werden gemäß Abbildung 2.1 gegenüberliegend auf dem Reiter angeordnet. Eine Irisblende vor der Lampe ermöglicht die Regulierung der Lichtintensität. Eine Linse mit einer Brennweite von  $f=100$  mm wird in diesem Abstand vor die Blende positioniert, sodass sie das Licht parallel auf den nachfolgenden Interferenzfilter mit fünf Filtern sowie eine zusätzliche Blende lenkt.

### 2.2. Durchführung

Eine Abschirmvorrichtung mit einem röhrenförmigen Element verhindert Streulicht. Ein Lichtfleck wird gezielt auf die Kathode projiziert, ohne, dass die Anode beleuchtet wird.

Wenn Photonen aus der Hg-Lampe auf die Photokathode treffen, interagieren sie mit den Elektronen in dieser und überträgt dabei seine gesamte Energie  $E = h\nu$  auf eines der Elektronen. Falls die übertragene Energie größer als die Austrittsarbeit  $W_A$  ist, dann kann sich das Elektron aus der Kathode lösen und zur Ringanode gelangen. Dadurch entsteht ein Stromfluss: der Photostrom  $I_{ph}$ . Durch den Einsatz der Gegenfeldmethode wird die maximale kinetische Energie, die die Elektronen beim verlassen der Kathode besitzen, bestimmt.

Bei dieser Methode wird eine gemessene Gegenspannung  $U_G$  zwischen Kathode und Anode angelegt, wodurch die Kathode im Vergleich zur Anode ein positives Potential erhält. Das dadurch erzeugte elektrische Feld verlangsamt die emittierten Elektronen auf ihrem Weg zur Anode, wodurch der Photostrom reduziert wird. Sobald die Grenzspannung  $U_0$  erreicht ist, kommt der Photostrom vollständig zum Erliegen. Dies bedeutet, dass selbst die energiereichsten Elektronen die Anode nicht mehr erreichen können. In diesem Fall gilt die Beziehung:  $E_{kin,max} = eU_0$ .

Man lässt das Gegenfeld mit Hilfe einer variablen Spannungsquelle, welche sich zwischen der Kathode und der Anode befindet, ansteigen. Man erweitert die Schaltung mit Hilfe eines Spannungsteilers (Abbildung 2.2) aus einem  $330\Omega$  und  $100\Omega$  Widerstandes um den Messbereich zu skalieren und genauere Messungen durchzuführen.

## V402: Quantelung von Energie

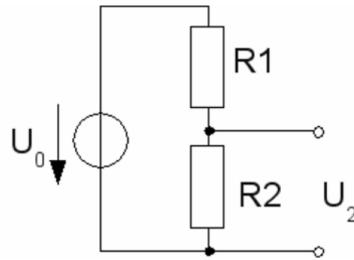


Abbildung 2.2.: Spannungsteiler [2]

Die verwendete Spannungsquelle kann Spannungen von 0 V bis 12 V bereitstellen. Der Photostrom erreicht jedoch bereits bei deutlich geringeren Gegenspannungen seinen Nullpunkt, typischerweise im Bereich von wenigen Volt. Für die Messung der Grenzspannung  $U_0$  genügt daher ein kleiner Teil des gesamten Spannungsbereichs. Die feine Justierung der gemessenen Gegenspannung ist entscheidend, um den Punkt zu bestimmen, an dem der Photostrom gerade verschwindet.

Es gilt folgender Zusammenhang zwischen der abgefangenen Spannung  $U_2$ , den Widerständen  $R_1 = 330\Omega$ ,  $R_2 = 100\Omega$  und  $U_0$ :

$$U_2 = \frac{R_2}{R_1 + R_2} U_0. \quad (2.1)$$

Somit wird der Spannungsbereich auf  $[0; 2,8]$  V skaliert.

Der Anodenstrom wird über einen Messverstärker erfasst, wobei eine zum Strom proportionale Spannung mit einem Digitalmultimeter (DMM) gemessen wird. Die Gegenspannung stammt aus einem 12V-Gleichspannungsnetzteil, wobei der negative Pol mit der Anode verbunden ist, um die Elektronen abzubremsen. Diese Spannung wird mit einem weiteren DMM gemessen.

Dieser Vorgang wird für je eine unterschiedliche Wellenlänge  $\lambda$  des Lichtes zwei mal wiederholt (zum Ausgleich der Schwankungen), wobei die Wellenlängen mit Hilfe von Interferenzfiltern einstellbar sind.

### 2.2.1. Energiebilanz der Photoelektronen

Ein Elektron, dass sich in der Kathode befindet, absorbiert ein Photon mit der Energie  $E = h\nu$  und verlässt die Kathode, wenn die Energie des Photons größer ist als eine bestimmte Potentialdifferenz sein: die Austrittsarbeit  $W_K$ . In Abbildung 2.3, 2.4 und 2.5 sind die Austrittsarbeit  $W_K$  der Kathode und die Austrittsarbeit  $W_A$  der Anode für unterschiedliche elektrische Anordnungen dargestellt.

## V402: Quantelung von Energie

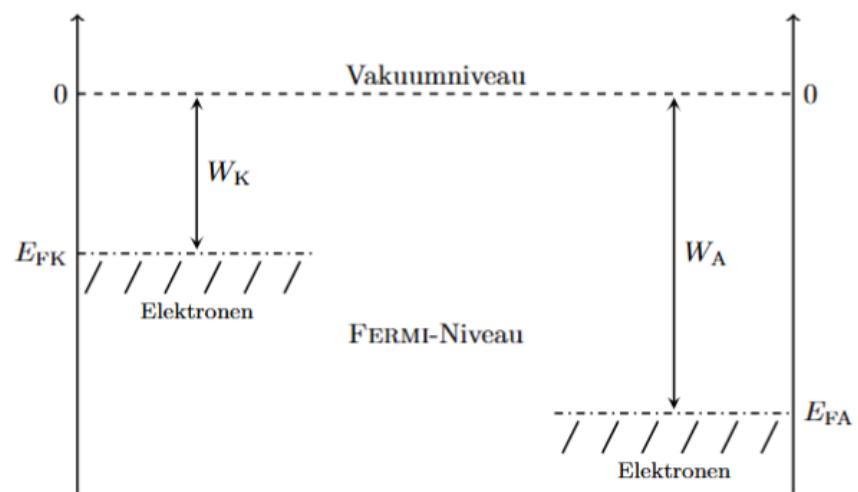


Abbildung 2.3.: Ferminiveaus von Kathode und Anode mit Austrittsarbeit  $W_A$  [1]

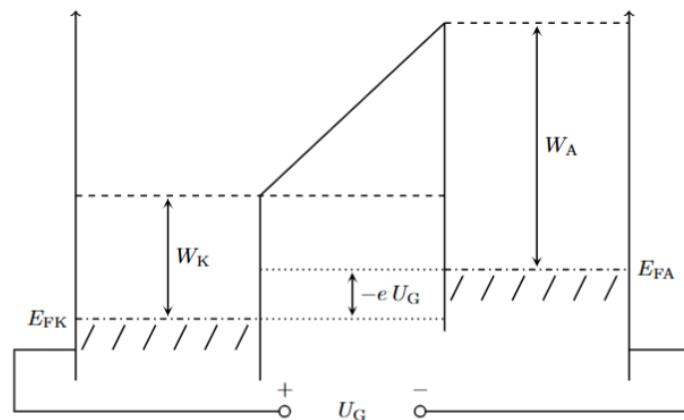


Abbildung 2.4.: Kontaktpotential  $-eU_{KA}$  [1]

## V402: Quantelung von Energie

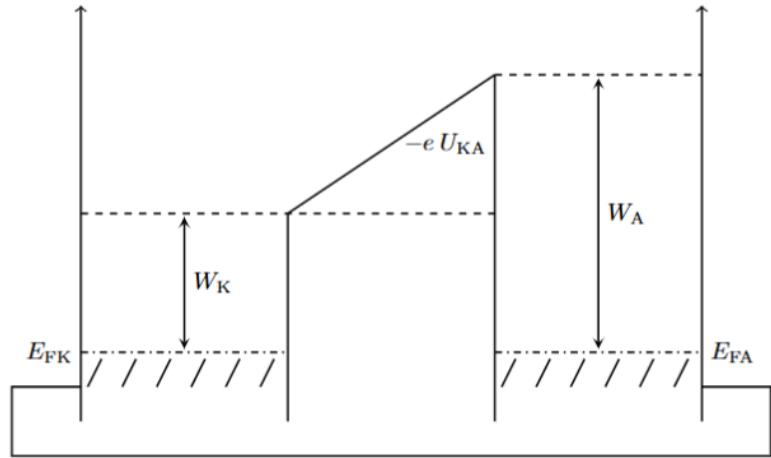


Abbildung 2.5.: Potential dass von der Gegenspannung  $-eU_G$  induziert wird[1]

Laut der Abbildung der Ferminiveaus 2.3 gilt für die Energiebilanz:

$$E = h\nu = W_K + eU_{KA} + eU_{G,0} = W_K + W_A - W_K + eU_{G,0} = W_A + eU_{G,0}. \quad (2.2)$$

Aus der Frequenz des Lichtes können schließlich die Austrittsarbeit der Anode  $W_A$  und das Planck'sche Wirkungsquantum  $h$  bestimmt werden:

$$eU_{G,0} = h\nu - W_A. \quad (2.3)$$

### 2.3. Auswertung

Gl. (2.3) stellt eine direkte, quantitative Beziehung zwischen der Energie einfallender Photonen und der kinetischen Energie der von einer Metalloberfläche emittierten Elektronen her. Sie kann geschrieben werden als:

$$h\nu = eU_0 + W_A, \quad (2.4)$$

wobei  $h$  das Plancksche Wirkungsquantum ist,  $\nu$  die Lichtfrequenz,  $U_0$  die Grenzspannung (zur Unterdrückung des Photostroms bis Null),  $e$  die Elementarladung ( $\equiv 1,602 \times 10^{-19} \text{ C}$  [3]) und  $W_A$  die Austrittsarbeit des Anodenmaterials darstellt. In dieser Formulierung setzt jedes Photon der Energie  $h\nu$  ein Elektron frei, das die Bindungsenergie  $W_A$  des Materials überwinden muss; jede überschüssige Energie erscheint als kinetische Energie, die elektrisch als  $eU_0$  gemessen wird. Diese Gleichung bestätigte nicht nur die Quantennatur des Lichts, indem sie zeigte, dass der Elektronenaustritt von der Frequenz und nicht der Intensität abhängt, sondern liefert auch eine präzise Methode zur Bestimmung von  $h$  und  $W_A$  anhand experimenteller Messungen von  $U_0$  in Abhängigkeit von  $\nu$ .

In unserem Experiment beginnt jeder Messpunkt mit zwei Rohspannungen: der gemessene Gegenspannung  $U_G$ , die direkt an dem  $100\Omega$ -Zweig des Spannungsteilers in Millivolt abgelesen wird, und der Photospannung  $U_{ph}$ , die der Ausgang des Verstärkers ist und proportional zum Photostrom, ebenfalls in Millivolt. Um die tatsächliche Gegenspannung  $U$  zu erhalten, die auf die Elektronen wirkt, wird  $U_G$  mit  $(100 + 330)/100$  multipliziert, um den Spannungsteiler ( $100\Omega : 330\Omega$ ) zu korrigieren. Die Photospannung wird wie folgt in einen Strom umgerechnet: zunächst wird  $U_{ph}$  mit  $10^{-3}$

## V402: Quantelung von Energie

in Volt umgerechnet, dann durch die Verstärkung  $G$  (in V/A) geteilt, um  $I$  in Ampere zu erhalten, und schließlich mit  $10^{12}$  multipliziert, um den Strom in Pikoampere auszudrücken:

$$U = U_G \frac{100 + 330}{100}, \quad I = \frac{U_{\text{ph}} \times 10^{-3}}{G} \times 10^{12} \quad (\text{pA}). \quad (2.5)$$

Durch Anwendung dieser einfachen Einheiten- und Teilerkorrekturen auf jedes  $(U_G, U_{\text{ph}})$ -Paar erhalten wir die physikalisch sinnvollen  $(U, I)$ -Daten, die die Grundlage für die anschließende Linearisierung und Ausgleichsrechnung bilden.

Zur Bestimmung des Sättigungsstroms  $I_0$  betrachten wir jede Photostromkurve  $I(U)$  und bestimmen den Stromwert bei der größten angelegten gemessenen Gegenspannung  $U_{G,\max}$ . Physikalisch entspricht dies dem Fall, in dem das Gegenfeld so stark ist, dass dennoch alle emittierten Elektronen zur Anode gelangen - es bildet sich ein Plateau im  $I$ - $U$ -Diagramm. Praktisch bestimmen wir den Index  $i$ , bei dem  $U_G$  maximal ist, und definieren:

$$I_0 = I(U = U_{G,\max}) \quad (\text{in pA}). \quad (2.6)$$

Dieser Einzelwert  $I_0$  dient dann als Basiswert für die Linearisierung.

Um nun die Grenzspannung  $U_0$  aus den Messdaten zu extrahieren, bilden wir die transformierte Variable

$$y = \sqrt{\max\{0, I(U) - I_0\}} \quad (2.7)$$

für jeden Punkt der  $I$ - $U$ -Kurve. Wird  $y$  gegen die korrigierte Gegenspannung  $U$  aufgetragen, ergibt sich im Bereich kurz unterhalb von  $U_0$  eine nahezu lineare Beziehung, denn theoretisch gilt:

$$I - I_0 \propto (U - U_0)^2. \quad (2.8)$$

Es wird dann eine gewichtete lineare Regression durchgeführt:

$$y = m \cdot U + b \quad (2.9)$$

unter Verwendung der propagierten Unsicherheiten in  $y$  als Gewichte. Die Ausgleichsrechnung liefert die Steigung  $m$  und den Achsenabschnitt  $b$  mit ihren Standardabweichungen. Der Stoppwert ergibt sich aus der Bedingung  $y = 0$ :

$$0 = mU_0 + b \implies U_0 = -\frac{b}{m}. \quad (2.10)$$

Durch Fehlerfortpflanzung, einschließlich Kovarianz von  $m$  und  $b$  (sofern verfügbar), wird ein präziser Wert  $U_0 \pm \sigma_{U_0}$  für jede Wellenlänge bestimmt. Diese Grenzspannung sind die zentralen Größen für das finale Diagramm  $U_0$  gegen Photonfrequenz, aus dem  $h$  und  $W_A$  extrahiert werden.

## V402: Quantelung von Energie

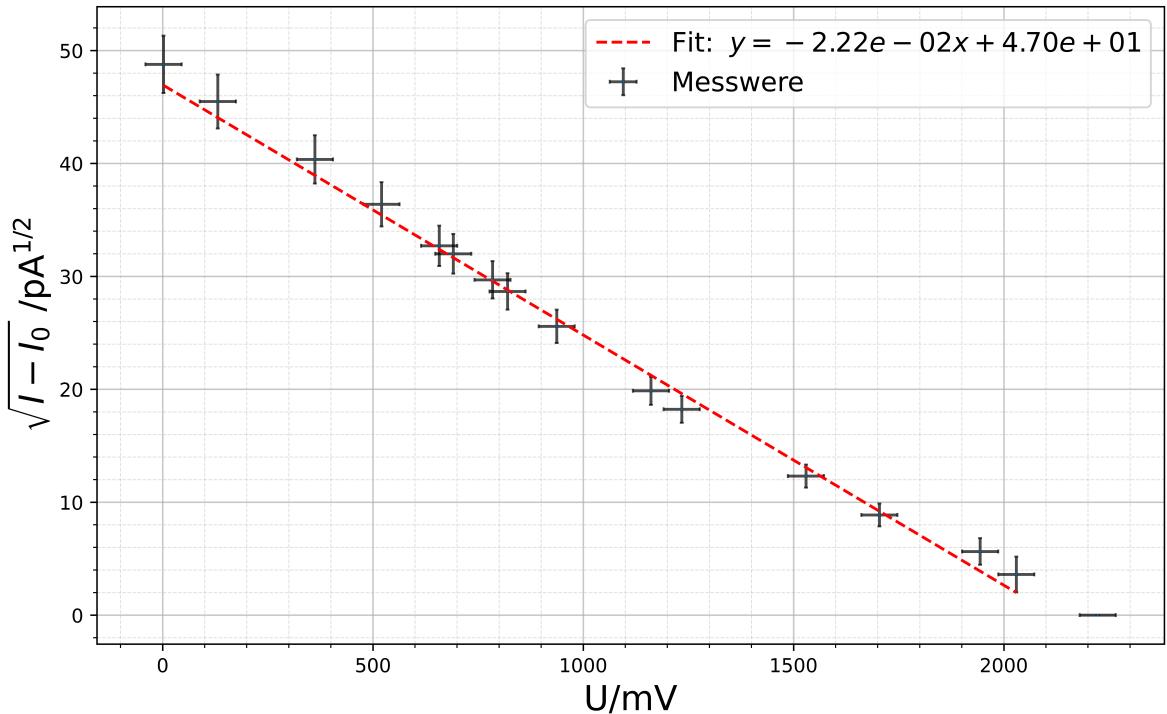


Abbildung 2.6.: Messung 1 bei  $\lambda = 365 \text{ nm}$ . Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.5.

