UEBER

DIE ELLIPTISCHE

POLARISATION DES LICHTES

UND

IHRE BEZIEHUNGEN ZU DEN

OBERFLÄCHENFARBEN DER KÖRPER.

INAUGURAL-DISSERTATION

ZUR

ERLANGUNG DER PHILOSOPHISCHEN DOCTORWÜRDE

AN DER UNIVERSITÄT LEIPZIG

VON

EILHARD ERNST GUSTAV WIEDEMANN

AUS BERLIN.

MIT 1 TAFEL.

DRUCK VON BREITKOPF UND HÄRTEL IN LEIPZIG.

(Aus den Berichten der K. S. Gesellschaft der Wissenschaften, Mathem.-Phys. Cl. vom 10. Nov. 1872.)

٠

§. I.

Die bereits von Arago beobachteten Veränderungen des Lichtes hei der Reflexion an Metallen wurden von Brewster 1) im Jahre 4830 näher untersucht. Aus seinen Messungen berechnete dann Hr. Neumann²) unter Zugrundelegung der Vibrationstheorie die Verzögerungen der in und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Strahlen und das Verhältniss ihrer Amplituden nach der Reflexion, wenn es vor derselben gleich Eins war. Die Beobachtungen von Brewster beziehen sich theils auf weisses, theils auf mittleres rothes, gelbes und blaues Licht; dabei sind aber keine genaueren Angaben über den betreffenden Theil des Spectrums gemacht. Eine derartige Untersuchung nahm zuerst Hr. Jamin³) vor. Er ermittelte in seiner Arbeit über die Farben der Metalle für die verschiedenen Theile des Spectrums den »Haupteinfallswinkel«, bei dem der Gangunterschied der in und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Strahlen eine Viertelwellenlänge beträgt und den Winkel, dessen Tangente das Verhältniss der Intensitäten dieser beiden Strahlen bei dem Haupteinfallswinkel giebt. In seinen weiteren Arbeiten über die elliptische Polarisation des Lichtes bei der Reflexion an Metallen

⁴⁾ Brewster, Phil. Trans. 4830. Vol. 2. p. 287. Pogg. Ann. Bd. 24. p. 249, 4834.

²⁾ Neumann, Pogg. Ann. Bd. 26. p. 89. 1832.

³⁾ Jamin, Ann. de chim. et phys. Ser. III. T. 22. p. 344. 1848. Pogg. Ann. Bd. 74. p. 532. 1848.

und durchsichtigen festen und flüssigen Körpern ¹) wandte er stets homogenes rothes Licht an und fand seine Resultate in Uebereinstimmung mit den von Cauchy aufgestellten theoretischen Formeln. In einer ähnlichen Weise sind die sorgfältigen neueren Arbeiten von Hrn. Quincke²) angestellt, wobei derselbe auch den Einfluss der verschiedenen Herstellung der Metallspiegel und ihrer Dicke in Betracht zieht. Ausser von Hrn. Jamin besitzen wir noch von Hrn. van der Willigen 3) Messungen, die sich auf Licht verschiedener Wellenlänge beziehen. Er ermittelte die Ellipticitätsconstanten für eine Reihe von Fraunhofer'schen Linien bei Indigo und Blutstein. Dabei ersetzte er, wie auch schon Hr. Jamin, das Verhältniss der Intensitäten beim Haupteinfallswinkel durch das Verhältniss der Amplituden; wir wollen diese Grösse das »II auptamplitudenverhältniss« nennen. Er beschäftigte sich aber ebenso wenig, wie Hr. Jamin in seiner Arbeit über die Farben der Metalle, mit der Bestimmung der Verzögerungen und der Verhältnisse der Amplituden bei verschiedenen Einfallswinkeln. Die von Hrn. van der Willigen untersuchten Körper zeigen die sogenannten Oberflächenfarben, deren erste nähere Untersuchung wir, wenn auch nur in qualitativer Hinsicht, Haidinger 4) verdanken. Ausserdem hat Hr. Stokes über die Körper mit Oberflächenfarben und die elliptische Polarisation an denselben 5) einige theoretische Bemerkungen veröffentlicht, die aber nur an qualitative Schätzungen und Beobachtungen anknüpfen.

In der vorliegenden Arbeit hat sich der Verfasser die Aufgabe gestellt, Messungen der elliptischen Polarisation bei der Reflexion an Körpern mit Oberflächenfarben für eine Reihe von Einfallswinkeln und für verschiedene *Fraunhofer*'sche Linien auszuführen, einmal um die früheren Schlüsse zu bestätigen, sodann um einige neue Gesichtspunkte für das noch so dunkle Capitel der Oberflächenfarben zu gewinnen.

⁴⁾ Jamin, Ann. de chim. et phys. Ser. III. T. 49. 4847, 29. 4850, 34. 4854. Pogg. Ann. Erg. II. p. 437. Erg. III, p. 282 u, p. 269.

²⁾ Quincke, Pogg. Ann. Bd. 128, p. 541, 4866.

³⁾ Van der Willigen, Pogg. Ann. Bd. 117. p. 464. 1862.

⁴⁾ Haidinger, Neben anderen Stellen: Berichte d. Wiener Akademie Bd. 8. p. 97. 4852.

⁵⁾ Stokes, Phil. Mag. Vol. 6. p. 293. Pogg. Ann. Bd. 94. p. 393. 4854, cf. auch O. E. Meyer, Pogg. Ann. Bd. 445. p. 80. 4870.

§. II.

Unter den von den verschiedenen Forschern benutzten Methoden leidet die älteste und directeste von Brewster 1) an manchen Uebelständen. Bei ihr wird polarisirtes Licht von zwei parallel einander gegenüberstehenden Platten reflectirt, und es werden die Einfallswinkel bestimmt, bei denen nach zwei- oder mehrmaliger Réflexion das Licht wieder geradlinig polarisirt ist. Ausserdem wird die Lage der Polarisationsebene des reflectirten Lichtes gegen die des einfallenden aufgesucht. Die Ungenauigkeiten dieser Methode liegen einmal in der Unmöglichkeit, ganz gleiche Platten herzustellen; sind ferner die Platten nicht ganz eben, so mengt sich dem elliptisch polarisirten Licht durch diffuse Reflexion noch natürliches bei, wodurch eine Einstellung auf ein Minimum der Helligkeit statt auf Dunkelheit nothwendig wird. Da aber die Helligkeiten des reflectirten Lichtes bei verschiedenen Einfallswinkeln nach einander untersucht werden, so vergeht zwischen je zwei Beobachtungen eine längere Zeit, und dadurch wird die Vergleichung sehr erschwert.

Neben dieser Methode benutzte Hr. Jamin ²) noch eine andere. Er liess das durch einmalige Reflexion elliptisch polarisirte Licht durch einen Kalkspath gehen und suchte die Lagen seines Hauptschnittes auf, bei denen der extraordinäre und ordinäre Strahl eine gleiche Helligkeit besitzen. Aus diesen Lagen können dann die Richtungen der Axen der von den Aethertheilchen beschriebenen Ellipsen bestimmt werden. Wie bereits Sénarmont hervorhob, ist die Genauigkeit einer derartigen Einstellung ziemlich gering und verschieden für verschiedene Individuen.

Sénarmont³) selbst hatte schon früher eine andere Methode angegeben. Er bediente sich der Combination eines Glimmerblättchens, in dem die beiden nach den Hauptschnitten polarisirten Strahlen einen Gangunterschied von einer Viertelwellenlänge erleiden und eines Kalkspaths, dem er in einzelnen Fällen noch einen Turmalin beifügte, um das eine Bild des Kalkspathes

⁴⁾ Brewster, Phil. Trans. 1830. Vol. 2. p. 287; Pogg. Ann. Bd. 24. p. 219. 1831.