Parameter	Wert
Steigung $m [\text{pA}^{1/2}/\text{mV}]$	$(-2,22 \pm 0,56) \times 10^{-2}$
Achsenabschnitt $b [\text{pA}^{1/2}]$	$(4,70 \pm 0,07) \times 10^1$
$\chi^2$	8,28
Freiheitsgrade (dof)	13
$\chi^2/\text{dof}$	0,64
Grenzspannung $U_0 [\text{mV}]$	$2117,12 \pm 62,98$

Tabelle 2.1.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Grenzspannung für die erste Messung bei  $\lambda = 365 \text{ nm}$ . Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.5.

Aus dem Abb. 2.6 und der Tab. 2.1 ergibt sich für die erste Messung bei  $\lambda = 365 \text{ nm}$  eine Grenzspannung von  $U_0 = (2117,12 \pm 62,98) \text{ mV}$ . Weitere Diagramme für unterschiedliche Wellenlängen befinden sich im Anhang zwischen Abb. A.4 und Abb. A.15, die zugehörigen Tabellen zwischen Tab. A.5 und Tab. A.27.

Da die Photonenergie  $E$  direkt proportional zur Frequenz ist über  $E = h\nu$ , muss jede zentrale Filterwellenlänge  $\lambda$  in die entsprechende Frequenz  $\nu$  umgerechnet werden. Im Vakuum gilt:

$$\nu = \frac{c}{\lambda}, \quad (2.11)$$

wobei  $c$  die Lichtgeschwindigkeit ist ( $= 299\,792\,458 \text{ m s}^{-1}$  [3]) und  $\lambda$  in Metern angegeben wird.

In unserem Versuch wurde jede Wellenlänge zweimal gemessen, was zwei Grenzspannungen  $U_{0,1}$  und  $U_{0,2}$  ergibt. Deren gewichteter Mittelwert ist:

## V402: Quantelung von Energie

$$\begin{aligned} \text{inv\_var}_1 &= \frac{1}{\sigma_1^2}, & \text{inv\_var}_2 &= \frac{1}{\sigma_2^2}, \\ U_{0,\text{avg}} &= \frac{U_{0,1} \text{inv\_var}_1 + U_{0,2} \text{inv\_var}_2}{\text{inv\_var}_1 + \text{inv\_var}_2}, \\ \sigma_{0,\text{avg}} &= \sqrt{\frac{1}{\text{inv\_var}_1 + \text{inv\_var}_2}}. \end{aligned} \quad (2.12)$$

Die so gemittelten Grenzspannung  $U_{0,\text{avg}}$  (in Millivolt) werden gegen die entsprechenden Frequenzen  $\nu$  (in Hertz) aufgetragen (Abb. 2.7), um Einsteins Vorhersage zu überprüfen:

$$e U_0 = h \nu - W_A. \quad (2.13)$$

Umgeschrieben nach  $U_0$  ergibt sich die lineare Form:

$$U_0 = \frac{h}{e} \nu - \frac{W_A}{e}. \quad (2.14)$$

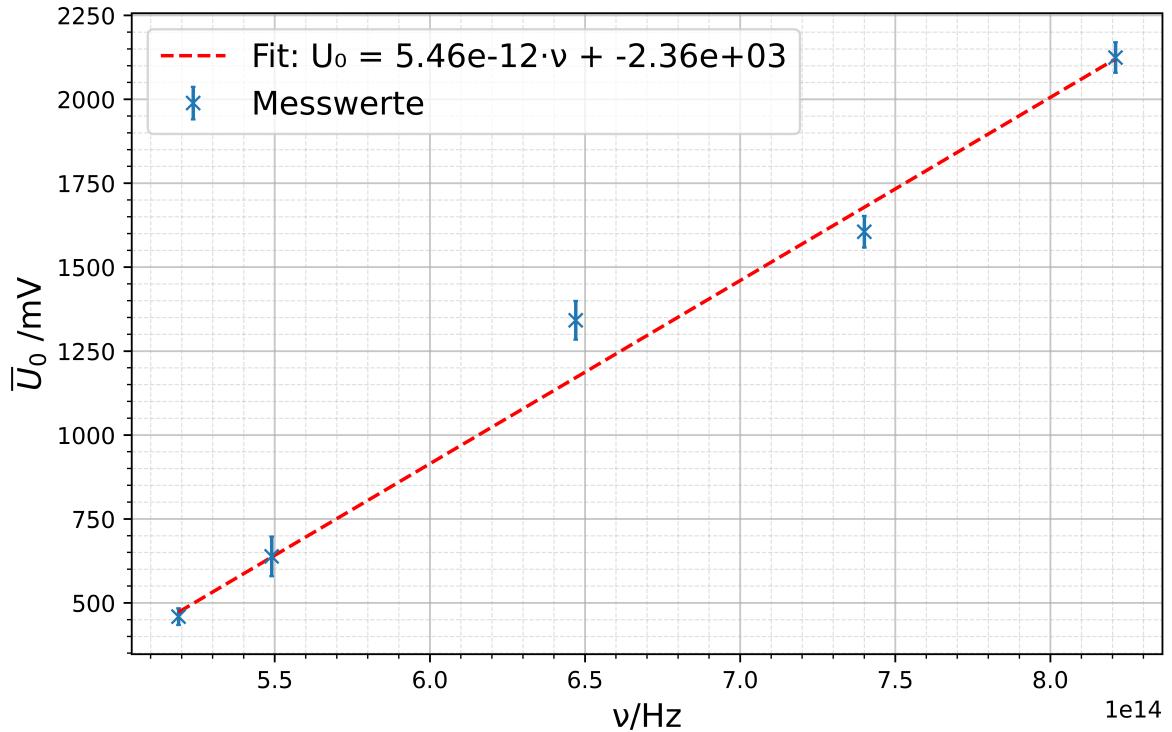


Abbildung 2.7.: Gemittelte Grenzspannung  $U_0$  gegen Frequenzen  $\nu$ . Werte und Unsicherheiten sind in Tab. 2.2 angegeben.

## V402: Quantelung von Energie

$\lambda$ [nm]	$\nu$ [Hz]	$\overline{U_0}$ [mV]	$\Delta \overline{U_0}$ [mV]
365,00 nm	$8,21 \times 10^{14}$	2124,19	45,39
405,00 nm	$7,40 \times 10^{14}$	1605,23	47,04
463,00 nm	$6,47 \times 10^{14}$	1341,51	57,42
546,00 nm	$5,49 \times 10^{14}$	638,22	59,13
578,00 nm	$5,19 \times 10^{14}$	458,70	24,80

Tabelle 2.2.: Gemittelte Grenzspannung  $\overline{U_0}$  und deren Unsicherheiten gegen die jeweiligen Frequenzen.

Parameter	Wert
Steigung $m$ [mV Hz $^{-1}$ ]	$5,46 \times 10^{-12} \pm 2,95 \times 10^{-13}$
Achsenabschnitt $b$ [mV]	$-2,36 \times 10^3 \pm 1,84 \times 10^2$
$\chi^2$	11,56
Freiheitsgrade (dof)	3
$\chi^2/\text{dof}$	3,85

Tabelle 2.3.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits von  $\overline{U_0}$  gegen  $\nu$ .

Ein linearer Fit von  $U_{0,\text{avg}}(\nu)$  (Abb. 2.7) hat also die Steigung  $m = h/e$  und den y-Achsenabschnitt  $b = -W_A/e$  (Werte in Tab. 2.3). Daraus ergibt sich:

$$h = m e, \quad (2.15)$$

sowie die Austrittsarbeit der Anode:

$$W_A = -b e, \quad (2.16)$$

die durch Division durch  $e$  in Elektronenvolt umgerechnet wird. Numerisch ergibt sich:

$$\begin{aligned} h &= (5.457 \times 10^{-12} \text{ mV/Hz}) \times \frac{1.602 \times 10^{-19} \text{ C}}{10^3} \\ &\implies 8.74 \times 10^{-34} \text{ J} \cdot \text{s} \pm 4.7 \times 10^{-35} \text{ J} \cdot \text{s} \end{aligned} \quad (2.17)$$

$$\begin{aligned} W_A &= -(-2.360 \times 10^3) \times \frac{1.602 \times 10^{-19} \text{ C}}{10^3} \\ &\implies 3.78 \times 10^{-19} \text{ J} \implies 2.36 \text{ eV} \pm 0.18 \text{ eV} \end{aligned} \quad (2.18)$$

Diese experimentell bestimmten Werte für  $h$  und  $W_A$  werden abschließend mit dem CODATA-Wert  $h = 6,626\,070\,15 \times 10^{-34} \text{ Js}$  [3].

Unser berechneter Wert für das Plancksche Wirkungsquantum liegt etwa 32 % über dem anerkannten CODATA-Wert von. Diese systematische Überschätzung deutet darauf hin, dass - obwohl unsere lineare Ausgleichsrechnung der Grenzspannung gegen die Frequenz intern konsistent war

## V402: Quantelung von Energie

( $\chi^2/\text{dof} \approx 3,8$ ; der lineare Haupttrend wird korrekt erfasst, aber die Fehlerbalken sind zu optimistisch oder es verbleiben zusätzliche kleine Systematiken) - gewisse Kalibrierungs- oder Justierfehler bestehen geblieben sind.

Die bestimmte Austrittsarbeit der Anode lässt sich nicht direkt mit Literaturwerten vergleichen, da Material und Zustand der Kathode/Anode in der verwendeten Einweg-Photodiode nicht bekannt sind.

### Fehlerquellen und zukünftige Verbesserungen

- » **Spannungskalibrierung:** Spannungsteiler und Messverstärker führen zu Skalierungunsicherheiten. Zukünftig sollten 0,1 %-Präzisionswiderstände und ein kalibriertes Digitalvoltmeter verwendet werden.
- » **Drift des Photostromverstärkers:** Temperaturschwankungen beeinflussen die Transimpedanzverstärkung. Eine Temperaturstabilisierung oder regelmäßige Nullpunkttnachführung während der Messung ist empfehlenswert.
- » **Kontaktpotenzial und Dunkelstrom:** Oberflächeninhomogenitäten und Leckströme können  $U_0$  systematisch verfälschen. Eine Ausheizung und Abschirmung der Photodiode sowie die Vorabmessung des Dunkelstroms sind hilfreich.
- » **Ausrichtung und Fokussierung:** Eine ungleichmäßige Beleuchtung durch falsche Fokussierung kann Messfehler verursachen. Eine fein verstellbare optische Plattform und Kamerabeobachtung des Fokusflecks sind hier sinnvoll.

**Intensitätsabhängigkeit bei  $\lambda = 365 \text{ nm}$**  : Wir untersuchten die Grenzspannung  $U_0$  bei zwei unterschiedlichen Lichtintensitäten – etwa 50 % und maximaler Lampenleistung – unter ansonsten identischen Versuchsbedingungen.

Bei 50 % Intensität ergaben die Messdaten einen Plateau-Photostrom von

$$I_0 = (10,00 \pm 11,00) \text{ pA}, \quad (2.19)$$

und aus dem gewichteten Fit von  $\sqrt{I - I_0}$  gegen  $U$  eine Grenzspannung von

$$U_0(50\%) = (2136,2 \pm 92,0) \text{ mV} \quad (\chi^2/\text{dof} = 0,82). \quad (2.20)$$

Bei voller Intensität stieg der Plateau-Strom auf

$$I_0 = (1,50 \pm 10,15) \text{ pA}, \quad (2.21)$$

(anmerkend, dass das Vorzeichen aufgrund der umgekehrten  $\lambda-U$ -Reihenfolge wechselt), und der Fit ergab:

$$U_0(100\%) = (2190,0 \pm 108,4) \text{ mV} \quad (\chi^2/\text{dof} = 1,47). \quad (2.22)$$

Diese beiden Werte für  $U_0$  stimmen innerhalb ihrer jeweiligen  $1\sigma$ -Unsicherheiten überein und bestätigen Einsteins Vorhersage, dass die Grenzspannung nur von der Frequenz der Photonen abhängt – nicht jedoch von der Intensität des einfallenden Lichts. Die Plateau-Ströme  $I_0$  hingegen skalieren erwartungsgemäß mit der Lichtintensität. Graphen sind in Abb. A.6 und Abb. A.7 dargestellt und Werte in Tab. A.9 und Tab. A.11.

### Mögliche Ursachen für verbleibende Abweichungen

- » Unsicherheit bei der exakten Einstellung der Blende auf 50 % sowie Lampendrift über die Zeit,
- » Offset-Drift des Photostromverstärkers zwischen den Messreihen,
- » Leichte Fehljustierung oder Fokusschwankungen beim Ändern der Intensität,
- » Statistische Streuung im Bereich kleiner Ströme nahe der Grenzspannung.

## V402: Quantelung von Energie

### **Empfehlungen zur Optimierung künftiger Messungen**

- Stabilisierung der Lampenleistung mittels geregeltem Netzteil,
- Verwendung eines automatisierten Graufilterrades zur präzisen Intensitätsregelung,
- Temperaturstabilisierung von Verstärker und Fotozelle,
- Erfassung zusätzlicher Messpunkte nahe der Cutoff-Region zur Reduktion der Fit-Unsicherheit.

### 3. Die Balmer-Serie

Das Bohrsche Atommodell beschreibt ein Atom als einen Kern, mit Elektronen die sich auf bestimmte Kreisbahnen/Energieniveaus um den Kern Bewegen. Durch hinzufügen von Energie , sowie Photonenabsorption oder durch andere äußere Kräfte, können diese Elektronen angeregt werden, welche nun ein höheres Energieniveau haben. Um auf ein niedrigeres Energieniveau zurückzukehren muss dieses Elektron Energie in der Form eines Photonen abgeben. Diese Energie entspricht der Differenz zwischen dem angeregten Niveau m und Endniveau n, wobei  $m > n$ , sehe ?? . Es gibt für jeden Übergang einen bestimmten Namen, zum Beispiel die Lyman-Serie, Balmer-Serie und Paschen-Serie.

Diese Serien sind aber nicht alle sichtbar, die Lyman-Serie strahlt nämlich im ultravioletten Bereich, und ab der Paschen-Serie sind die Emissionslinien im infraroten Bereich. Dazwischen liegt die Balmer-Serien, die ihre Emissionslinien im sichtbaren Bereich hat. In diesem Versuchsteil sollen die Emissionslinien der Balmer-Serien untersucht werden. Hier wird zuerst die Gitterkonstante des benutzten Reflexionsgitter experimentell bestimmt und anschließend sollen die Rydberg-Konstante und das Planksche-Wirkungsquantum anhand von einem Wasserstoffatom bestimmt werden. Zusätzlich sollen die Emissionslinien von der Deuterium-Lampe untersucht werden und die Genauigkeit der Ergebnisse mit Litteraturwerten verglichen werden.

#### 3.1. Aufbau

Es wurde folgender Versuchsaufbau von Abb. 3.1 verwendet.

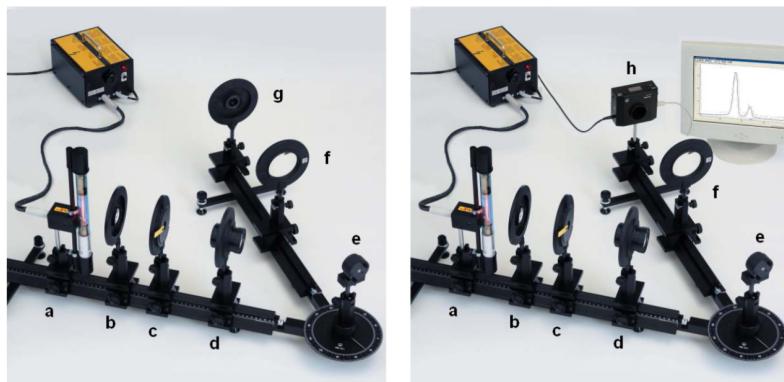


Abbildung 3.1.: Versuchsaufbau mit Okular(links) und CCD-Kamera(rechts) ??

Diese ist wie folgt aufgebaut:

Es befindet sich eine Deuterium-Lampe (**a**), dessen Licht durch eine Sammellinse (**b**) mit Brennweite  $f = 50\text{mm}$  auf ein verstellbareren Spalt (**c**) abgebildet wird, damit der einfallende Lichtstrahl begrenzt wird. Hinter dem Spalt befindet sich ein Projektionsobjektiv (**d**), mit Brennweite  $f = 150\text{mm}$ . Dieses soll genau im Abstand seiner Brennweite zum Spalt stehen, damit der Lichtstrahl parallel zum holographischen Gitter (**e**) einfällt. Dieses holographische Gitter ist ein Reflextrionsgitter welches sich auf der drehbaren Säule des Drehgelenk befindet und genutzt wird, um die Spektrallinien der Lampe aufzuspalten. Das reflektierte Licht wird anschließend mit einer Sammellinse (**f**) der Brennweite  $f = 300\text{mm}$  auf einem Okular (**g**) abgebildet. Das Okular kann alternativ mit einer CCD-Kamera (**h**) für genauere Messungen ersetzt werden.

## 3.2. Durchführung

**Justierung** Um die Gitterkonstante zu bestimmen, muss von einem bekannten Element die Spektrallinien untersucht werden. Dazu wird die Deutrium lampe (Balmer-Lampe) mit einer Quecksilber Lampe (Hg-Lampe) ersetzt. Hierzu muss darauf geachtet werden das alle Bauteile des Aufbaus auf der gleichen Höhe bleiben, damit es keine Veränderungen der optischen Achse mit der Balmer-Lampe geben würde. Es wird nun die Linse **b** so justiert, dass es einen scharfen Lichtfleck von der Lampe auf der Platte abgebildet wird. Das Projektionsobjektive **d** wird auf ungefähre Brennweite hinter den Spalt positioniert. Es wird nun das Drehgelenk des Gitters (**e**) auf die  $0^\circ$  Position gebracht und das Projektionobjektiv so verschoben, dass ein scharfes Bild des Spaltes auf dem Spalt erkennbar ist, so wird der Spalt im unendlichen abgebildet. Zuletzt wird die Linse **f** so justiert, dass im Okular ein scharfes Bild, im Spektrum, zu erkennen ist. Dieses Bild soll eine beliebige Spektrallinie der ersten Ordnung sein. Nun soll, für den folgenden Versuchsteil, die Winkel des optischen Banks ( $\omega_B$ ) und das Winkel des Gitters ( $\omega_G$ ) abgelesen werden. Damit diese Werte benutzt werden können, müssen diese in die relevanten Winkel für das Gitter umgerechnet werden, sehe ???. Mit Hilfe von ?? können

$$\alpha = \omega_G \quad (3.1)$$

$$\beta = \omega_B + \omega_G - 180^\circ \quad (3.2)$$

Dieses Soll nach dem Zurücktausch der Hg-Lampe und der Balmer-Lampe Widerholt werden.

**Bestimmung der Gitterkonstante** «««< HEAD ===== «««< HEAD ===== »»>  
068157510707739f27696c762eece109a9f399eb

»»> abt Die Gitterkonstante wird mithilfe der Hg-Lampe bestimmt. Es wird nach dem ersten Spektralband gesucht, bis dies gefunden ist. Hierzu wird die Häufigkeit der Spektrallinie über die Spalt aufgedreht, wenn diese nicht sichtbar sind und dann auf etwa 1 Skalen Teil (0,1mm) eingestellt, aber dass sie nicht verschwindet. Um zu vergleichen welche Wellenlänge gesehen werden konnte für die Auswertung wurde die Hg-Linien von dem Anhang ?? zu nutzen. Es werden nun  $\omega_B$  und  $\omega_G$  abgelesen und mit ?? zugeordnet.

**Untersuchung der Balmer-Linien** Nach dem Tauschen der Lampen wird erstmal die Justierung Widerholt. Nach der Justierung werden für jede Spektrallinie wiederum die Winkel  $\omega_B$  und  $\omega_G$  gemessen und der Abstand der Aufspaltung  $d$ , der Spektrallinien, abgeschätzt.

**Ersätzen Okular mit CCD-Kamera** Es wird nun das Okular mit einer CCD-Kamera ersetzt, damit eine genauere Bestimmung der Spektrallinien stattfinden kann. Es wird ein Programm genutzt, welches die Intensität und Pixelkoordinate (Position der Intensität) aufnimmt und gegen einander aufträgt. Falls die Intensität zu klein ist, kann im Programm die Schaltfläche vergrößert werden. Das Programm gibt aber einen Winkel aus, den Ausfalls-Winkel, welches es aus den Pixelkoordinaten entnimmt, mit

$$\beta = \arctan\left(\frac{(1024 - p) \cdot 0,014\text{mm}}{f}\right) \quad (3.3)$$

wobei,  $p$  die Pixelkoordinate und  $f$  die Brennweite der abbildenden Sammellinse sind. Diese Linse wird noch verschoben, bis die Darstellung des Programms scharf dargestellt werden kann (die Peaks sollen so dünn wie möglich sein). Da die Intensität sehr sensitive ist, wird mit Hilfe des Programms eine Mittelwerts-Bildung der Intensität gemacht. Diese Werte werden gespeichert und die Winkel des Gitters aufgenommen. Es wird der gleiche Vorgang für die weiteren Balmer-Linien verhandelt.

### 3.3. Bestimmung der Gitterkonstanten

Um die Gitterkonstante zu berechnen wird die Gittergleichung für ein Reflexionsgitter

$$g(\sin \alpha + \sin \beta) = m \lambda \implies g = \frac{m \lambda}{\sin \alpha + \sin \beta} \quad (3.4)$$

genutzt, mit  $m$  die Ordnung,  $\lambda$  die Wellenlänge,  $\alpha$  der Einfall Winkel und  $\beta$  der Ausfalls Winkel, mit fehler

$$\Delta g = \sqrt{\left(\frac{\partial g}{\partial \alpha} \Delta \alpha\right)^2 + \left(\frac{\partial g}{\partial \beta} \Delta \beta\right)^2}. \quad (3.5)$$

$$\frac{\partial g}{\partial \theta_m} = \frac{m \lambda \cos \theta_m}{(\sin \theta_m + \sin \beta)^2}, \quad \frac{\partial g}{\partial \beta} = \frac{m \lambda \cos \beta}{(\sin \theta_m + \sin \beta)^2}. \quad (3.6)$$

$$\implies \Delta g = \sqrt{\left(\frac{m \lambda \cos \alpha}{(\sin \alpha + \sin \beta)^2} \Delta \alpha\right)^2 + \left(\frac{m \lambda \cos \beta}{(\sin \alpha + \sin \beta)^2} \Delta \beta\right)^2} \quad (3.7)$$

Es wird  $m = 1$  gesetzt, da dies die Ordnung ist, die untersucht wird.

Dies ausgerechneten Werte befinden sich in ?? mit den entsprechenden abhängigen Werten und dessen Fehlern. Es ist zu bemerken, dass für die roten Spektrallinien für  $\omega_B = 145^\circ$  nicht sichtbar



Tabelle 3.1.: Caption

waren wurde diese geändert und zur Überprüfung, schon gemessene Spektrallinien nochmals aufgenommen. Zu beachten, ist dass diese Werte nicht genau übereinstimmen, was mit schlechtem Abschätzen zu tun haben könnte, da zum Beispiel  $61,2^\circ$  und  $61,0^\circ$  kaum zu unterscheiden waren. Mit der Annahme dieses Fehlers sind die Werte angemessen. Zusätzlich waren manche Linien so blass, dass diese kaum erkannt wurden und mehr Linien gesehen wurden. Diese wurden aber nicht genommen, da diese sehr schlecht zu sehen waren. Um einen festen Wert zu haben um für die Balmer-Linien zu berechnen, wurde der Mittelwert von den ausgerechneten Gitterkonstanten genommen mit

$$\bar{g} = \frac{\sum_{i=1}^N (g_i / \Delta g_i)}{\sum_{i=1}^N (1 / \Delta g_i)}, \quad \Delta \bar{g} = \sqrt{\frac{N}{\sum_{i=1}^N 1 / (\Delta g_i)^2}}. \quad (3.8)$$

Es ergibt sich nun die Gitterkonstante mit:

$$\bar{g} = (420.76 \pm 1.51) \text{ nm}. \quad (3.9)$$

Dieser Wert passt nicht zu allen  $g$ -Werten, aber mit mehr als  $2/3$  und ist somit ein sinnvoller Wert.

### 3.4. Bestimmung der Balmerlinien

Mit der Gitterkonstante kann nun die Wellenlängen der Balmer-Lampe berechnet werden. Dies kann durch die Gittergleichung 3.4 mit der Ersten Ordnung berechnet werden. Die dazu gehörige Wellenlängen ist zwischen 388nm und 656nm sichtbar ([Uni Ulm]) und mit den Messungen zuzuordnen. Die Emissionslinien sind dabei die Übergänge von Energieniveau  $n > 2 \rightarrow n = 2$ . Die Photonen die den Übergang beschreiben, kann durch die Rydberg-Formel (??, S.100)

$$\frac{1}{\lambda} = Ry \left( \frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2} \right), \quad n = 3, 4, 5, \dots \quad (3.10)$$

## V402: Quantelung von Energie

gezeigt werden. Diese wird noch im Abschnitt 3.4.2 bestimmt. Es wird nochmals die Winkel für die bestimmten Emissionslinien aufgenommen werden und die Ausgerechneten Werte in Tab. 3.2, so wie deren Literaturwert aufgelistet.

Während des versuches, wurden nur 3 Emissionslinien gesichtet, dies könnte an dem Fehlenden Abschirmung der Lampe liegen könnte welches durch Reflexion an der linse vor dem Okular, die schwer zu sehenden Emissionslinien, Überleuchtet hat. Dieses könnte zu  $H_\alpha$ ,  $H_\beta$  und  $H_\gamma$  zugeordnet werden.



Tabelle 3.2.: Deuterium

Es ist zu sehen, dass die berechneten Wellenlängen nicht mit den Literaturwert übereinstimmt. Dies könnte an der näherung der Winkel liegen, da diese zum Beispiel als  $55,3^\circ \approx 55,5^\circ$ . Zusätzlich hätten die Fehler auch zu klein Geschetzt werden können. Obwohl die Werte nicht mit den Fehler mit den Literaturwerte übereinstimmen, sind die Werte genau genug, um die Werte zuzuordnen.

### 3.4.1. Bestimmung der Isotopiaufspaltung

Bei der Unteruchung der Emissionslinien der Balmer-linien, wurde gesehen, dass die Emissionslinien eine zweite Emissionslinie existiert. Der Grund hierfür ist an der Balmer-Lampe. «««< HEAD Da diese nicht rein aus Deuterium, sonder auch Wasserstoff besteht, im Verhältnis von  $\approx 1 : 2$  ([Praktikum]). ===== «««< HEAD Da diese nicht rein aus Deuterium, sonder auch Wasserstoff besteht, im Verhältnis von  $\approx 1 : 2$  ([Praktikum]). ===== Da diese nicht rein aus Deuterium, sonder auch Wasserstoff besteht, im Verhältnis von  $\approx 1 : 2$  (praktikum). »»»> abt »»»> 068157510707739f27696c762eece109a9f399eb Dies Weist darauf hin, das die Kern Masse einen Einfluss auf die Energieniveaus hat. Aus der Quantenmechanik kann die Rydberg-konsante zusätzlich mit

$$R_y = \frac{\mu e^4}{8 c \epsilon_0^2 h^3} \quad (3.11)$$

beschrieben werden(??, S.101). Dabei ist zu beachten, dass dieser wert von der Reduzierten Masse abhängt. Durch

$$\mu = \frac{m_e \cdot m_K}{m_e + m_K} = \frac{m_e}{1 + \frac{m_e}{m_K}} \quad (3.12)$$

mit  $m_e$  die Elektronen Masse und die Kernmasse  $m_K$ . Somit kann ein fester Rydbergkonstante ( $Ry_\infty$ ) bestimmt werden:

$$Ry = \frac{1}{1 + \frac{m_e}{m_K}} \cdot \frac{\mu m_e e^4}{8 c \epsilon_0^2 h^3} = \frac{1}{1 + \frac{m_e}{m_K}} \cdot Ry_\infty \quad (3.13)$$

Da das Deuterium einen extra Neutron hat ist dieses Schwärer, somit ist die Ry kleiner und so auch proportional die Wellenlänge. Dieses wurde auch für größere Wellenlänge deutlicher sichtbar. Diese Aufspaltung wird als Isotopiaufspaltung bezeichnet, wobei es sich in diesem fall über ein Masseneffekt der Isotopiaufspaltung handelt.

Mit der Skala in dem Okular kann die Größe d der Isotopiaufspaltung für die Emissionslinien geschätzt werden. Diese befinden sich in ??.

Dies kann durch die Gl. (3.4)

$$\lambda = g (\sin \alpha + \sin \beta), \quad \frac{\Delta \lambda}{\Delta \beta} \approx \frac{\partial \lambda}{\partial \beta} = g \cos \beta, \quad \Delta \beta \approx \frac{d}{f}, \quad (3.14)$$

## V402: Quantelung von Energie

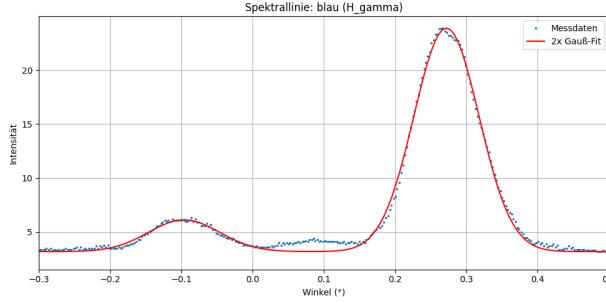


Abbildung 3.2.: Isotopieaufspaltung von der  $H_{\gamma}$

und mit der Brennweite der Abbildungslinse kann sich der Winkel  $\Delta\beta$  durch

$$\Delta\beta = \arctan\left(\frac{d}{f}\right) \approx \frac{d}{f} \quad \text{für } d \ll f \quad (3.15)$$

berechnen lassen.

Diese Werte sind aber nicht genau, da diese aufspaltung sehr schwer zu sehen war und nur mit mühe versucht abzuschätzen.

Die CCD-Kamera hat dieses Problem aber nicht und kann genauer die Isotopieaufspaltung messen.

Die Gemessenen Intensitäten Bilden Peaks die in Abb. A.2, Abb. A.1 und Abb. 3.2 dargestellt sind.

Hierbei sind mehrere Peaks zu erkennen und können durch folgende Gauß-Peak Funktion

$$I(\beta) = \sum_i^2 A_i \cdot \exp\left(-\frac{\beta - \mu_i}{2\sigma_i}\right) + b \quad (3.16)$$

berechnet werden, mit  $b$ , dem Offset und dem Winkel  $\beta$ .