²⁾ Jamin, Ann. de chim. et phys. Ser. III. T. 29. p. 296. 1850; Pogg. Ann. Erg. II. p. 437.

³⁾ Sénarmont, Ann. de chim. et phys. T. 53. p. 337. 4840; Pogg. Ann. Erg. I. p. 451.

auszulöschen. Er stellte durch Drehen des Glimmerblättchens und Kalkspathes auf ein Minimum der Helligkeit des einen Bildes ein. Da er meinte, dass homogenes Licht zu lichtschwach sei, so wandte er nur weisses an und erhielt so Messungen für das mittlere Gelb, da beim Verschwinden dieser Farbe aus dem weissen Licht die Intensität des gefärbten am kleinsten ist.

Auch Hr. Stokes¹) hat später unter Ersetzung des Kalkspathes und Turmalins durch ein *Nicol*'sches Prisma diese Methode wieder aufgenommen und erklärt sich, ohne indess die gemessenen Werthe anzugeben, mit der Genauigkeit zufrieden.

In seiner Arbeit über die elliptische Polarisation des Lichtes bei der Reflexion an der Oberfläche krystallinischer Medien benutzte ferner Sénarmont²) eine vortreffliche aber leider nur für weisses Licht anwendbare Methode. Polarisirtes Licht, das durch die beiden Hälften einer Soleil'schen Quarzdoppelplatte gegangen war, wurde von einer das Licht elliptisch polarisirenden Fläche reflectirt und durch ein doppeltbrechendes Prisma aufgefangen. Im Allgemeinen erscheinen sowohl die beiden durch den Kalkspath erzeugten Bilder der Quarzplatte unter einander, als auch in ihren einzelnen Hälften verschieden gefärbt. Man dreht den Kalkspath so lange bis die beiden Hälften des einen Bildes gleich gefärbt erscheinen; aus dieser Lage berechnen sich dann die Phasenunterschiede und die Amplitudenverhältnisse. Verhalten sich die reflectirenden Körper für die verschiedenen Farben nicht sehr nahe gleich, so haben aber Bestimmungen für das weisse Licht wenig Werth. Bei Anwendung homogenen Lichtes leidet die Methode auch an der Schwierigkeit, gleiche Helligkeiten zu vergleichen. Sie ist deshalb für unsern Zweck, wo gerade homogenes Licht untersucht werden soll, nicht brauchbar.

Die Jamin'sche³) Methode, die auf der Anwendung des zu einem Messinstrument umgewandelten Compensators von Babinet in Verbindung mit einem Nicol'schen Prisma besteht, ist wohl unstreitig von den bisher angewandten Methoden die beste. Doch muss man bei derselben schon von vornherein homogenes Licht auf den Apparat fallen lassen, was stets umständlich und

¹⁾ Stokes, Phil. Mag. Ser. IV. Vol.2. p. 420; Pogg. Ann. Erg. III. p. 475.

²⁾ Sénarmont, Ann. de chim. et phys. Ser. III. Bd. 20. 4847, Pogg. Ann. Erg. II. p. 543.

³⁾ Jamin, Ann. de chim. et phys. Ser. 111. T. 29. p. 263. 4830; Pogg. Ann. Erg. 111. p. 232.

mit grossem Lichtverlust verbunden ist. Ferner giebt es, so viel mir scheint, kein einfaches Mittel, durch das eine genaue Orientirung der Axen der beiden Quarzkeile gegen die Einfallsebene und unter einander ermöglicht wäre. Ein Fehler in dieser Einstellung führt aber einen ebenso grossen Fehler in die Bestimmung der Lage der Axen der von den Aethertheilchen beschriebenen Ellipsen ein. Wie wenig genau ausserdem unter Umständen die Bestimmungen der Amplitudenverhältnisse sind, zeigt der höchst eigenthümliche Gang dieser Grösse bei einigen der so sorgfältigen Messungen von Hrn. *Quincke.* ¹) Auf die Mängel der Bestimmung der Einfallswinkel vermittelst der *Jamin*'schen Methode, bei der sie durch Coincidiren der Schatten verschiedener Fadenkreuze bestimmt werden, weist Hr. *Quincke*²) auch bereits hin.

§. III.

Um die Fehler und Schwierigkeiten der angeführten Methoden nach Kräften zu beseitigen, habe ich mich unter Zugrundlegung der von *Senarmont* benutzten Verbindung eines Glimmerblättehens und eines Polarisators der folgenden Methode bedient.

Das von einem Heliostaten in das dunkle Zimmer reflectirte Sonnenlicht fiel auf das Collimatorfernrohr eines Spectrometers, welches von der Soc. génév. pour la constr. d'appareils de phys. gearbeitet war. Sein Kreis war bis auf Drittelgrade getheilt. Um die Axe des Apparates konnten ein in der Mitte befindlicher Tisch, der durch drei Schrauben verstellbar war, ein Beobachtungsfernrohr und das Collimatorfernrohr gedreht werden; doch wurde letzteres meist fest gestellt. An allen drei Theilen waren Nonieu angebracht, vermittelst deren man Winkel bis auf Minuten genau ablesen konnte.

Zu den Untersuchungen über die elliptische Polarisation wurden folgende Veränderungen vorgenommen. Das Rohr des Collimatorfernrohrs wurde sammt der Linse unverändert beibehalten. Den Spalt ersetzte ich durch einen etwas weiteren vertikalen von $2\frac{3}{4}^{mm}$ Breite und 8^{mm} Höhe, über dessen Mitte ein horizontaler Faden gespannt war, und stellte ihn so ein, dass er

¹⁾ Quincke, Pogg. Ann. Bd. 128. p. 541. 1866. Tabelle XXX.a.

²⁾ Quincke, l. c. p. 546.

sich im Brennpunkt der Collimatorlinse befand. Vor dem Spalt wurde ein in der Axe eines vertikalen Theilkreises drebbares Nicol'sches Prisma befestigt, dessen Stellungen mittelst eines Nonius bis auf 5' genau bestimmt werden konnten. Dies Nicol diente als Polarisator.



Das Beobachtungsfernrohr wurde (cf. Fig., welche einen schematischen Durchschnitt giebt) durch eine Messingröhre Q von gleicher Weite ersetzt, in welcher sich eine Hülse h drehte, die einen in Grade getheilten Kreis k trug. Die Theilung lief im entgegengesetzten Sinne des Uhrzeigers. Die Stellung dieses Kreises konnte an einem Nonius R, der an einem an der Röhre Q angeschraubten Arme J befestigt war, abgelesen werden. Vermittelst einer durch denselben Arm J hindurchgehenden Schraube fkonnte der Kreis in jeder Lage festgehalten werden. Auf das im Inneren der Röhre Q befindliche Ende der Hülse h war ein Glimmerblättchen q aufgekittet (die beiden nach den Hauptschnitten polarisirten Strahlen erlitten in ihm einen Gangunterschied von etwa einer Viertelwellenlänge); auf seiner Fassung war die Richtung des einen Hauptschnittes, den wir den ersten nennen wollen, markirt. In der Hülse h drehte sich eine zweite Hülse i, in welcher sich ein Nicol'sches Prisma n befand, die

Hülse i trug an einem Arm p einen Nonius t, welcher auf der Theilung des Kreises k spielte; durch Blendungen m und swurde alles seitliche Licht abgehalten.