Die Berechneten werte sind in ?? zu sehen. Die Isotopieaufspaltung dessen, kann durch  $\Delta\beta = |\mu_2 - \mu_1|$  beschrieben werden. diese sind: Obwohl nur 3 Emissionslinien gesehen wurden, hat die CCD-

|

Tabelle 3.3.: Caption

Kamera noch eine zusätzlich aufgenommen, welches als  $H_{\delta}$  vermutet wird. Die Berechneten Werte weichen aber Significat ab. Dies lag vermutlich daran, dass die Balmer-Lampe nicht abgeschirmt war und somit die Auswertung beeinträchtigt. Es kann aber trotzdem gesehen werden, was es eine Aufspaltung gibt und somit das Ziel der Untersuchung erreicht.

### 3.4.2. Bestimmung der Rydberg-Konstante und des Plankschen Wirkungsquantum

**Rydberg-Konstante** Wie schon in abschnitt ?? erwähnt kann die Rydberg-konstante über die wellen länge bestimmt werden. Dafür ist eine folgende umrechnung nötig:

$$Ry = \frac{1/\lambda}{\left(\frac{1}{4} - \frac{1}{n^2}\right)}, \quad \Delta Ry = \frac{\Delta\lambda}{\lambda^2 \left(\frac{1}{4} - \frac{1}{n^2}\right)}. \quad (3.17)$$

Mit den Berechneten Werten in Tab. 3.4 kann gesehen werden, das die Werte miteinander Übereinstimmen, haben aber nicht den gleichen wert.

## V402: Quantelung von Energie

Linie	$\lambda / \text{nm}$	n	Rydberg-Konstante / $10^7 \text{ m}$
$H_\alpha$	$620,049 \pm 4,091$	5	$1,161 \pm 0,008$
$H_\beta$	$494,113 \pm 4,393$	4	$1,079 \pm 0,010$
$H_\gamma$	$442,969 \pm 4,508$	3	$1,075 \pm 0,011$

Tabelle 3.4.: Berechneten Rydbergkonstanten für die berechenten Wellenlängen

Um einen Wert zu haben wird das gleiche verfahren benutzt wie bei der Gitterkonstante:

$$\bar{g} = \frac{\sum_{i=1}^N (g_i / \Delta g_i)}{\sum_{i=1}^N (1 / \Delta g_i)}, \quad \Delta \bar{g} = \sqrt{\frac{N}{\sum_{i=1}^N 1 / (\Delta g_i)^2}}. \quad (3.18)$$

Dies liefert einen Wert von

$$Ry = (1,105 \pm 0,006) \cdot 10^7 \frac{1}{m}. \quad (3.19)$$

Dieser Wert stimmt sehr gut mit dem Literatur Wert (??, S.101) von der Rydbergkonstante welches

$$Ry_{lit} = 1,097 \frac{1}{m}, \quad (3.20)$$

obwohl es nicht in dem Fehler liegt, da dieser sehr klein ist, liegt der Literaturwert innerhalb von dem doppelten fehler, was für einen kleinen Fehler, von  $>1\%$ , sehr gut ist. Mir könnte auch einen Fehler in der Fehlerrechnung vorgekommen sein.

**Planksche Wirkungsquantum** Da die Rydberg-Konstante ausgerechnet wurde, kann hierraus das Planksche wirkungsquantum bestimmt werden:

$$Ry = \frac{\mu e^4}{8c\epsilon_0^2 h^3} \quad (3.21)$$

$$\Leftrightarrow h = \left( \frac{m_e e^4}{8 \epsilon_0^2 c Ry} \right)^{1/3}, \quad \Delta h = \frac{1}{3} \left( \frac{m_e e^4}{8 \epsilon_0^2 c} \right)^{1/3} Ry^{-4/3} \Delta Ry. \quad (3.22)$$

Somit Wurde das Planksche Wirkungsquantum als

$$h = (6.6104 \pm 0.109) \cdot 10^{-34} \text{ J} \cdots \quad (3.23)$$

berechent was mit dem Literaturwert (??, S.75) von

$$h = 6,626 \cdot 10^{-34} \text{ J} \cdot \text{s} \quad (3.24)$$

sehr gut über ein stimmt. Dies liegt auch innerhalb des doppelten fehler und und stimmt auch mit der Messung der Plankschen Wirkungsquantum Photoeffekt überein.

## 3.5. Weitergehende Überlegungen

### 3.5.1. Möglicher Ursprung der anderen auftrennen Spektrallinien

In dem Versuchsteil gibt es aber nicht nur die Balmer-Linien die beobachtet werden kann. Durch einfallendes Licht von anderen Quellen, vor allem Elektronische Geräte die Benutzt werden um die Messung aufzunehmen, gibt es die möglichkeit das diese Aufgenommen werden könnte. Sehr wichtig ist, dass der Effekt des Streulichtes berücksichtigt wird, was die Bamler-lampe abgibt, da dieses anders Reflektiert werden kann, als wenn es mittig auf dem Gitter trifft. Wenn die Linsen nicht in Ordnung gehalten worden wären, aber auch durch die Zeit, würden zusätzlich Linsenfehler oder Aberrationen auftreten und muss somit auch berücksichtigt werden. Zusätzlich muss beachtet werden das es mehr als eine Ordnung gibt und somit die Letzten beobatbaren Linien der Ordnung mit Linien einer Höheren Ordnung Überschneiden kann.

## V402: Quantelung von Energie

### 3.5.2. Doppler-Verbreitung

Wegen der Termischenen Bewegung der Atome relative zu einem ruhenden Betrachter, entsteht eine Doppler-Verschiebung des emittierten Photonen. Dies führt zu einer Verbreiterung der Spektrallinien über ihre natürliche Breite hinaus, welche mit der Formel (??, S.230)

$$\delta\lambda = \frac{\lambda_0}{c} \cdot \sqrt{\frac{8k_B T \cdot \ln 2}{m}} \quad (3.25)$$

beschrieben werden kann. Dabei ist  $\delta\lambda$  die Halbwertsbreite, die Temperatur  $T \approx 1000K$  ([praktikum]) und  $m$  die Masse des Atomes ( $2m_H \approx m_D$ ) Diese Werte werden in Tab. 3.5

Linie	Literaturwert $\lambda$ in nm	$\delta\lambda$ für $^1H$ in nm	$\delta\lambda$ für $^2H$ in nm
$H_\alpha$	656,28	0,015	0,011
$H_\beta$	486,13	0,011	0,008
$H_\gamma$	434,05	0,010	0,007

Tabelle 3.5.: (Theoretische) Doppler-Verbreitung von Wasserstoff und Deuterium

Um die natürliche Linienbreite  $\delta\nu$  zu berechnen, wird die Formel

$$\delta\nu = \frac{1}{2\pi \cdot \tau} \quad (3.26)$$

genutzt (??, S.228f), mit  $\tau$  die Lebensdauer. Diese Formel nicht von fremden Einflüssen abhängt und kann auch von der Heisenberg'schen Unbestimmtheitsrelation herleiten. Da die Lebensdauer von Atomen liegt in der Größenordnung von  $10^{-8}s$ . Dies führt dazu, dass  $\delta\nu$  in der Größenordnung von  $16MHz$  ist und durch  $\frac{\Delta\nu}{\nu} = \frac{\Delta\lambda}{\lambda}$  mit  $\nu = \frac{c}{\lambda}$  führt dazu, dass die Linienbreite in der Ordnung von  $10^{-14}nm$  ist und somit vernachlässigbar groß gegenüber der Dopplerverbreitung ist. So ist es sinnvoller die Doppler-Verbreitung mit den Halbwertsbreiten der berechneten Gaußkurven zu vergleichen. Dieser kann durch

$$\delta\beta = 2\sqrt{\ln 2} \cdot \sigma \quad (3.27)$$

wobei  $\sigma$  die Halbwertsbreite ist. Hierdurch kann mit ?? die Wellenlängendifferenz berechnen. Die daraus bekannten Werte sind in ??.

Linie	$\delta\lambda$ für $^1H$ in nm	$\delta\lambda$ für $^2H$ in nm
$H_\alpha$	$0.848 \pm 0.006$	$0.586 \pm 0.049 nm$
$H_\beta$	$2.258 \pm 0.051 nm$	$0.609 \pm 0.003$
$H_\gamma$	$0.831 \pm 0.021 nm$	$0.758 \pm 0.004 nm$

Tabelle 3.6.: Gemessene Halbwertsbreite für bekannte Spektrallinien

Es ist deutlich zu sehen, dass die Halbwertsbreiten sehr groß sind. Die Fehler sind auch sehr klein, dies kann an einer falschen Abschätzung einiger Gaußplots, zum Beispiel bei  $H_\beta$  konnte die Gauß Kurve nicht gut zu dem zentralen Peak angepasst werden. Zusätzlich könnte es möglich auch die Linienbreite besser eingeengt werden, da der Aufbau möglicherweise nicht richtig justiert wurde, sodass die Spaltbreite zu groß gewählt wurde und nicht vollständig ausgeleuchtet war oder das Streulicht hat die Basis Intensität so sehr angehoben, durch fehlende Abschirmung, dass die Peaks einbischen ertränkt werden.

## V402: Quantelung von Energie

### 3.5.3. Auflösevermögen des Gitters

Anschliessend wird das Auflösungsvermögen des Gitters abgeschätzt. Dies wird mit der Formel

$$A = \frac{\lambda}{\Delta\lambda} = m \cdot N \quad (3.28)$$

gemacht, wobei m die Ordnungs Zahl ist und N die Anzahl der Beleuchteten Spalten. Das gämmst Gitter beträgt eine 25 mm x 25 mm fläche:

$$\Rightarrow N = \frac{d}{g}, d = 25\text{mm} \quad (3.29)$$

$$\Rightarrow A = \frac{25\text{mm}}{420,76\text{nm}} = (5,94 \pm 0,02) \cdot 10^4 \quad (3.30)$$

So wäre es möglich alle Aufspaltungen zu messen, da das Auflösungsvermögen von dem Gitter so groß ist. Dies ist würde aber bedeuten, dass das ganze Gitter beleuchtet werden müsste, welches aber mit der untersuchung der Isotopieaufspaltung stören würde, da dies nicht mehr sichtbar wäre. Um dieses wiederum zu messen zu können müsste der Spalt verringert werden und so mit das licht was auf dem Gitter fallen sollte.

## 4. Fazit

Im ersten Teil des Experiments gelang die Nachweisung des photoelektrischen Effekts durch Bestrahlung der Photozelle mit einer Quecksilberdampflampe. Es konnten unterschiedliche Grenzspannungen ermittelt werden. Durch Auftragen der Randspannungen als Funktion der Frequenz wurde eine Einstiegerade ermittelt, aus deren Steigung sich die Planck-Konstante in der Form  $h = (\pm) \times 10^{-34}$  J s ableiten lässt. Der Achsenabschnitt der y-Achse ergab die Austrittsarbeit  $W_A = (\pm)$  eV. Somit konnte die Plancksche Konstante mit einer Genauigkeit von etwa % bestimmt werden.

Im zweiten Teil des Experiments wurde die Balmer-Reihe analysiert. Die Gitterkonstante des holographischen Gitters wurde zu  $g = (\pm)$  nm bestimmt, was innerhalb der Fehlergrenzen mit dem Literaturwert übereinstimmt. Die für die Balmer-Linien ermittelten Wellenlängen zeigen eine gute Übereinstimmung mit den Literaturwerten. Darüber hinaus wurde die Isotopenspaltung nachgewiesen. Auch die mit der CCD-Kamera gemessenen Wellenlängenverschiebungswerte stimmen gut mit bekannten Literaturwerten überein. Darüber hinaus wurde die Rydberg-Konstante mit  $R = (\pm)$  m<sup>-1</sup> bestimmt, was eine sehr geringe/etwas/sehr Abweichung vom Literaturwert darstellt. Schließlich wurde die Planck-Konstante neu definiert und  $h = (\pm) mal 10^{-34}$  J s erhalten, was ein noch genaueres Ergebnis als der photoelektrische Effekt ist und somit näher am Literaturwert liegt.

# 5. Formeln: To be deleted at the end

## Spannungsteiler

$$U = \frac{R_2}{R_1 + R_2} U_{\text{ges}} \quad (5.1)$$

mit  $U$  als Spannung am Widerstand  $R_2$ ,  $R_1$  und  $R_2$  als Widerstände und  $U_{\text{ges}}$  als Gesamtspannung.

## Energieerhaltung

$$h f = E_{\text{kin}} + W_A, \quad E_{\text{kin}} = e U_G \quad (5.2)$$

mit  $h$  dem Planckschen Wirkungsquantum,  $f$  der Photonfrequenz,  $e$  der Elementarladung,  $U_G$  der Gegenspannung und  $W_A$  der Austrittsarbeit.

## Fehlerfortpflanzung I

$$\Delta(\sqrt{I - I_0}) = \sqrt{\left(\frac{\Delta I}{2\sqrt{I - I_0}}\right)^2 + \left(\frac{\Delta I_0}{2\sqrt{I - I_0}}\right)^2}. \quad (5.3)$$

## Beugungsgitter

$$g(\sin \theta_m + \sin \beta) = m \lambda \implies g = \frac{m \lambda}{\sin \theta_m + \sin \beta} \quad (5.4)$$

$$\Delta g = \sqrt{\left(\frac{\partial g}{\partial \theta_m} \Delta \theta_m\right)^2 + \left(\frac{\partial g}{\partial \beta} \Delta \beta\right)^2}. \quad (5.5)$$

$$\frac{\partial g}{\partial \theta_m} = \frac{m \lambda \cos \theta_m}{(\sin \theta_m + \sin \beta)^2}, \quad \frac{\partial g}{\partial \beta} = \frac{m \lambda \cos \beta}{(\sin \theta_m + \sin \beta)^2}. \quad (5.6)$$

## Mittelwert der Gitterkonstante

$$\bar{g} = \frac{\sum_{i=1}^N (g_i / \Delta g_i)}{\sum_{i=1}^N (1 / \Delta g_i)}, \quad \Delta \bar{g} = \sqrt{\frac{N}{\sum_{i=1}^N 1 / (\Delta g_i)^2}}. \quad (5.7)$$

## Isotopenverhältnis

$$\lambda = g(\sin \theta_m + \sin \beta), \quad \frac{\partial \lambda}{\partial \beta} = g \cos \beta, \quad \Delta \beta \approx \frac{d}{f}. \quad (5.8)$$

## Fehlerfortpflanzung II

$$\Delta \lambda = \sqrt{\left(\frac{\lambda}{g} \Delta g\right)^2 + \left(g \cos \alpha \Delta \alpha\right)^2 + \left(g \cos \beta \Delta \beta\right)^2}. \quad (5.9)$$

$$\Delta(\Delta \lambda) = \sqrt{\left(\frac{d \cos \beta}{f} \Delta g\right)^2 + \left(\frac{-d \sin \beta}{f g} \Delta \beta\right)^2 + \left(\frac{g \cos \beta}{f} \Delta d\right)^2}. \quad (5.10)$$

## V402: Quantelung von Energie

### Balmer-Formel

$$\frac{1}{\lambda} = R_H \left( \frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2} \right), \quad n = 3, 4, 5, \dots \quad (5.11)$$

$$R_H = \frac{1/\lambda}{\left( \frac{1}{4} - \frac{1}{n^2} \right)}, \quad \Delta R_H = \frac{\Delta \lambda}{\lambda^2 \left( \frac{1}{4} - \frac{1}{n^2} \right)}. \quad (5.12)$$

### Plancksches Wirkungsquantum

$$h = \left( \frac{m_e e^4}{8 \varepsilon_0^2 c R_H} \right)^{1/3}, \quad \Delta h = \frac{1}{3} \left( \frac{m_e e^4}{8 \varepsilon_0^2 c} \right)^{1/3} R_H^{-4/3} \Delta R_H. \quad (5.13)$$

$$U_0 = - \frac{b}{m} \quad (5.14)$$

$$\frac{\partial U_0}{\partial b} = - \frac{1}{m}, \quad \frac{\partial U_0}{\partial m} = \frac{b}{m^2}. \quad (5.15)$$

$$\text{Var}(U_0) = \left( \frac{\partial U_0}{\partial b} \right)^2 \sigma_b^2 + \left( \frac{\partial U_0}{\partial m} \right)^2 \sigma_m^2 + 2 \frac{\partial U_0}{\partial b} \frac{\partial U_0}{\partial m} \text{Cov}(b, m). \quad (5.16)$$

$$\sigma_{U_0} = \sqrt{\left( \frac{\sigma_b}{m} \right)^2 + \left( \frac{b \sigma_m}{m^2} \right)^2 - 2 \frac{b}{m^3} \text{Cov}(m, b)}. \quad (5.17)$$

$$y = m U + b$$

# Literatur

- [1] *Physikalisches Praktikum Teil IV: Atome, Moleküle, Festkörper.* 15. Apr. 2025. Uni Bonn.
- [2] „Spannungsteiler“. In: (). Zugriff am 19. Mai 2025. URL: [https://www.homofaciens.de/technics-base-circuits-voltage-divider\\_ge.html](https://www.homofaciens.de/technics-base-circuits-voltage-divider_ge.html).
- [3] Eite Tiesinga, Peter J. Mohr, David B. Newell u. a. „CODATA Recommended Values of the Fundamental Physical Constants: 2018“. In: *J. Phys. Chem. Ref. Data* (2021). Zugriff am 19. Mai 2025. DOI: 10.1063/5.0064853.

# A. Anhang

## A.1. Abbildungen

### Balmer Serie

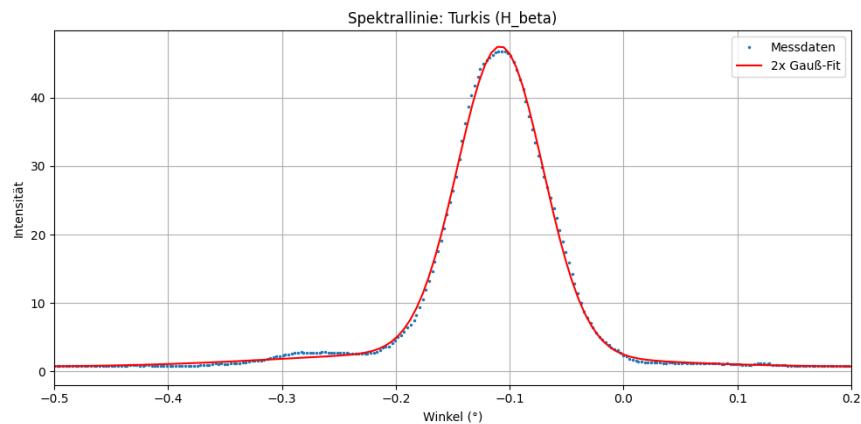


Abbildung A.1.: Gaußfit für  $H_{\beta}$

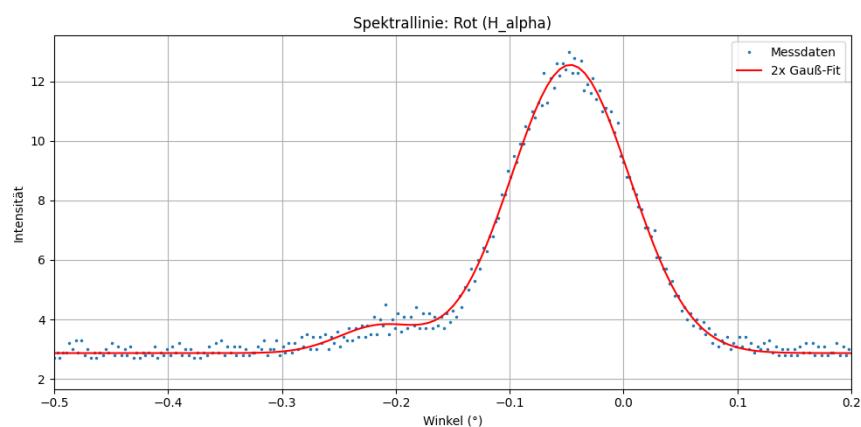


Abbildung A.2.: Gaußfit für  $H_{\alpha}$

## V402: Quantelung von Energie

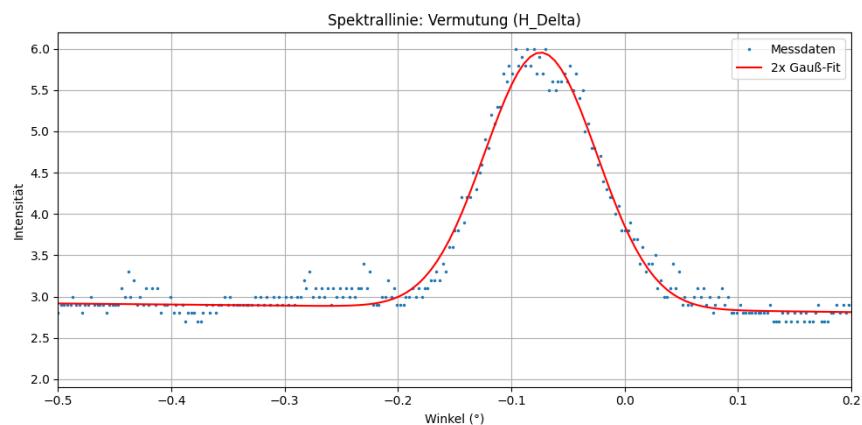


Abbildung A.3.: Gaußfit für die Vermutete Linie  $H_{\delta}$

## V402: Quantelung von Energie

### Photoeffekt

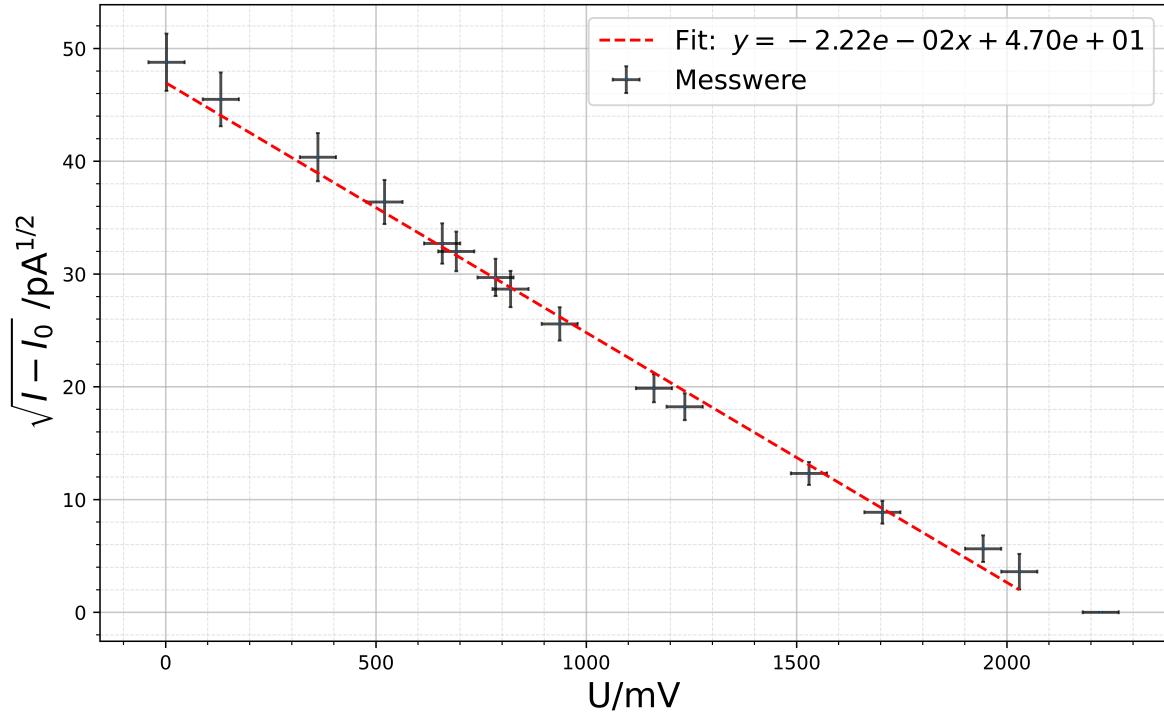


Abbildung A.4.: Messung 1 bei  $\lambda = 365 \text{ nm}$ . Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.5.

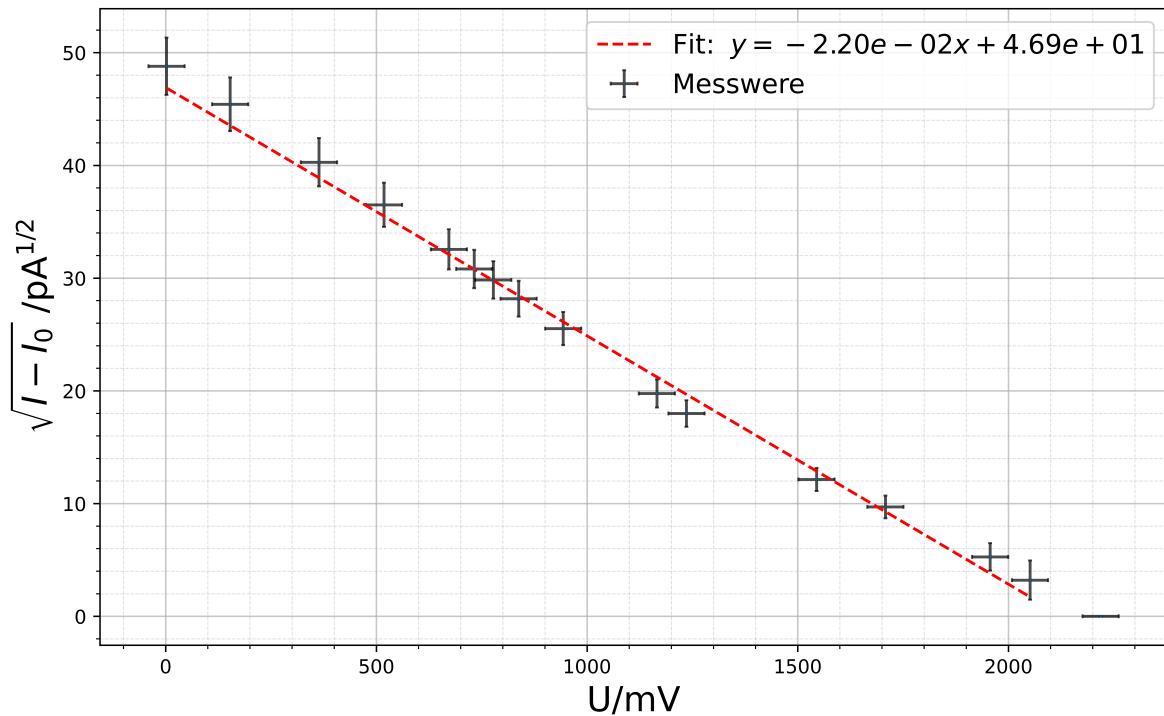


Abbildung A.5.: Messung 2 bei  $\lambda = 365 \text{ nm}$ . Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.7.

## V402: Quantelung von Energie

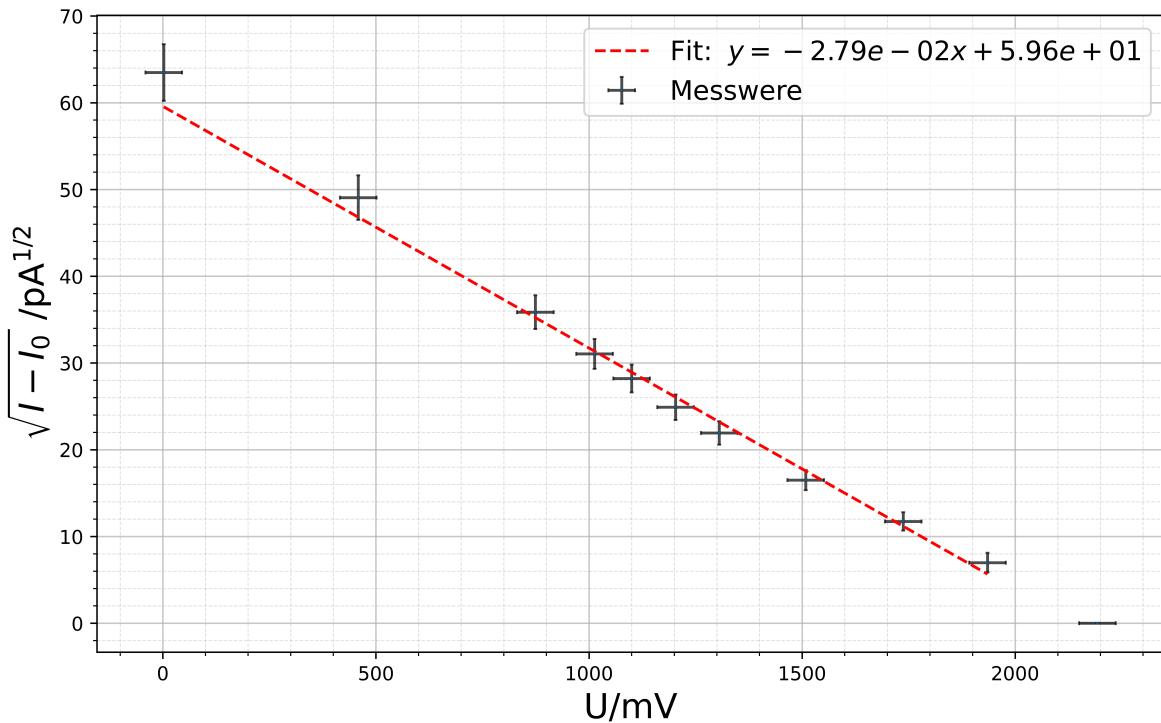


Abbildung A.6.: Messung bei 50% Intensität und  $\lambda = 365 \text{ nm}$ . Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.9.

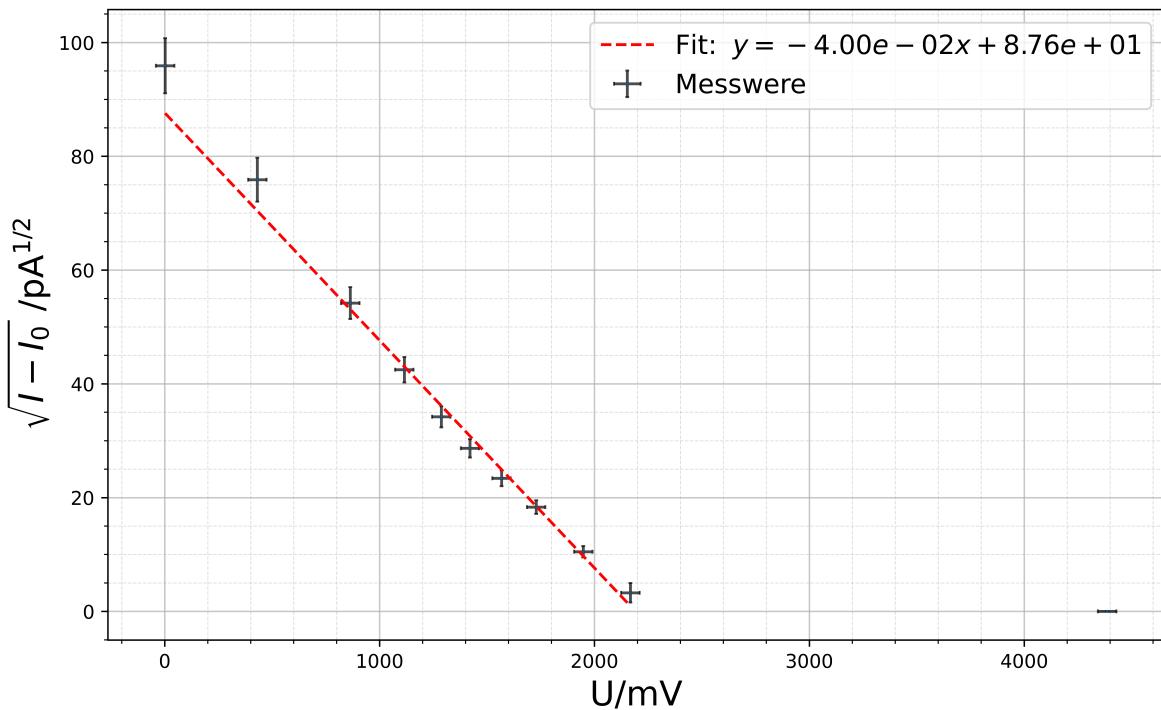


Abbildung A.7.: Messung bei maximaler Intensität und  $\lambda = 365 \text{ nm}$ . Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.11.