Von der Röhre Q aus war ein starker Bügel B von Messing um den Kreis k herumgeführt, der ein kleines Spectroskop à vision directe von *Browning* v trug, dessen Axe mit den Axen der Hülse h, des Nicol n und der Röhre Q zusammenfiel und dessen denselben zugekehrter Spalt vertikal stand.

Die Anwendung des Spectroskopes bot den grossen Vortheil, dass man, ohne homogenes Licht von verschiedener Farbe auf den Apparat fallen zu lassen, unter Anwendung des weissen Sonnenlichtes nach einander in einer ununterbrochenen Beobachtungsreihe das Verhalten elliptisch polarisirten Lichtes von jeder durch die *Fraunhofer*'schen Linien im Spectrum bestimmten Wellenlänge untersuchen konnte.

Um nun den Apparat für die Untersuchung der elliptischen Polarisation bei der Reflexion an ebenen Flächen zu benutzen, konnte auf den mittleren Tisch in der Nähe seiner Drehungsaxe eine vertikale Metallplatte aufgeschraubt werden. Gegen diese wurde die zu untersuchende Spiegelplatte und darauf eine zweite mit einem weiten Ausschnitt versehene Metallplatte gelegt, die durch zwei Schrauben an ersterer festgehalten wurde. Das auf den Apparat fallende und durch das *Nicol*'sche Prisma geradlinig polarisirte Licht polarisirt die reflectirende Platte in der Mitte des Tisches elliptisch. Eine nähere Untersuchung dieses wird dann vermittelst der Combination des *Nicol*'schen Prismas und Glimmerblättchens in Verbindung mit dem *Browning*'schen Spectroskop für die verschiedenen Farben ausgeführt.

§. IV.

Der Gang der Untersuchung war folgender. Zuerst wurde unter Fortlassung der Metallplatte auf dem mittleren Tische die Axe des Collimatorfernrohrs, welche durch die Verbindungslinie der Mitte des Querfadens über den Spalt und der Mitte der Collimatorlinse gegeben ist, nach der bekannten Methode¹) senk-

⁴⁾ Man stellt auf den Tisch des unveränderten Spectralapparates eine planparallele Glasplatte, erleuchtet das Fadenkreuz des Beobachtungsfernrohrs und zieht es soweit aus, bis das direct gesehene Faden-

recht zur Drehungsaxe gestellt. Hierauf wurde unter Weglassung des Browning'schen Spectroskopes die analysirende Vorrichtung der polarisirenden so gegenübergestellt, dass ihre Axen Das Glimmerblättehen und das Nicol'sche zusammenfielen. Prisma wurden so lange gegen einander gedreht, bis das vom ersten Nicol polarisirte Licht ausgelöscht war. Es fiel dann die bekanntlich der längeren Diagonale des Querschnittes entsprechende Polarisationsebene desselben mit dem einen Hauptschnitt des Glimmerblättchens zusammen. Es wurde hierbei beobachtet, ob diese Coincidenz für den ersten, durch den Pfeil markirten, oder den anderen Hauptschnitt des Glimmerblättchens stattfand. Die Lage 'des am Nicol'schen Prisma befindlichen Nonius wurde notirt, wenn Pfeil und Längsdiagonale parallel lagen, im anderen Falle wurden noch 90° zur betreffenden Ablesung hinzuaddirt. Diese Ablesung giebt eine der Nulllagen des Apparates.

Nach Entfernung der analysirenden Vorrichtung wurde statt ihrer das Beobachtungsfernrohr eingesetzt. Der Schnittpunkt

kreuz und das durch die Reflexion von der planparallelen Glasplatte entstehende Bild desselben bei Verschieben des Auges keine Verschiebungen mehr gegeneinander erleiden, dann steht das Fernrohr auf unendlich ein. Hierauf bringt man das Beobachtungsfernrohr dem Collimator gegenüber und zicht diesen so weit aus, dass das Bild des Spaltes gegen das Fadenkreuz bei Verschiebung des Auges sich nicht mehr verschiebt. Dann bringt man den Schnittpunkt des Fadenkreuzes des Fernrohrs, durch Drehen dieses um eine horizontale Axe, mit einem Punkte des Querfadens über den Spalt zur Deckung, die Axen der beiden Fernröhre fallen dann zusammen. Durch Drehen des Fernrohrs um eine vertikale Axe sucht man das von der Glasplatte reflectirte Bild des Spaltes auf. Kann man nicht durch blosse Drehung um eine vertikale Axe den Querfaden und den Schnittpunkt des Fadenkreuzes zur Deckung bringen, so corrigirt man die Abweichung zum Theil durch Drehen der Glasplatte vermittelst der an dem früher erwähnten Tischchen befindlichen Schrauben und zum Theil durch Heben oder Senken des Collimator- und Beobachtungsfernrohres. Dann erleuchtet man das Fadenkreuz des Beobachtungsfernrohres, sucht das von der Platte reflectirte Bild desselben auf, corrigirt, falls sich die Schnittpunkte der Fadenkreuze nicht zur Deckung bringen lassen, halb die Stellung der Glasplatte, halb die des Fernrohres. Durch Fortsetzung dieser Correctionen gelangt man dahin, dass sowohl direct gesehen, als auch im reflectirten Bild der Schnittpunkt des Fadenkreuzes auf den Querfaden des Spaltes fällt und dass auch das reflectirte Bild des Fadenkreuzes mit diesem selbst zur Deckung durch blosses Drehen um eine vertikale Axe gebracht werden kann. Dann stehen die beiden Fernröhre senkrecht zur Drehungsaxe und diese liegt parallel der Ehene der Platte.

seines Fadenkreuzes wurde auf die Mitte des quer über den Spalt laufenden Fadens eingestellt und die Lage des mit dem Fernrohr verbundenen Nonius abgelesen. Sie sei a. Alsdann wurde auf dem Tischchen die zu untersuchende Platte, welche bei der Reflexion das Licht elliptisch polarisirt (ein Metallspiegel u. s. f.), befestigt, ihre Ebene parallel der Drehungsaxe gestellt, indem man sie mit den 3 Schrauben so lange verstellte, bis der Querfaden über den Spalt im reflectirten Licht durch den Schnittpunkt des Fadenkreuzes ging. Der mit dem Tischchen verbundene Nonius wurde dann auf 0 gestellt, der Schnittpunkt des Fadenkreuzes auf die Mitte des Spaltes im reflectirten Licht eingestellt und der Nonius am Beobachtungsfernrohr abgelesen. Die Ablesung ergebe b. Es ist dann der Einfallswinkel der von dem Spiegel reflectirten Strahlen gleich

$$90 - \frac{b-a}{2}$$

lst dann bei ferneren Beobachtungen der Tisch mit dem Spiegel gegen seine Nullstellung um c Grad gedreht, so ergiebt sich der Einfallswinkel ohne weitere Beobachtung

$$i=90-\frac{b-a}{2}-c.$$

Das Ocularfernrohr wurde darauf entfernt und statt seiner die Combination des Glimmerblättchens mit dem Nicol eingesetzt und das Nicol'sche Prisma so eingestellt, dass seine Polarisationsebene mit einem der Hauptschnitte des Glimmerblättchens zusammenfiel (dann wirkt die analysirende Vorrichtung wie ein einfaches Nicol'sches Prisma). Nun drehte man die ganze Vorrichtung mittelst des Kreises k und gleichzeitig das polarisirende Nicol so lange, bis das an der spiegelnden Platte reflectirte Licht, das im Allgemeinen elliptisch polarisirt ist, ausgelöscht wurde. Jetzt fiel die Polarisationsebene des polarisirenden Nicol'schen Prismas mit der Einfallsebene zusammen oder stand senkrecht darauf, indem nur in diesen beiden Fällen metallisch wirkende Körper polarisirtes einfallendes Licht auch als geradlinig polarisirtes reflectiren. Welches von beiden der Fall war, entschied wieder die Lage der Längsdiagonale des Querschnittes am polarisirenden Nicol. Durch diese Bestimmung ist auch die Lage des durch den Pfeil bezeichneten Hauptschnittes gegeben. ¹)

¹⁾ Die an dem Collimatorfernrohr befestigte Linse stört hier, wie bei

Hierauf drehte man das polarisirende Nicol'sche Prisma um einen bestimmten Winkel gegen die Einfallsebene, die Tangente des Neigungswinkels ergab dann das Verhältniss der in und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Lichtstrahlen. Nach Vorsetzung des Browning'schen Spectroskopes wurde darauf das Glimmerblättchen und das zugehörige Nicol'sche Prisma so lange gegeneinander gedreht, bis ein dunkler Streifen im Spectrum erschien; derselbe wurde durch weiteres Drehen auf eine Fraunhofer'sche Linie gerückt und dort auf ein Maximum der Dunkelheit gebracht. Wie später gezeigt werden wird, giebt es zwei wirklich, d. h. nicht um 180° verschiedene Lagen des Glimmerblättchens und des Nicol'schen Prismas, bei denen dies eintritt; sie wurden beide notirt.

Die Erscheinung eines schwarzen Streifens im Spectrum zeigt an, dass das an der spiegelnden Fläche elliptisch polarisirte Licht durch den Durchgang durch das Glimmerblättchen wiederum linear polarisirt ist, und dass seine Polarisationsebene (die wiederhergestellte Polarisationsebene) auf der Polarisationsebene des analysirenden Nicols senkrecht steht.

§. V.

Hat das Glimmerblättchen eine solche Dicke, dass für Licht von mittlerer Brechbarkeit die nach den Hauptschnitten polarisirten Strahlen einen Gangunterschied von einer Viertelwellenlänge $\left(\frac{\lambda}{4}\right)$ besitzen, so sind die Abweichungen für die übrigen Theile des Spectrums nicht so bedeutend, dass wir nicht wenigstens für qualitative Versuche sie vernachlässigen könnten. Da bei dem Haupteinfallswinkel für eine beliebige Farbe der Gangunterschied der in und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Strahlen $\frac{1}{4}\lambda$ ist, so wird in diesem Falle das elliptisch polarisirte Licht auf geradliniges zurückgeführt, wenn der eine

den folgenden Versuchen, die Polarisationserscheinungen nicht; die etwa zu befürchtende Depolarisation des Lichtes durch die Linse ist nicht merklich. Denn wurde dieselbe zwischen zwei auf eine helle Lichtquelle gerichtete Nicols eingeschaltet, so konnte mit gleicher Sicherheit auf Dunkelheit eingestellt werden, wie ohne die Linse. Dagegen ermöglichte sie eine genaue Bestimmung der Einfallswinkel, die bei dem Jamin'schen Verfahren nicht so gut ausführbar erscheint.

Hauptschnitt des Glimmerblättchens in der Einfallsebene liegt, und man kann dann durch alleiniges Drehen des Nicol'schen Prismas einen schwarzen Streifen für die betreffende Farbe erzeugen. Ist umgekehrt der eine Hauptschnitt in die Einfallsebene gestellt, und gelingt es durch blosses Drehen des Nicols bei einem bestimmten Einfallswinkel den schwarzen Streifen im Spectrum für eine Farbe hervorzurufen, so ist der betreffende Einfallswinkel der Haupteinfallswinkel für diese Farbe und die Neigung der Polarisationsebene des Nicols gegen die Einfallsebene bestimmt das Hauptamplitudenverhältniss. Es lassen sich so die Haupteinfallswinkel annähernd ohne genauere Messungen bestimmen und in einzelnen Fällen schon gewisse Eigenthümlichkeiten ihres Verlaufes für die verschiedenen Farben ermitteln. Bringt man also z. B. den Hauptschnitt des Glimmerblättchens bei einem Einfallswinkel in die Einfallsebene und verschwindet beim Drehen des Nicols auf einmal das ganze Spectrum oder grössere Theile desselben, so zeigt dies, dass die ausgelöschten Farben nahe denselben Haupteinfallswinkel und nahe dasselbe Hauptamplitudenverhältniss besitzen. Verschwinden dagegen beim alleinigen Drehen des Nicols nach einander verschiedene Theile des Spectrums, so haben diese Farben denselben Haupteinfallswinkel, aber verschiedene Hauptamplitudenverhältnisse.

§. VI.

Für genauere qualitative Bestimmungen bedarf es noch einer mathematischen Ableitung der zu bestimmenden Grössen aus den beobachteten Werthen. Sind m und n die Ablesungen an dem Arm R und dem Nonius t, wenn der erste Hauptschnitt des Glimmerblättchens und die Polarisationsebene des Nicol'schen Prisma in der Einfallsebene liegt, m_1 und n_1 dagegen die Ablesungen von R und t bei einem beliebigen Einfallswinkel und einem Auftreten des dunkeln Streifen, so ist die Neigung des Hauptschnittes des Glimmerblättchens bei dieser Lage gegen die erste

$$\varphi = m - m_1;$$

die Neigung ψ' der durch die Einschaltung des Glimmerblättchens wiederhergestellten Polarisationsebene gegen den Hauptschnitt des Glimmerblättehens aber

$$\psi' = n_1 - n + 90$$
.

Diese beiden Grössen hängen ab

- von der Verzögerung der beiden in und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten, von der Spiegelfläche reflectirten Strahlen,
- 2. von dem Verhältniss der Amplituden dieser beiden Strahlen,
- von der Verzögerung, die die beiden, durch das Glimmerblättehen gehenden Strahlen in diesem erleiden. Es ist diese für jede Farbe eine andere Constante. ¹)

In der Einfallsebene liege die x Axe, der Lichtstrahl selbst bilde die z Axe, die Verschiebung parallel der x Axe sei u, parallel der y Axe v, die Phasenänderungen der parallel und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Componenten seien δ und ε und das Verhältniss der Amplituden dieser beiden Strahlen nach der Reflexion sei tg ψ , wenn es vor derselben gleich Eins war, dann sind die Bewegungsgleichungen des reflectirten Strahles

(1)
$$\begin{cases} u = \cos \psi \sin (t + \delta) \\ v = \sin \psi \sin (t + \varepsilon) \end{cases}$$

Schalten wir in den Weg des Lichtstrahles ein Glimmerblättehen ein, so können durch dieses nur Strahlen gehen, deren Schwingungen parallel den beiden Hauptschnitten stattfinden. Um die Strahlen nach ihrem Durchgang durch das Glimmerblättehen zu untersuchen, wollen wir deshalb die Bewegungsgleichungen auf ein Goordinatensystem beziehen, dessen Axen x' und y' parallel den Hauptschnitten des Glimmerblättehens sind. In Bezug auf dieses Goordinatensystem lauten die Gleichungen

(2)
$$\begin{cases} u' = \cos \psi' \sin (t + \delta') \\ v' = \sin \psi' \sin (t + \epsilon') \end{cases}$$

 $\delta' \epsilon' \psi'$ sind abhängig von der Neigung des zweiten Coordinatensystems gegen das erste. Geht nun das Licht durch das Glimmerblättchen, so werden die Phasen des parallel den beiden Hauptschnitten x' y' polarisirten Lichtes um δ'' und ϵ'' geändert, so dass die Bewegungsgleichungen nach dem Austritt sind:

¹⁾ Die folgende Ableitung ist in ihren Grundzügen von Hrn. Kirchhoff gegeben.

$$u'' = \cos \psi' \sin (t + \delta' + \delta'')$$

$$v'' = \sin \psi' \sin (t + \varepsilon' + \varepsilon'').$$

Es finden sich nun stets zwei Lagen des Glimmerblättchens und des analysirenden Nicols, für welche

 $\delta' + \delta'' = \varepsilon' + \varepsilon'' \text{ oder } \varepsilon' - \delta' = -\{\varepsilon'' - \delta''\}$

ist. In diesem Fall ist das aus dem Glimmerblättchen austretende Licht linear polarisirt, da beide Strahlen gleiche Phasenänderungen erlitten haben, und tg ψ' giebt das Verhältniss der Verrückungen parallel x' und y' an. Den Winkel ψ' und den Neigungswinkel von x' gegen x geben aber die Messungen, so dass es möglich ist aus diesen Grössen $\varepsilon' - \delta'$ und $\varepsilon'' - \delta''$, $\varepsilon - \delta$ und tg ψ zu bestimmen. Diese Bestimmung ergiebt sich folgendermassen: Ist φ der Neigungswinkel von x' gegen x, so ist

$$\begin{array}{l} u' = u \cos \varphi + v \sin \varphi \\ v' = -u \sin \varphi + v \cos \varphi \end{array}$$

$$(3)$$

(4)

Setzen wir hierin für u v u' v' ihre Werthe aus 1 und 2, so erhalten wir nach Auflösung der vorkommenden Sinus und Cosinus folgende Gleichungen in sint und cost

$$\cos \psi' \sin t \cos \varepsilon' + \cos \psi' \cos t \sin \delta' = \cos \varphi \cos \psi \sin t \cos \delta + \cos \varphi \cos \psi \cos t \sin \delta + \sin \varphi \sin \psi \sin t \cos \varepsilon + \sin \varphi \sin \psi \cos t \sin \varepsilon$$

 $\sin\psi'\sin t\cos\varepsilon + \sin\psi'\cos t\sin\varepsilon' = -\sin\varphi\cos\psi\sin t\cos\delta$ $-\sin\varphi\sin\psi\cos t\sin\delta + \cos\varphi\sin\psi\sin t\cos\varepsilon$ + $\cos \varphi \sin \psi \cos t \sin \varepsilon$.

Diese Gleichungen gelten für jedes t, es müssen also in jeder auf beiden Seiten die Coefficienten von sint und cost gleich sein, hieraus folgt folgendes System von Gleichungen:

 $\alpha \rangle \ \cos \psi' \ \cos \delta' = \cos \varphi \ \cos \psi \ \cos \delta + \sin \varphi \ \sin \psi \ \cos \varepsilon$

 $\beta) \cos \psi' \sin \delta' = \cos \varphi \cos \psi \sin \delta + \sin \varphi \sin \psi \sin \varepsilon$ $\gamma) \sin \psi' \cos \varepsilon' = -\sin \varphi \cos \psi \cos \delta + \cos \varphi \sin \psi \cos \varepsilon$

 $\delta \sin \psi' \sin \varepsilon' = -\sin \varphi \cos \psi \sin \delta + \cos \varphi \sin \psi \sin \varepsilon$

Quadrirt man α und β und addirt, quadrirt dann γ und δ und addirt und subtrahirt die beiden Summen von einander, so erhält man

(5) $\cos 2\psi' = \cos 2\psi \cos 2\varphi + \sin 2\psi \sin 2\varphi \cos (\varepsilon - \delta)$.

Multiplicit man ferner β und γ , α und δ und subtrahirt die Producte, so erhält man

(6) $\sin 2\psi' \sin (\epsilon' - \delta') = \sin 2\psi \sin (\epsilon - \delta)$.

Multiplicit man endlich α und γ ; β und δ und addirt, so findet man

(7) . .
$$\sin 2 \psi' \cos (\varepsilon' - \delta') = -\sin 2 \varphi \cos 2 \psi$$

+ $\sin 2 \psi \cos (\varepsilon - \delta) \cos 2 \varphi$.

Setzen wir zur Abkürzung

$$a = 2\psi$$

$$c = 2\varphi$$

$$b = 2\psi'$$

$$B = \varepsilon - \delta$$

$$A = 480 - (\varepsilon' - \delta')$$

so gehen Gl. 5, 6, 7 über in

(8) $\begin{cases} I. & \cos b = \cos a \, \cos c + \sin a \, \sin c \, \cos B \\ II. & \sin b \, \sin A = \sin a \, \sin B \\ III. & \cos a \, \sin c = \cos A \, \sin b + \sin a \, \cos c \, \cos B. \end{cases}$

Diese Gleichungen haben dieselbe Form, wie die, auf die man bei der Untersuchung eines sphärischen Dreiecks gelangt, in dem $a \ b \ c$ die Seiten, $A \ B \ C$ die Winkel bezeichnen.

Ebenso wie dort ergeben sich daraus die folgenden Gauss'schen oder Delambre'schen Formeln

		α)	$\cos \frac{a}{2}$	sin	$\frac{B+C}{2}$		$\cos \frac{A}{2}$	cos	$\frac{b-c}{2}$
(9)		B)	$\sin \frac{a}{2}$	cos	$\frac{B-C}{2}$	=	sin 🖁	1 sin	<u>b+c</u> 2
()	•	γ)	sin <u>a</u>	sin	$\frac{B \to C}{2}$	=	$\cos \frac{A}{S}$	i sin	$\frac{b-c}{2}$
		ð)	$\cos\frac{a}{2}$	cos	$\frac{B+C}{2}$	==	$\sin \frac{A}{S}$		$\frac{b+c}{2}$

Zunächst soll eine Relation für A gesucht werden. Wir zeigen, dass den Gleichungen 8) zwei Werthsysteme von φ und ψ' Genüge leisten; es ergiebt sich dann daraus auch, dass wir zwei Lagen des Glimmerblättchens und Nicols finden können, für die an derselben Stelle des Spectrums Dunkelheit entsteht.

Ist die Gleichung 8) II.

 $\sin b \, \sin A = \sin a \sin B$

durch einen Werth b_1 erfüllt, so genügt ihr auch ein zweiter Werth

$$b_2 = 480 - b_1$$

da

$$\sin b_1 = \sin (180 - b_1)$$
.

Führen wir diese beiden Werthe von b in 8) I. und 8) III. ein und bezeichnen die ihnen entsprechenden zwei c Werthe mit c_1 und c_2 , so geben diese Gleichungen leicht die gesuchte Relation.