## V402: Quantelung von Energie

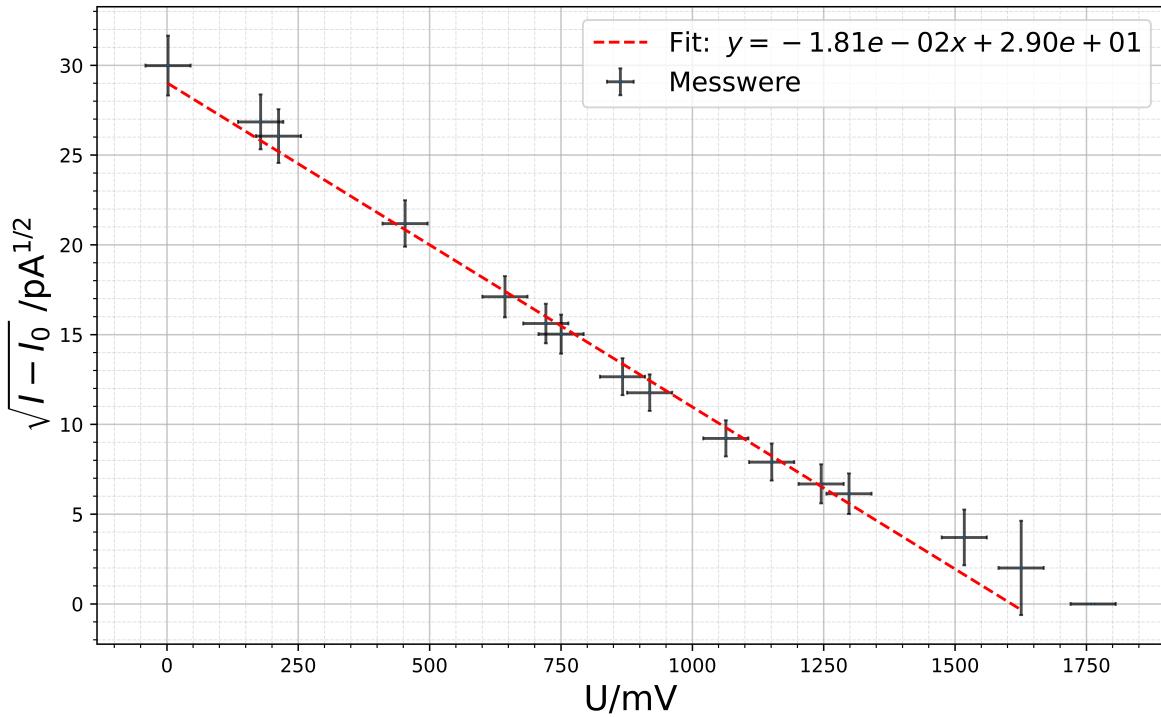


Abbildung A.8.: Messung 1 bei  $\lambda = 405 \text{ nm}$ . Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.13.

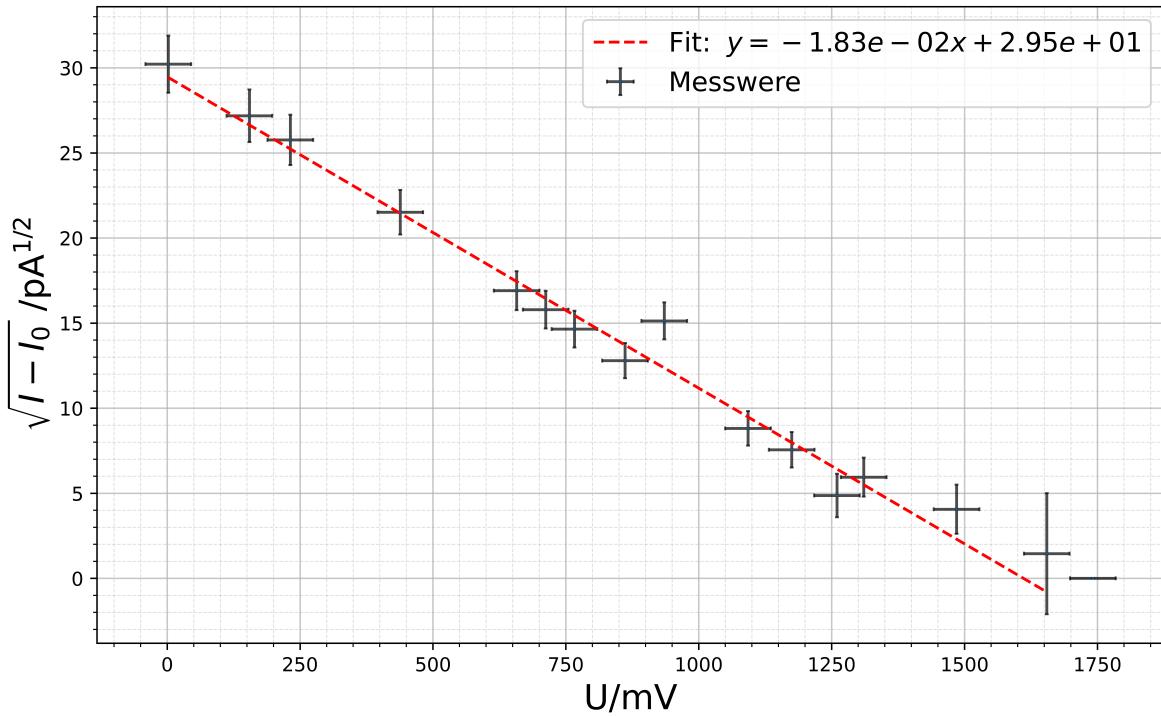


Abbildung A.9.: Messung 2 bei  $\lambda = 405 \text{ nm}$ . Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.15.

## V402: Quantelung von Energie

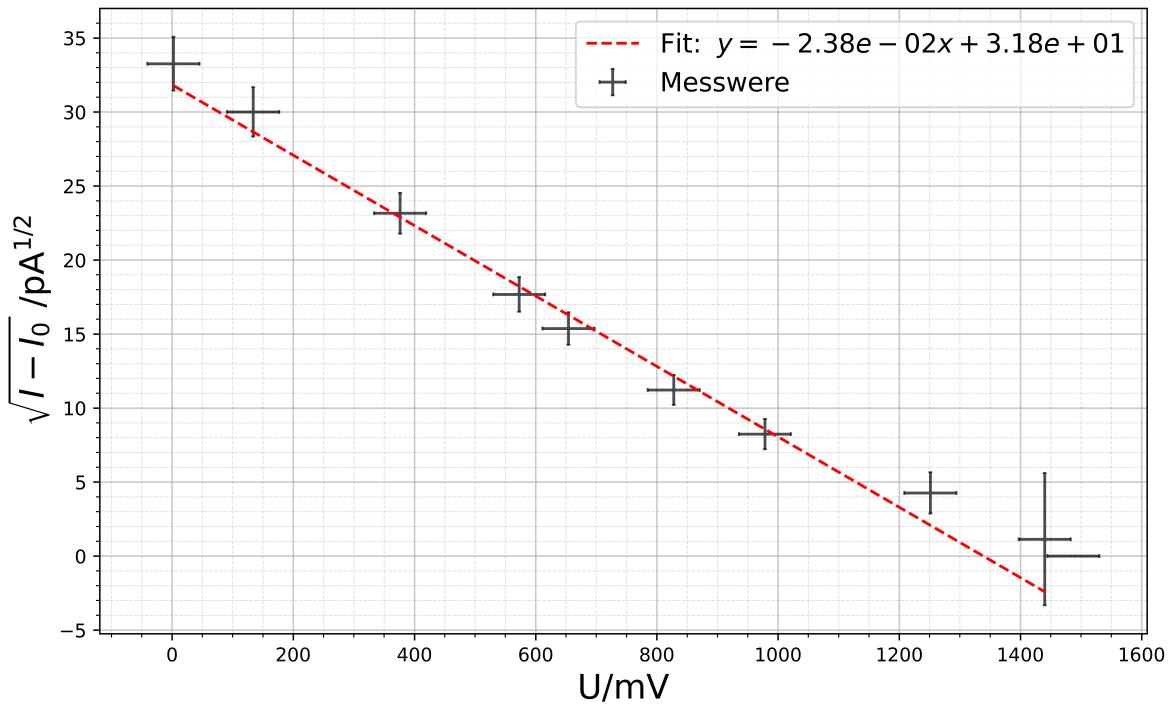


Abbildung A.10.: Messung 1 bei  $\lambda = 463$  nm. Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.17.

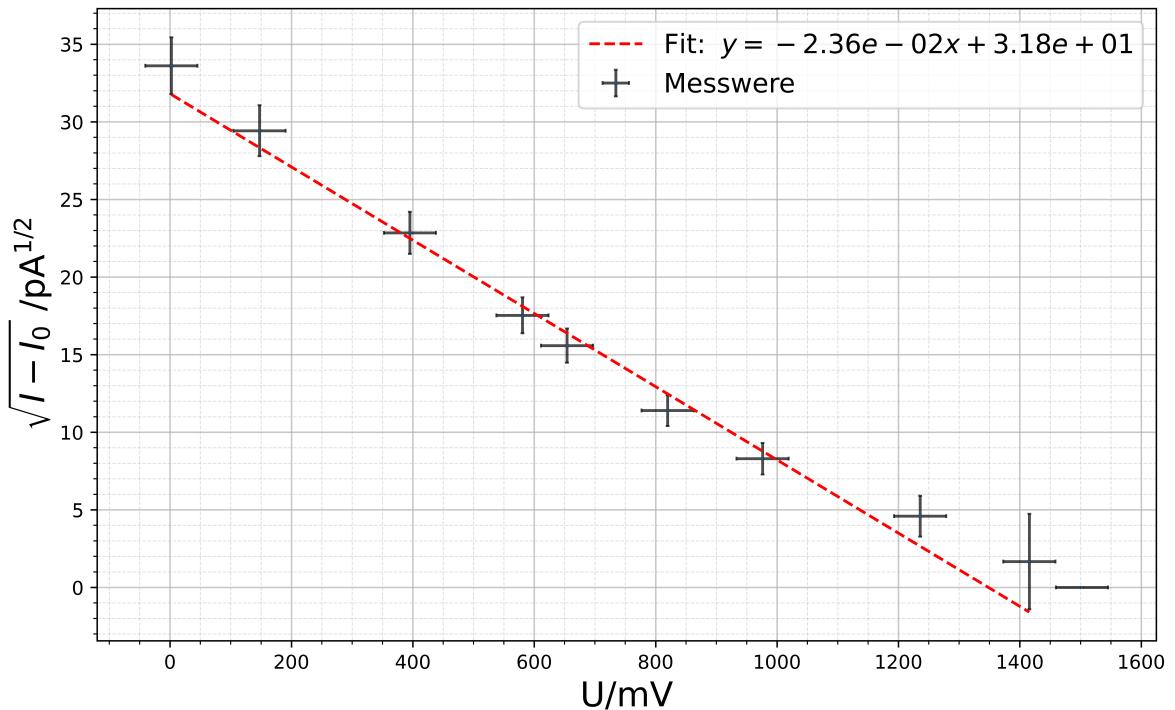


Abbildung A.11.: Messung 2 bei  $\lambda = 463$  nm. Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.19.

## V402: Quantelung von Energie

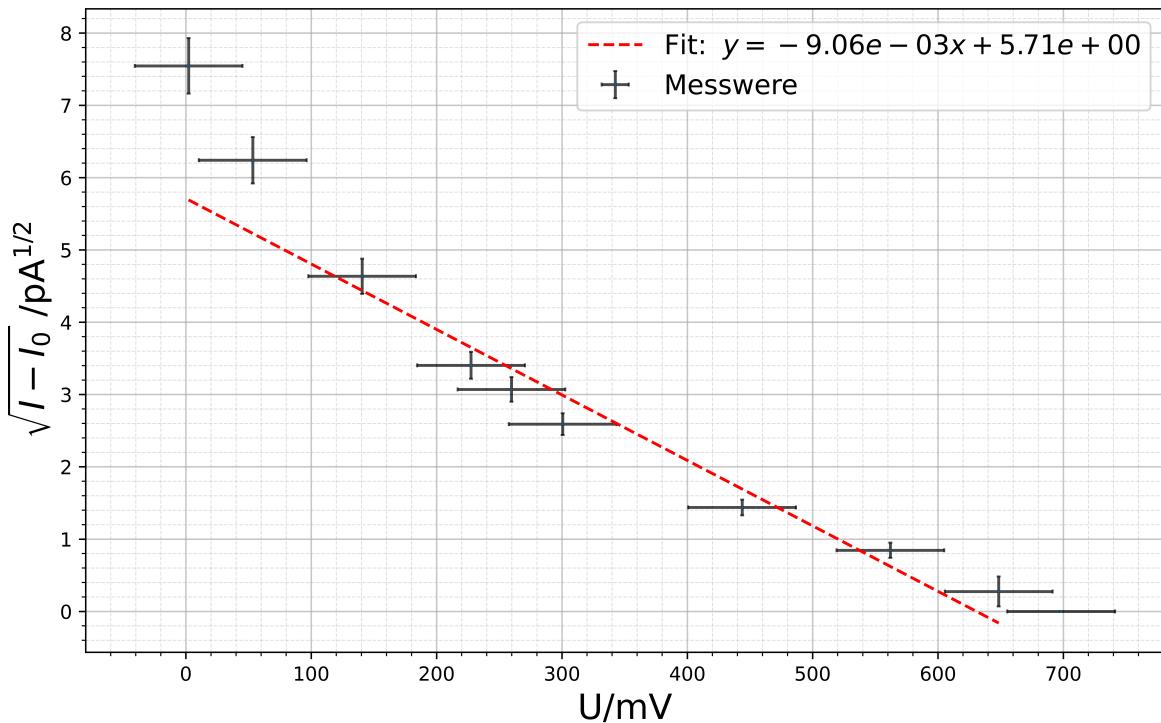


Abbildung A.12.: Messung 1 bei  $\lambda = 546 \text{ nm}$ . Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.21.