Multiplicit man I. mit $\sin c_1$ resp. $\sin c_2$, III. mit $\cos c_1$ resp. $\cos c_2$ und addirt, so ergeben sich dann die folgenden zwei Gleichungen

$$\cos b_1 \sin c_1 - \sin b_1 \cos c_1 \cos A = \sin a \cos B$$

$$\cos b_2 \sin c_2 - \sin b_2 \cos c_2 \cos A = \sin a \cos B.$$

Nach Subtraction dieser beiden Gleichungen von einander ergiebt sich unmittelbar

$$\cos A = \frac{\cos b_1 \sin c_1 - \cos b_2 \sin c_2}{\sin b_1 \cos c_1 - \sin b_2 \cos c_2}$$

da nun

$$b_1 + b_2 = 180^\circ$$

so ist

$$\cos b_1 = -\cos b_2$$

$$\sin b_1 = \sin b_2.$$

Also ist

$$\cos A = \frac{\cos b_1}{\sin b_1} \left\{ \frac{\sin c_1 + \sin c_2}{\cos c_1 - \cos c_2} \right\}.$$

Nun ist aber

$$\frac{\sin c_1 + \sin c_2}{\cos c_1 - \cos c_2} = -\frac{1}{\lg \frac{c_1 - c_2}{2}}.$$

Ferner ist

$$b_1 = 180 - b_2$$

also

(10)
$$b_{1} = \frac{b_{1}}{2} + \frac{480 - b_{2}}{2}$$
$$\frac{\cos b_{1}}{\sin b_{1}} = \cot g \left\{ \frac{b_{1}}{2} + \frac{480 - b_{2}}{2} \right\} = - tg \frac{b_{1} - b_{2}}{2}$$
$$\cos A = \frac{tg \frac{b_{1} - b_{2}}{2}}{tg \frac{c_{1} - c_{2}}{2}}$$

Diese Gleichung bestimmt A, aber es bleibt noch unentschieden, ob wir es mit einem Winkel + A oder - A zu thun haben. Um dies zu entscheiden wurde das benutzte Glimmerblättchen mit einer gegen die Hauptaxe senkrecht geschlossenen Kalkspathplatte zwischen 2 gekreuzte Nicols gebracht. Es zeigte sich, dass, wenn die Hauptschnitte des Glimmerblättchens gegen das in der Kalkspathplatte erscheinende schwarze Kreuz um 45° geneigt waren, in der Richtung des mit dem Pfeil bezeichneten Hauptschnittes die Ringe eine Zusammenziehung erlitten. Daraus folgt, dass die nach diesem Hauptschnitt polarisirten Strahlen die verzögerten sind. Es ist also, da der Phasenunterschied der senkrecht und parallel zu dem Pfeil polarisirten Strahlen gleich

 $\varepsilon'' - \delta''$

 $\epsilon'' - \delta'' > 0.$

Nun ist aber auch

 $A = 480 - (\varepsilon' - \delta'),$ oder da $\varepsilon' - \delta' = -(\varepsilon'' - \delta'')$ ist, $A = 480 + (\varepsilon'' - \delta'')$

also

 $A > 180^{\circ}$.

Hieraus ersehen wir, welcher der beiden Werthe für A aus der obigen Gleichung zu nehmen ist. So ist A vollständig bestimmt.

Aus dem Gleichungssystem 8) ergiebt sich

ist,

$$\alpha) \operatorname{tg} \frac{B-C}{2} = \operatorname{tg} \frac{A}{2} \frac{\sin \frac{b-c}{2}}{\sin \frac{b+c}{2}},$$

$$\beta) \operatorname{tg} \frac{B+C}{2} = \operatorname{cotg} \frac{A}{2} \frac{\cos \frac{b-c}{2}}{\cos \frac{b+c}{2}},$$

$$\gamma) \operatorname{tg} \frac{a}{2} = \operatorname{tg} \frac{b+c}{2} \frac{\cos \frac{B+C}{2}}{\cos \frac{B-C}{2}},$$
(11)

oder nach Einführung von ψ' , φ und ψ

$$\begin{aligned} \alpha) & \operatorname{tg} \frac{B-C}{2} = \operatorname{cotg} \frac{A}{2} \frac{\sin(\psi'-\varphi)}{\sin(\psi'+\varphi)} \\ \beta) & \operatorname{tg} \frac{B+C}{2} = \operatorname{cotg} \frac{A}{2} \frac{\cos(\psi'-\varphi)}{\cos(\psi'+\varphi)} \\ \gamma) & \operatorname{tg} \psi = \operatorname{tg} (\psi'+\varphi) \frac{\cos \frac{B+C}{2}}{\cos \frac{B-C}{2}} \end{aligned}$$
(12)

In dem System 12 bestimmen (α) und (β) die Werthe von $\frac{B-C}{2}$ und $\frac{B+C}{2}$, also auch den Werth von B, während (γ) den Werth von ψ giebt. Dadurch sind alle zu suchen-Grössen als Functionen der beobachteten ψ' und φ den ausgedrückt. Bei der Bestimmung von B ist es unbestimmt, ob B einen Werth α oder 180 + α hat. Je nach der Annahme, ob bei senkrechtem Einfall die in und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Strahlen einen Gangunterschied von keiner oder einer halben Wellenlänge erleiden, wird der eine oder andere dieser Werthe zu nehmen sein. In dem Folgenden ist die erstere Annahme gemacht, die wohl auch die richtigere ist, da bei senkrechtem Einfall alles um den einfallenden Strahl symmetrisch liegt. Um ferner aus B die Verzögerung in Theilen von einer Wellenlänge zu erhalten, hat man seinen Werth noch durch 360 zu dividiren. Diese Grösse bezeichnen wir mit δ' , das nicht mit dem δ in Gleichung 1 zu verwechseln ist. Wir können also den Gangunterschied und das Amplitudenverhältniss der in und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten

Strahlen, und da durch diese beiden Grössen die elliptische Polarisation des Lichtes vollständig gegeben ist, auch die letztere bestimmen. Je verschiedener die Ellipticität des Lichtes für die verschiedenen Farben ist, um so mehr werden die Lagen des Glimmerblättchens und des *Nicol*'schen Prismas für die verschiedenen Farben von einander abweichen, und um so genauere Resultate wird die Methode geben. Es haben nämlich, wenn die Ellipticität für die verschiedenen Theile sehr verschieden ist, trotzdem dass eine Farbe ausgelöscht ist, die umliegenden doch noch eine bedeutende Intensität; hierdurch ist eine grössere Schärfe des Streifens und damit eine grössere Genauigkeit der Einstellung bedingt.

§. VII.

Nach der oben angegebenen Methode wurden für zwei verschiedene Spiegel von Fuchsin (I und II), für einen Spiegel von Anilinviolett und für einen von Kupfer bei einer Reihe von Einfallswinkeln Messungen angestellt. Die Spiegel von Anilinviolett und Fuchsin waren durch Aufgiessen von Lösungen der betreffenden Körper in Alkohol, auf Glasplatten hergestellt wor-Sie wurden erst einige Zeit nach ihrer Bereitung unterden. sucht. Man erhält dabei manchmal ziemlich gut spiegelnde ebene Flächen, doch konnte bis jetzt kein Verfahren gefunden werden, bei dem dies mit Sicherheit gelang. Das Misslingen beruht darauf, dass die betreffenden Körper sich mehr oder weniger krystallinisch niederzuschlagen pflegen. Versucht man durch Poliren spiegelnde Flächen der Substanzen darzustellen, so erleiden die oberflächlichen Schichten einen Druck, und da dieser nicht nach allen Seiten gleich ist, so sind nicht alle Richtungen auf den Spiegeln gleichwerthig. Bei dem einen, besseren, Fuchsinspiegel I. wurden die Messungen bei Einfallswinkeln angestellt, die um je 24º auseinander lagen, bei den anderen Spiegeln standen sie um 5º von einander ab. Die Beobachtungen wurden für das Roth in der Gegend von C für die Linie D, für die Mitte zwischen den Linien E und b (E4b), die Linie F, und bei den Fuchsinspiegeln für einen Punkt des Spectrums, der etwa in der Mitte zwischen F und G ($F_{4}G$) liegt, angestellt. Bei den Beobachtungen E1b wurde der schwarze Streifen so eingestellt, dass seine beiden Ränder gleichweit von E und b

abstanden. Die Messungen für F_2^4G sind ungenau, da sich einmal der betreffende Punkt nicht fest fixiren lässt, und das Spectrum in dieser Gegend schon ziemlich dunkel ist. Bei den Versuchen war stets die Polarisationsebene des polarisirenden Nicols um 45^o gegen die Einfallsebene geneigt, so dass die Intensitäten der in und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Lichtstrahlen vor der Reflexion gleich waren.