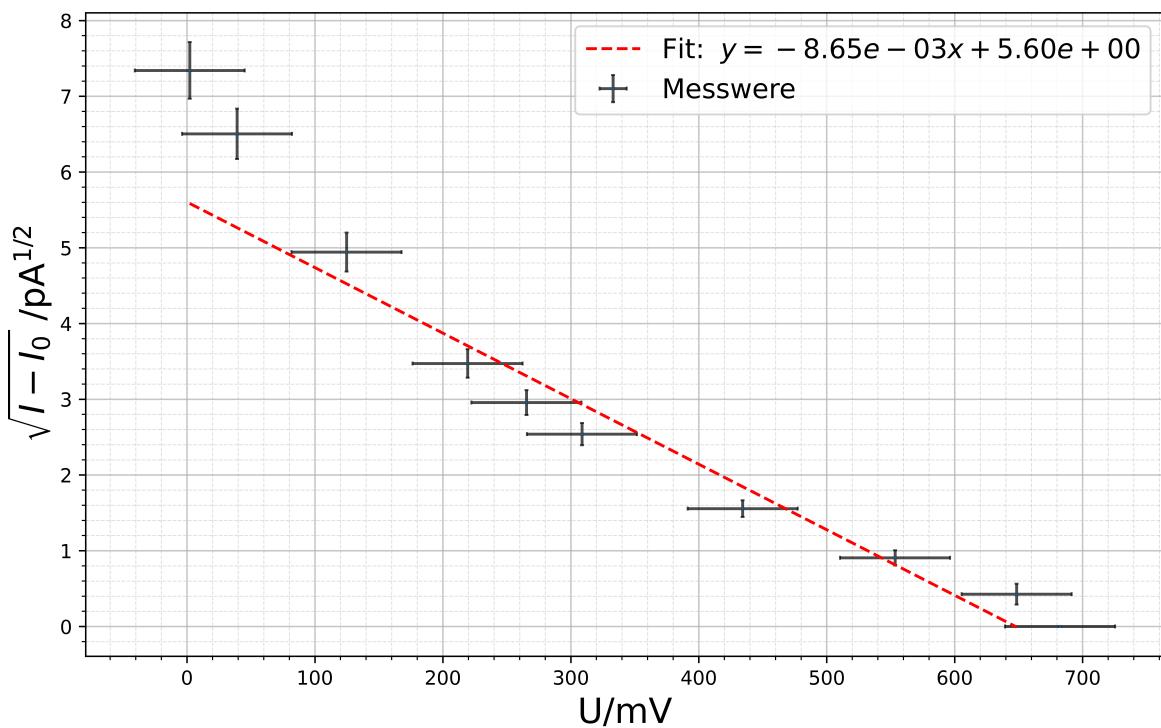


Abbildung A.13.: Messung 2 bei  $\lambda = 546 \text{ nm}$ . Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.23.

## V402: Quantelung von Energie

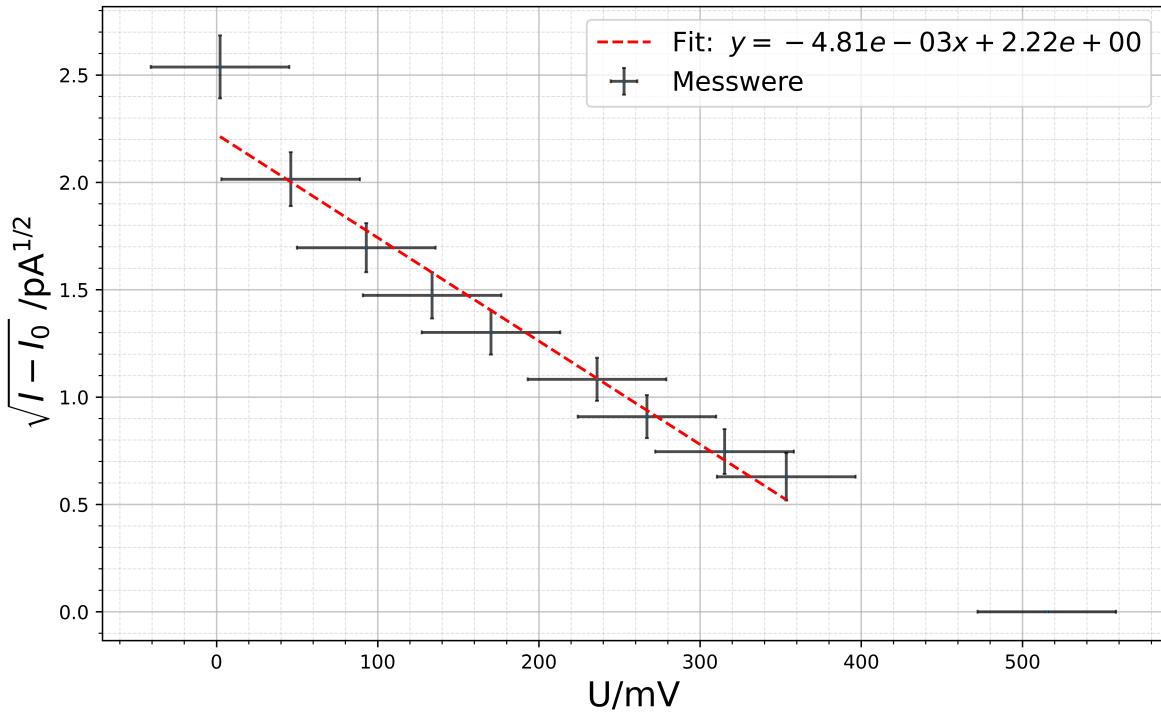


Abbildung A.14.: Messung 1 bei  $\lambda = 578 \text{ nm}$ . Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.25.

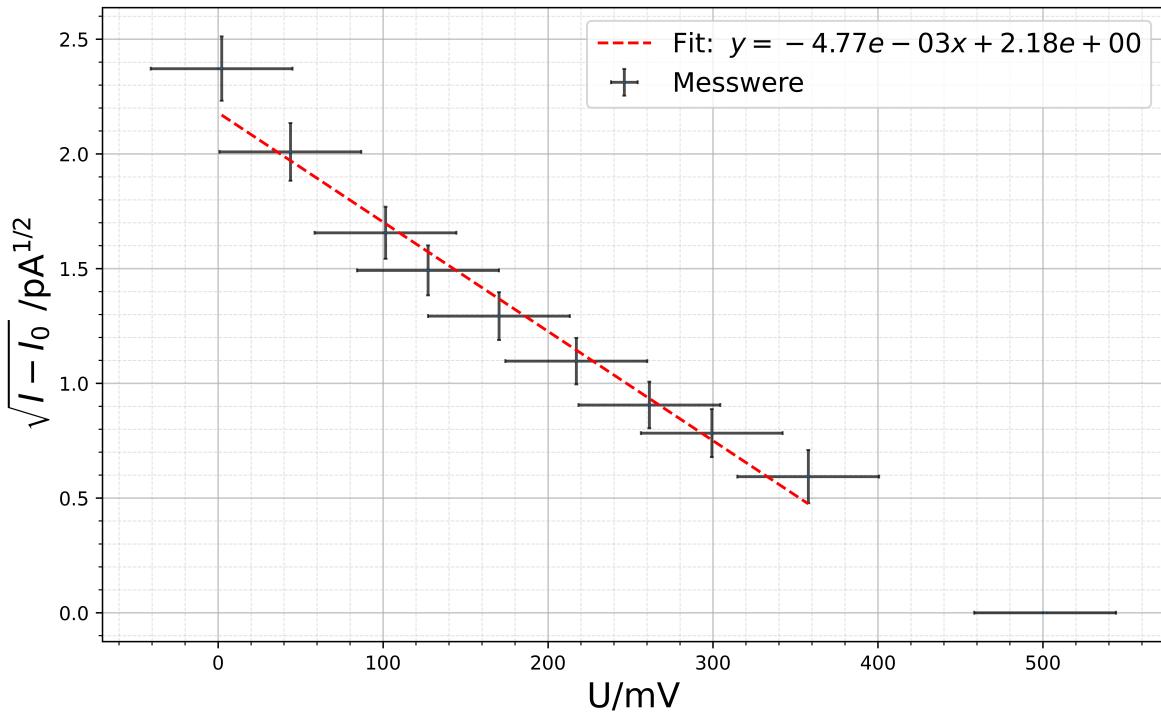


Abbildung A.15.: Messung 2 bei  $\lambda = 578 \text{ nm}$ . Die Werte und Unsicherheiten sind in Tab. A.27.

## V402: Quantelung von Energie

### A.2. Tabellen

#### Photoeffekt

$\lambda = 365 \text{ nm}$				$\lambda = 405 \text{ nm}$			
Messung 1		Messung 2		Messung 1		Messung 2	
$U_G$ [mV]	$U_{ph}$ [mV]	$U_G$ [mV]	$U_{ph}$ [mV]	$U_G$ [mV]	$U_{ph}$ [mV]	$U_G$ [mV]	$U_{ph}$ [mV]
0,5	2380,0	0,5	2382,0	0,5	900,0	0,5	914,0
30,5	2070,0	35,6	2065,0	41,5	722,0	36,0	740,0
84,2	1630,0	84,6	1624,0	49,4	680,0	53,9	665,0
121,0	1325,0	120,5	1334,0	105,4	450,0	102,0	464,0
152,9	1071,0	156,3	1061,0	149,6	293,8	152,9	286,9,0
160,7	1025,0	170,3	951,0	167,7	245,0	165,6	250,5
182,4	883,0	180,8	892,0	174,5	226,9	178,2	215,6
190,7	823,0	194,8	795,0	201,7	161,2	200,3	164,8
217,9	655,0	219,4	653,0	213,7	139,5	217,5	230,0
270,0	396,0	271,1	392,0	247,4	86,1	254,1	78,8
287,0	333,3	287,4	325,0	267,7	63,5	273,2	58,2
355,7	152,7	359,2	148,8	289,6	45,8	293,0	24,8
396,3	79,9	397,2	95,6	301,9	38,8	304,7	36,5
452,0	32,9	455,0	29,2	352,9	14,8	345,3	17,6
472,0	14,1	477,0	11,7	378,1	5,1	384,8	3,2
517,0	1,1	516,0	1,4	410,0	1,1	405,0	1,1

Tabelle A.1.: Messwerte der Photospannung  $U_{ph}$  bei Gegenspannung  $U_G$  für  $\lambda = 365 \text{ nm}$  und  $\lambda = 405 \text{ nm}$ , wobei  $\Delta U_{ph} = 0,1 \cdot U_{ph} + 10 \text{ mV}$ ,  $\Delta U_G = 10 \text{ mV}$

$\lambda = 463 \text{ nm}$			
Messung 1		Messung 2	
$U_G$ [mV]	$U_{ph}$ [mV]	$U_G$ [mV]	$U_{ph}$ [mV]
0,5	1107,0	0,5	1130,0
31,1	901,0	34,3	866,0
87,5	537,0	91,9	522,0
133,2	313,1	135,0	307,4
152,1	236,9	152,1	242,8
192,5	126,6	190,6	130,0
227,5	68,5	227,0	68,8
291,0	18,8	287,4	21,1
334,9	1,9	329,2	2,8
345,9	0,6	349,4	0,0

Tabelle A.2.: Messwerte der Photospannung  $U_{ph}$  bei Gegenspannung  $U_G$  für  $\lambda = 463 \text{ nm}$ , mit  $\Delta U_{ph} = 0,1 \cdot U_{ph} + 10 \text{ mV}$  und  $\Delta U_G = 10 \text{ mV}$ .

## V402: Quantelung von Energie

$\lambda = 546 \text{ nm}$				$\lambda = 578 \text{ nm}$			
Messung 1		Messung 2		Messung 1		Messung 2	
$U_G [\text{mV}]$	$U_{ph} [\text{mV}]$	$U_G [\text{mV}]$	$U_{ph} [\text{mV}]$	$U_G [\text{mV}]$	$U_{ph} [\text{mV}]$	$U_G [\text{mV}]$	$U_{ph} [\text{mV}]$
0,5	5700,0	0,5	5390,0	0,5	644,0	0,5	565,0
32,7	2155,0	29,0	2444,0	10,7	406,0	10,2	406,0
12,4	3900,0	9,1	4230,0	21,6	287,5	23,6	276,8
52,9	1165,0	51,0	1206,0	31,1	217,2	29,6	225,1
69,9	677,0	61,7	874,0	39,6	169,3	39,6	169,6
60,4	949,0	71,8	645,0	54,9	117,2	50,5	122,7
103,2	212,9	101,0	242,1	62,1	82,6	60,8	84,4
130,7	77,7	128,7	82,2	73,3	55,7	69,6	63,7
150,8	13,8	150,8	18,3	82,2	39,6	83,2	37,6
162,4	6,2	158,7	0,1	119,8	0,0	116,6	2,4

Tabelle A.3.: Messwerte der Photospannung  $U_{ph}$  bei Gegenspannung  $U_G$  für  $\lambda = 546 \text{ nm}$  und  $\lambda = 578 \text{ nm}$ , wobei  $\Delta U_{ph} = 0,1 \cdot U_{ph} + 10 \text{ mV}$  und  $\Delta U_G = 10 \text{ mV}$ .

$\lambda = 365 \text{ nm}$			
Messung max		Messung 50%	
$U_G [\text{mV}]$	$U_{ph} [\text{mV}]$	$U_G [\text{mV}]$	$U_{ph} [\text{mV}]$
0,4	9200,0	0,5	4040,0
100,2	5760,0	106,6	2417,0
200,8	2939,0	203,3	1296,0
259,3	1806,0	235,6	974,0
299,3	1172,0	255,8	806,0
330,4	823,0	279,8	630,0
364,5	549,0	303,6	491,0
402,0	337,6	350,8	282,4
453,0	111,6	404,0	147,8
504,0	12,2	450,0	58,8
1020,0	1,5	510,0	10,0

Tabelle A.4.: Messwerte der Photospannung  $U_{ph}$  bei Gegenspannung  $U_G$  für  $\lambda = 365 \text{ nm}$  (Maximalwerte und 50%-Punkt), wobei  $\Delta U_{ph} = 0,1 \cdot U_{ph} + 10 \text{ mV}$  und  $\Delta U_G = 10 \text{ mV}$ .

## V402: Quantelung von Energie

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
2.15	43.00	2380.00	248.00	48.77	2.54
131.15	43.00	2070.00	217.00	45.49	2.39
362.06	43.00	1630.00	173.00	40.36	2.14
520.30	43.00	1325.00	142.50	36.39	1.96
657.47	43.00	1071.00	117.10	32.71	1.79
691.01	43.00	1025.00	112.50	32.00	1.76
784.32	43.00	883.00	98.30	29.70	1.66
820.01	43.00	823.00	92.30	28.67	1.61
936.97	43.00	655.00	75.50	25.57	1.48
1161.00	43.00	396.00	49.60	19.87	1.25
1234.10	43.00	333.30	43.33	18.23	1.19
1529.51	43.00	152.70	25.27	12.31	1.03
1704.09	43.00	79.90	17.99	8.88	1.01
1943.60	43.00	32.90	13.29	5.64	1.18
2029.60	43.00	14.10	11.41	3.61	1.58
2223.10	43.00	1.10	10.11	0.00	0.00

Tabelle A.5.: Gemessenen Werte für die erste Messung bei  $\lambda = 365$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 517,00$  mV, daraus folgt  $I_0 = (1,10 \pm 10,11)$  pA.

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-2,22 \times 10^{-2} \pm 5,58 \times 10^{-4}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$4,70 \times 10^1 \pm 7,48 \times 10^{-1}$
$\chi^2$	8,28
Freiheitsgrade (dof)	13
$\chi^2/\text{dof}$	0,637
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$2117,12 \pm 62,98$

Tabelle A.6.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung für die erste Messung bei  $\lambda = 365$  nm. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.5.

## V402: Quantelung von Energie

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
2.15	43.00	2382.00	248.20	48.79	2.54
153.08	43.00	2065.00	216.50	45.43	2.38
363.78	43.00	1624.00	172.40	40.28	2.14
518.15	43.00	1334.00	143.40	36.50	1.96
672.09	43.00	1061.00	116.10	32.55	1.78
732.29	43.00	951.00	105.10	30.82	1.71
777.44	43.00	892.00	99.20	29.84	1.66
837.64	43.00	795.00	89.50	28.17	1.59
943.42	43.00	653.00	75.30	25.53	1.47
1165.73	43.00	392.00	49.20	19.76	1.24
1235.82	43.00	325.00	42.50	17.99	1.18
1544.56	43.00	148.80	24.88	12.14	1.02
1707.96	43.00	95.60	19.56	9.71	1.01
1956.50	43.00	29.20	12.92	5.27	1.23
2051.10	43.00	11.70	11.17	3.21	1.74
2218.80	43.00	1.40	10.14	0.00	0.00

Tabelle A.7.: Gemessenen Werte für die zweite Messung bei  $\lambda = 365$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 516,00$  mV, daraus folgt  $I_0 = (1,40 \pm 10,14)$  pA.

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-2,20 \times 10^{-2} \pm 5,73 \times 10^{-4}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$4,69 \times 10^1 \pm 7,63 \times 10^{-1}$
$\chi^2$	8,45
Freiheitsgrade (dof)	13
$\chi^2/\text{dof}$	0,650
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$2131,82 \pm 65,47$

Tabelle A.8.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung für die zweite Messung bei  $\lambda = 365$  nm. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.7.

## V402: Quantelung von Energie

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
2.15	43.00	4040.00	414.00	63.48	3.26
458.38	43.00	2417.00	251.70	49.06	2.57
874.19	43.00	1296.00	139.60	35.86	1.95
1013.08	43.00	974.00	107.40	31.05	1.73
1099.94	43.00	806.00	90.60	28.21	1.61
1203.14	43.00	630.00	73.00	24.90	1.47
1305.48	43.00	491.00	59.10	21.93	1.35
1508.44	43.00	282.40	38.24	16.50	1.16
1737.20	43.00	147.80	24.78	11.74	1.06
1935.00	43.00	58.80	15.88	6.99	1.14
2193.00	43.00	10.00	11.00	0.00	0.00

Tabelle A.9.: Gemessenen Werte für die Messung bei 50 % Intensität und  $\lambda = 365$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 510,00$  mV, daraus folgt  $I_0 = (10,00 \pm 11,00)$  pA.

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-2,79 \times 10^{-2} \pm 9,92 \times 10^{-4}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$5,96 \times 10^1 \pm 1,45$
$\chi^2$	6,55
Freiheitsgrade (dof)	8
$\chi^2/\text{dof}$	0,819
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$2136,20 \pm 92,03$

Tabelle A.10.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung für die Messung bei  $\lambda = 365$  nm mit 50% Intensität. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.9.

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
1.72	43.00	9200.00	930.00	95.91	4.85
430.86	43.00	5760.00	586.00	75.88	3.86
863.44	43.00	2939.00	303.90	54.20	2.80
1114.99	43.00	1806.00	190.60	42.48	2.24
1286.99	43.00	1172.00	127.20	34.21	1.86
1420.72	43.00	823.00	92.30	28.66	1.61
1567.35	43.00	549.00	64.90	23.40	1.39
1728.60	43.00	337.60	43.76	18.33	1.19
1947.90	43.00	111.60	21.16	10.49	1.01
2167.20	43.00	12.20	11.22	3.27	1.72
4386.00	43.00	1.50	10.15	0.00	0.00

Tabelle A.11.: Gemessenen Werte für die Messung bei maximaler Intensität und  $\lambda = 365$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 1020,00$  mV, daraus folgt  $I_0 = (1,50 \pm 10,15)$  pA.

## V402: Quantelung von Energie

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-4,00 \times 10^{-2} \pm 1,57 \times 10^{-3}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$8,76 \times 10^1 \pm 2,64$
$\chi^2$	11,74
Freiheitsgrade (dof)	8
$\chi^2/\text{dof}$	1,467
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$2190,00 \pm 108,37$

Tabelle A.12.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung für die Messung bei  $\lambda = 365$  nm mit maximaler Intensität. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.11.

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
2.15	43.00	900.00	100.00	29.98	1.67
178.45	43.00	722.00	82.20	26.85	1.53
212.42	43.00	680.00	78.00	26.06	1.50
453.22	43.00	450.00	55.00	21.19	1.30
643.28	43.00	293.80	39.38	17.11	1.15
721.11	43.00	245.00	34.50	15.62	1.10
750.35	43.00	226.90	32.69	15.03	1.09
867.31	43.00	161.20	26.12	12.65	1.03
918.91	43.00	139.50	23.95	11.76	1.02
1063.82	43.00	86.10	18.61	9.22	1.01
1151.11	43.00	63.50	16.35	7.90	1.03
1245.28	43.00	45.80	14.58	6.69	1.09
1298.17	43.00	38.80	13.88	6.14	1.13
1517.47	43.00	14.80	11.48	3.70	1.55
1625.83	43.00	5.10	10.51	2.00	2.63
1763.00	43.00	1.10	10.11	0.00	0.00

Tabelle A.13.: Gemessenen Werte für die erste Messung bei  $\lambda = 405$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 410,00$  mV, daraus folgt  $I_0 = (1,10 \pm 10,11)$  pA.

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-1,81 \times 10^{-2} \pm 5,50 \times 10^{-4}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$2,90 \times 10^1 \pm 5,21 \times 10^{-1}$
$\chi^2$	5,80
Freiheitsgrade (dof)	13
$\chi^2/\text{dof}$	0,446
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$1602,21 \pm 56,56$

Tabelle A.14.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung für die erste Messung bei  $\lambda = 405$  nm. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.13.

## V402: Quantelung von Energie

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
2.15	43.00	914.00	101.40	30.21	1.68
154.80	43.00	740.00	84.00	27.18	1.55
231.77	43.00	665.00	76.50	25.77	1.48
438.60	43.00	464.00	56.40	21.52	1.31
657.47	43.00	286.90	38.69	16.91	1.14
712.08	43.00	250.50	35.05	15.79	1.11
766.26	43.00	215.60	31.56	14.65	1.08
861.29	43.00	164.80	26.48	12.79	1.03
935.25	43.00	230.00	33.00	15.13	1.09
1092.63	43.00	78.80	17.88	8.81	1.01
1174.76	43.00	58.20	15.82	7.56	1.05
1259.90	43.00	24.80	12.48	4.87	1.28
1310.21	43.00	36.50	13.65	5.95	1.15
1484.79	43.00	17.60	11.76	4.06	1.45
1654.64	43.00	3.20	10.32	1.45	3.56
1741.50	43.00	1.10	10.11	0.00	0.00

Tabelle A.15.: Gemessenen Werte für die zweite Messung bei  $\lambda = 405$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 405,00$  mV, daraus folgt  $I_0 = (1,10 \pm 10,11)$  pA.

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-1,83 \times 10^{-2} \pm 8,30 \times 10^{-4}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$2,95 \times 10^1 \pm 7,84 \times 10^{-1}$
$\chi^2$	12,92
Freiheitsgrade (dof)	13
$\chi^2/\text{dof}$	0,994
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$1612,02 \pm 84,74$

Tabelle A.16.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung für die zweite Messung bei  $\lambda = 405$  nm. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.15.

## V402: Quantelung von Energie

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
2.15	43.00	1107.00	120.70	33.26	1.81
133.73	43.00	901.00	100.10	30.01	1.67
376.25	43.00	537.00	63.70	23.16	1.38
572.76	43.00	313.10	41.31	17.68	1.17
654.03	43.00	236.90	33.69	15.37	1.10
827.75	43.00	126.60	22.66	11.22	1.01
978.25	43.00	68.50	16.85	8.24	1.02
1251.30	43.00	18.80	11.88	4.27	1.39
1440.07	43.00	1.90	10.19	1.14	4.47
1487.37	43.00	0.60	10.06	0.00	0.00

Tabelle A.17.: Gemessenen Werte für die erste Messung bei  $\lambda = 463$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 1487,37$  mV, daraus folgt  $I_0 = (0,60 \pm 10,06)$  pA.

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-2,38 \times 10^{-2} \pm 1,22 \times 10^{-3}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$3,18 \times 10^1 \pm 9,47 \times 10^{-1}$
$\chi^2$	6,31
Freiheitsgrade (dof)	7
$\chi^2/\text{dof}$	0,901
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$1336,13 \pm 79,21$

Tabelle A.18.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung für die erste Messung bei  $\lambda = 463$  nm. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.17.

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
2.15	43.00	1130.00	123.00	33.62	1.83
147.49	43.00	866.00	96.60	29.43	1.64
395.17	43.00	522.00	62.20	22.85	1.36
580.50	43.00	307.40	40.74	17.53	1.16
654.03	43.00	242.80	34.28	15.58	1.10
819.58	43.00	130.00	23.00	11.40	1.01
976.10	43.00	68.80	16.88	8.29	1.02
1235.82	43.00	21.10	12.11	4.59	1.32
1415.56	43.00	2.80	10.28	1.67	3.08
1502.42	43.00	0.01	10.00	0.00	0.00

Tabelle A.19.: Gemessenen Werte für die zweite Messung bei  $\lambda = 463$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 1502,42$  mV, daraus folgt  $I_0 = (0,01 \pm 10,00)$  pA.

## V402: Quantelung von Energie

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-2,36 \times 10^{-2} \pm 1,26 \times 10^{-3}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$3,18 \times 10^1 \pm 9,94 \times 10^{-1}$
$\chi^2$	6,97
Freiheitsgrade (dof)	7
$\chi^2/\text{dof}$	0,995
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$1347,46 \pm 83,36$

Tabelle A.20.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung für die zweite Messung bei  $\lambda = 463$  nm. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.19.

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
2.15	43.00	57.00	5.80	7.55	0.38
140.61	43.00	21.55	2.25	4.64	0.24
53.32	43.00	39.00	4.00	6.24	0.32
227.47	43.00	11.65	1.26	3.40	0.19
300.57	43.00	6.77	0.78	2.59	0.15
259.72	43.00	9.49	1.05	3.07	0.17
443.76	43.00	2.13	0.31	1.44	0.11
562.01	43.00	0.78	0.18	0.85	0.11
648.44	43.00	0.14	0.11	0.28	0.21
698.32	43.00	0.06	0.11	0.00	0.00

Tabelle A.21.: Gemessenen Werte für die erste Messung bei  $\lambda = 546$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 698,32$  mV, daraus folgt  $I_0 = (0,06 \pm 0,11)$  pA.

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-9,06 \times 10^{-3} \pm 9,59 \times 10^{-4}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$5,71 \pm 4,14 \times 10^{-1}$
$\chi^2$	60,11
Freiheitsgrade (dof)	7
$\chi^2/\text{dof}$	8,587
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$630,24 \pm 80,86$

Tabelle A.22.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung für die erste Messung bei  $\lambda = 546$  nm. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.21.

## V402: Quantelung von Energie

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
2.15	43.00	53.90	5.49	7.34	0.37
124.70	43.00	24.44	2.54	4.94	0.26
39.13	43.00	42.30	4.33	6.50	0.33
219.30	43.00	12.06	1.31	3.47	0.19
265.31	43.00	8.74	0.97	2.96	0.16
308.74	43.00	6.45	0.74	2.54	0.15
434.30	43.00	2.42	0.34	1.56	0.11
553.41	43.00	0.82	0.18	0.91	0.10
648.44	43.00	0.18	0.12	0.43	0.14
682.41	43.00	0.00	0.10	0.00	0.00

Tabelle A.23.: Gemessenen Werte für die zweite Messung bei  $\lambda = 546$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 682,41$  mV, daraus folgt  $I_0 = (0,00 \pm 0,10)$  pA.

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-8,65 \times 10^{-3} \pm 9,51 \times 10^{-4}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$5,60 \pm 4,28 \times 10^{-1}$
$\chi^2$	69,41
Freiheitsgrade (dof)	7
$\chi^2/\text{dof}$	9,915
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$647,40 \pm 86,69$

Tabelle A.24.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung für die zweite Messung bei  $\lambda = 546$  nm. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.23.

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
2.15	43.00	6.44	0.74	2.54	0.15
46.01	43.00	4.06	0.51	2.01	0.13
92.88	43.00	2.88	0.39	1.70	0.11
133.73	43.00	2.17	0.32	1.47	0.11
170.28	43.00	1.69	0.27	1.30	0.10
236.07	43.00	1.17	0.22	1.08	0.10
267.03	43.00	0.83	0.18	0.91	0.10
315.19	43.00	0.56	0.16	0.75	0.10
353.46	43.00	0.40	0.14	0.63	0.11
515.14	43.00	0.00	0.10	0.00	0.00

Tabelle A.25.: Gemessenen Werte für die erste Messung bei  $\lambda = 578$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 515,14$  mV, daraus folgt  $I_0 = (0,00 \pm 0,10)$  pA.

## V402: Quantelung von Energie

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-4,81 \times 10^{-3} \pm 3,82 \times 10^{-4}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$2,22 \pm 8,54 \times 10^{-2}$
$\chi^2$	8,54
Freiheitsgrade (dof)	7
$\chi^2/\text{dof}$	1,219
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$461,54 \pm 40,73$

Tabelle A.26.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung für die erste Messung bei  $\lambda = 578$  nm. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.25.

$U$ [mV]	$\Delta U$ [mV]	$I$ [pA]	$\Delta I$ [pA]	$\sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$\Delta \sqrt{I - I_0}$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]
2.15	43.00	5.65	0.67	2.37	0.14
43.86	43.00	4.06	0.51	2.01	0.13
101.48	43.00	2.77	0.38	1.66	0.11
127.28	43.00	2.25	0.33	1.49	0.11
170.28	43.00	1.70	0.27	1.29	0.10
217.15	43.00	1.23	0.22	1.10	0.10
261.44	43.00	0.84	0.18	0.91	0.10
299.28	43.00	0.64	0.16	0.78	0.10
357.76	43.00	0.38	0.14	0.59	0.12
501.38	43.00	0.02	0.10	0.00	0.00

Tabelle A.27.: Gemessenen Werte für die zweite Messung bei  $\lambda = 578$  nm. Die Sättigungsspannung liegt bei  $U_G = 501,38$  mV, daraus folgt  $I_0 = (0,02 \pm 0,10)$  pA.

Parameter	Wert
Steigung $m$ [ $\sqrt{\text{pA}}/\text{mV}$ ]	$-4,77 \times 10^{-3} \pm 2,95 \times 10^{-4}$
Achsenabschnitt $b$ [ $\sqrt{\text{pA}}$ ]	$2,18 \pm 6,37 \times 10^{-2}$
$\chi^2$	4,80
Freiheitsgrade (dof)	7
$\chi^2/\text{dof}$	0,685
Abbremsspannung $U_0$ [mV]	$457,02 \pm 31,26$

Tabelle A.28.: Ergebnisse des gewichteten linearen  $\chi^2$ -Fits zur Bestimmung der Abbremsspannung. Die hier gezeigten Werte stammen aus Tabelle A.27.

V402: Quantelung von Energie

Balmer-Serie

Spektrallinie Hg				
$\omega_B$ [°]	$\Delta\omega_B$ [°]	$\omega_G$ [°]	$\Delta\omega_G$ [°]	Farbe
145,0	0,5	48,0	0,5	violett
145,0	0,5	49,0	0,5	violett
145,0	0,5	49,5	0,5	violett
145,0	0,5	50,5	0,5	violett/blau
145,0	0,5	51,0	0,5	violett/blau
145,0	0,5	51,0	0,5	blau
145,0	0,5	55,5	0,5	türkis
145,0	0,5	61,0	0,5	grün
145,0	0,5	64,0	0,5	gelb
145,0	0,5	64,5	0,5	gelb
145,0	0,5	69,0	0,5	rot
135,0	0,5	68,0	0,5	grün
135,0	0,5	71,0	0,5	gelb
135,0	0,5	71,5	0,5	gelb
155,0	0,5	61,0	0,5	rot
155,0	0,5	61,5	0,5	rot
155,0	0,5	62,5	0,5	rot

Tabelle A.29.: Spektrallinien der Hg-Dampflampe 1. Ordnung, gemessen an den Winkelpositionen und beobachteter Farbe. Hierbei ist  $d$  die Dicke der Spektrallinien (in Strichpunkten),  $\omega_B$  der Winkel der optischen Bank und  $\omega_G$  der Winkel des Gitters.

## V402: Quantelung von Energie

Spektrallinie H/Deuterium						
$\omega_B$ [°]	$\Delta\omega_B$ [°]	$\omega_G$ [°]	$\Delta\omega_G$ [°]	Farbe	$d$ [Skt]	$\Delta d$ [Skt]
145,0	0,5	51,0	0,5	violett	1	0,1
145,0	0,5	55,5	0,5	türkis	1	0,1
155,0	0,5	61,5	0,5	rot	3	1

Tabelle A.30.: Spektrallinien der H/Deuterium-Lampe in erster Ordnung. Hierbei ist  $d$  die Dicke der Spektrallinien (in Strichpunkten),  $\omega_B$  der Winkel der Blende und  $\omega_G$  der Beugungswinkel.