In der Zusammenstellung der Resultate enthalten für jeden Spiegel die Tabellen I. und II. die beobachteten Grössen m_1, m_2 und n_1 , n_2 , über ihnen stehen die Werthe von m und n (cf. pag. 14). Ferner geben III. und IV. die aus diesen Grössen berechneten Werthe von δ' , nämlich δ_1 , δ_2 und von tg ψ , nämlich tg ψ_1 , tg ψ_2 (die beiden Werthe dieser Grössen entsprechen den beiden Werthsystemen m_1 , n_1 und m_2 , n_2). Tabelle V. giebt die Mittelwerthe von δ_1 und δ_2 $\delta = \frac{\delta_1 + \delta_2}{2}$ und von $\operatorname{tg} \psi_1$ und $\operatorname{tg} \psi_2$, tg $\psi = \frac{\lg \psi_1 + \lg \psi_2}{2}$ und $(\lg \psi)^2$, d. h. das Intensitätsverhältniss der in und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Strahlen. In den Tabellen I. bis V. giebt die erste Verticalreihe den Einfallswinkel i. Tabelle VI. endlich enthält den Haupteinfallswinkel J, seine Tangente, die nach dem Brewster'schen Gesetz das Brechungsverhältniss des untersuchten Körpers für die betreffende Farbe giebt (s. weiter unten), das Hauptamplitudenverhältniss tg Ψ und das diesem entsprechende Hauptintensitätsverhältniss { tg Ψ }². Die letzten Grössen sind, falls der Haupteinfallswinkel nicht mit einem der beobachteten Einfallswinkel zusammenfiel, durch Interpolation gefunden. Das richtige Hauptamplitudenverhältniss liegt etwas höher als das so gefundene, da bei dem Haupteinfallswinkel das Amplitudenverhältniss ein Minimum erreicht.

Fuchsinspiegel I.

Er war von den untersuchten Spiegeln der beste und die Messungen an ihm die ausgedehntesten. Es lassen diese einen Schluss auf die bedeutende Genauigkeit machen, zu der man mit der angewandten Methode bei vollkommneren Spiegeln, als sie mir zu Gebote standen, gelangen könnte, indem sie schon hier ziemlich gross ist.

Tabelle I.

Werthe von m_1 und m_2 .

 $m = 226\frac{1}{4}$.

i	6	;	D		$E\frac{1}{2}b$		F		$F\frac{1}{2}G$	
	m_1	m_2	<i>m</i> 1	m_2	m ₁	m_2	m ₁	m_2	m ₁	m_2
790 4	2021	293 1	2001	291 <u>1</u>	195	283	1913	278 <u>1</u>	190	278
76 34	206 2111	303	2053 2101	3011	199 203	280 <u>5</u> 289 <u>1</u>	1945	282	194곷	283
$\begin{array}{ccc} 74 & 34 \\ 69 & 4 \end{array}$	$215\frac{1}{4}$ $220\frac{1}{4}$	307 312 <u>1</u>	214 5 219 5	$306\frac{1}{4}$ 311	$\frac{207}{211\frac{1}{2}}$	293 296 <u>국</u>	2014	$284 \frac{1}{2}$ $287 \frac{1}{2}$	201	287
66 34 64 4	224 229	347 320 1	223] 228	316 320 <u>1</u>	216‡ 2203	301 305	208 <u>1</u> 213	290 294	207	296
61 34 59 4	232 236	$324\frac{1}{2}$ $328\frac{1}{2}$	$232\frac{1}{4}$ 236	324 328	226 2304	340 1 3441	217 2203	298 300	213	3001
56 34	2391	331	240	332 3343	234	$319\frac{1}{2}$ 324	$224\frac{1}{2}$ 230	305 309	222	2 3091
54 34	$245\frac{1}{2}$		245 $246\frac{1}{2}$	337	243	$327\frac{1}{2}$	2333	$313\frac{1}{4}$	222	948
49 4	249 251	3404 3423	249 252	340± 343	246 $249\frac{1}{4}$	332 $335\frac{1}{4}$	238 5 242	319 323	230	318
44 4	254	$344\frac{3}{4}$	254	$345\frac{1}{4}$	2513	$338\frac{1}{4}$	245	$326\frac{1}{2}$	238	327

Die angegebenen Zahlen sind wie alle folgenden das Mittel aus je drei Ablesungen, bei C und D beträgt in einem einzigen Fall der Unterschied der abweichendsten Zahlen $4\frac{1}{4}^0$, bei $E\frac{1}{2}b\frac{3}{4}^0$, bei $F2^0$, doch überschreitet er meist $\frac{1}{2}^0$ nicht, bei $F\frac{1}{2}G$ sind dagegen die Unterschiede weit beträchtlicher.

Tabelle II.

Werthe von n_1 und n_2 .

 $n = 282^{\circ} 45'$

i	<u>c</u>		D		Eib			F	F ¹ / ₂ G	
	<i>n</i> 1	n ₂	<i>n</i> ₁	n ₂	<i>n</i> 1	<i>n</i> ₂	n ₁	n ₂	n ₁ .	n ₂
$79^{\circ} 4$ $76 54$ $74 4$ $71 54$ $69 4$ $66 54$	$ \begin{array}{r} 488 \\ 488 \\ 487 \\ 487 \\ 486 \\ 4 \\ 487 \\ \underline{1} \\ 487 \\ \underline{1} \\ 2 \\ \end{array} $	$ \begin{array}{r} 287\frac{1}{2} \\ 287 \\ 289 \\ 287 \\ 289\frac{1}{4} \\ 288\frac{1}{2} \end{array} $	184 182 <u>3</u> 181 180 <u>3</u> 180 180	294 292 <u>3</u> 294 294 <u>1</u> 296 295 <u>3</u>	$\begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	$ \begin{array}{r} 293\frac{1}{4} \\ 294\frac{1}{2} \\ 297 \\ 298 \\ 299\frac{1}{2} \\ 300\frac{3}{4} \\ \end{array} $	184 <u>1</u> 183 181 180 <u>1</u> 178 177	290 1 229 294 295 <u>1</u> 297 <u>1</u> 298 <u>1</u>	190 <u>1</u> 190 <u>1</u> 189	285 284 287

		C		D		$E\frac{1}{2}b$		F		12 G
	<i>n</i> ₁	n ₂	<i>n</i> 1	n ₂	<i>n</i> ₁	<i>n</i> ₂	<i>n</i> ₁	n ₂	<i>n</i> ₁	n_2
$\begin{array}{c} 64^{\circ} \cdot 4 \\ 61 & 34 \\ 59 & 4 \\ 36 & 34 \\ 54 & 4 \\ 54 & 4 \\ 51 & 34 \\ 49 & 4 \\ 46 & 34 \\ 44 & 4 \end{array}$	$ \begin{array}{r} 187\frac{1}{2} \\ 487\frac{1}{2} \\ 487\frac{1}{2} \\ 487\frac{1}{4} \\ 489 \\ 488\frac{1}{4} \\ 489 \\ 489 \\ 489 \\ 489 \\ 489 \\ 489 \\ 489 \\ 490 \\ \end{array} $	$\begin{array}{r} 288\frac{1}{4}\\ 288\frac{1}{2}\\ 289\\ 287\frac{1}{2}\\ 287\frac{1}{2}\\ 287\frac{1}{4}\\ 287\frac{1}{4}\\ 286\frac{1}{2}\\ 285\frac{3}{4}\\ \end{array}$	$\begin{array}{c} 180\\ 181\\ 180\frac{1}{4}\\ 181\frac{3}{4}\\ 182\frac{3}{4}\\ 182\frac{3}{4}\\ 183\frac{1}{2}\\ 184\frac{1}{4}\\ 185\frac{1}{4}\\ 186\end{array}$	$\begin{array}{r} 295\frac{3}{4}\\ 295\\ 294\\ 293\frac{3}{4}\\ 293\\ 292\frac{1}{3}\\ 292\frac{1}{3}\\ 290\frac{1}{2}\\ 290\frac{1}{2}\\ 289\frac{1}{2}\\ \end{array}$	$ \begin{array}{r} 174\frac{1}{4}\\ 173\\ 174\\ 174\frac{3}{4}\\ 175\\ 175\\ 176\\ 177\frac{1}{2}\\ 178\frac{1}{2}\\ 180 \end{array} $	$\begin{array}{r} 301\frac{3}{4}\\ 304\frac{3}{4}\\ 302\\ 301\frac{1}{3}\\ 300\frac{1}{2}\\ 299\frac{1}{4}\\ 298\frac{1}{4}\\ 297\\ 295\frac{1}{2} \end{array}$	$\begin{array}{r} 1.75\frac{3}{4}\\ 175\frac{3}{4}\\ 175\\ 175\\ 175\\ 175\\ 174\\ 174\frac{1}{4}\\ 176\frac{1}{4}\\ 177\\ 179\end{array}$	$\begin{array}{r} 299\\ 299\frac{1}{3}\\ 300\frac{1}{2}\\ 300\frac{1}{2}\\ 300\frac{1}{2}\\ 300\frac{1}{2}\\ 299\frac{1}{2}\\ 298\frac{1}{4}\\ 297\end{array}$	188 189 190 191 196(?)	287 284 289 287 283

Für C und D betrugen die grössten Abweichungen der Einstellungen 4^{0} , für $E \frac{1}{2}b 4\frac{1}{2}^{0}$, für $F 2^{0}$, doch blieben auch hier die Unterschiede meist weit unter dieser Grösse.

Tabelle III.

i	$\begin{array}{c} C\\ A = 257^{\circ} \end{array}$	D $A = 266^{o}$	$E \frac{1}{2} b$ $A = 277 \frac{1}{2} o$	F $A = 283^{\circ}$	$F \frac{1}{2} G$ $A = 295^{\circ}$	
	$\delta_1 = \delta_2$	$\delta_1 \delta_2$	$\delta_1 = \delta_2$	$\delta_1 = \delta_2$	$\delta_1 \delta_2$	
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		$ \begin{bmatrix} 0.061 & 0.058 \\ 0.081 & 0.080 \\ 0.141 & 0.407 \\ 0.139 & 0.137 \\ 0.486 & 0.1485 \\ 0.235 & 0.236 \\ 0.281 & 0.284 \\ 0.330 & 0.326 \\ 0.390 & 0.392 \\ 0.410 & 0.409 \end{bmatrix} $	$\begin{array}{c} 0.063 \\ 0.078 \\ 0.078 \\ 0.099 \\ 0.099 \\ 0.099 \\ 0.145 \\ 0.145 \\ 0.147 \\ 0.147 \\ 0.163 \\ 0.192 \\ 0.193 \\ 0.227 \\ 0.228 \\ 0.260 \\ 0.259 \\ 0.288 \\ 0.294 \\ 0.324 \\ 0.324 \\ 0.324 \end{array}$	0.046 0.042 0.039 0.055 0.070 0.067 0.084 0.080 0.099 0.097 0.143 0.112 0.134 0.128 0.149 0.150 0.175 0.167 0.200 0.199 0.240 0.233	0.012 0.012 0.012 0.004 0.024 0.026 0.032 0.035 0.038 0.013 0.055 0.152	
51 34 49 4 46 34 44 4	$\begin{array}{c} 0.469 \\ 0.472 \\ 0.472 \\ 0.466 \\ 0.479 \\ 0.474 \\ 0.482 \\ 0.480 \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.427 \\ 0.437 \\ 0.437 \\ 0.430 \\ 0.450 \\ 0.447 \\ 0.455 \\ 0.456 \end{array}$	0.350 0.349 0.374 0.383 0.392 0.393 0.423 0.409	$\begin{array}{c} 0.267 & 0.264 \\ 0.316 & 0.309 \\ 0.345 & 0.340 \\ 0.376 & 0.366 \end{array}$	0.423 0.368 0.385 0.472	

Werthe von δ_1 und δ_2 .

Der grösste Unterschied zwischen den beiden Werthen beträgt bei C 24, D 9, bei $E\frac{1}{2}b$ 14 und bei F 10 Tausendstel, doch ist er meist weit geringer, so dass hier die Genauigkeit als genügend betrachtet werden kann. Die in der Tabelle V. gegebenen Mittelwerthe sind deshalb etwa bis auf 5 Tausendstel genau.

Tabelle IV.

									· · · ·		
	i		C	D		$E_{\frac{1}{2}}b$			F	F ½ G	
		$\lg \psi_1$	tg ψ_2	lg 1⁄/₁	lg ⊮₂	$\lg \psi_1$	1g ψ ₂	tg ψı	$\lg \psi_2$	tg ⊮1	$\lg \psi_2$
790	4	0.425	0.449	0.497	0.499	0.663	0.643	0.761	0.740	0.759	0.762
76	34	0.366	0.354	0.408	0.416	0.590	0.590	0.721	0.689		
74	4	0.258	0.283	0.337	0.342	0.534	0.521	0.638	0,638	0.666	0.648
71	34	0.197	0,199	0.285	0.282	0.480	0.468	0.606	0.583		r i
69	4	0.137	0.144	0.247	0.259	0.428	0.426	0.529	0.527	0.509	0.524
66	34	0.091	0.099	0.227	0.231	0.391	0.390	0.455	0.487		
64	4	0.443	0.107	0.231	0.236	0.361	0.370	0.434	0 429	0.393	0.340
64	34	0.151	0.156	0.240	0.248	0.360	0.345	0.375	0.365		
59	4	0.211	0.245	0.287	0.278	0.337	0.346	0.358	0.370	0.272	0.273
56	34	0.259	0.256	0.324	0.329	0.333	0.347	0.329	0 330		
54	4	0.320	0.349	0.360	0.368	0.365	0.366	0.328	0.334	0.404	0.123
54	34	0.371	0.376	0.415	0.411	0.391	0 384	0 326	0.311		
49	4	0 4 4 4	0 438	0 456	0 463	0 412	0 425	0 348	0 346	0 059	0.092
46	34	0.478	0.484	0.513	0 510	0.456	0 457	0.342	0.328		
44	4	0.542	0.530	0.548	0 555	0.511	0 492	0.363	0.348	0.085	0.210
• •		····-	1		0.000				*.*.*	0.000	

Werthe von $lg \psi_1$ und $lg \psi_2$.

Diese Zahlen zeigen, dass für C die grössten Abweichungen der beiden Werthe für das Amplitudenverhältniss etwa $2\frac{1}{2}$ Hundertel, für D etwa 4 Hundertel, für $E\frac{1}{2}b$ 2 Hundertel, für F 3 Hundertel betragen, dass aber die Fehler im Allgemeinen weit kleiner sind; die folgende Tabelle, welche die Mittel giebt, enthält auch sehr angenähert die wahren Werthe der Amplitudenverhältnisse bis auf Hundertel genau.

Tabelle V.

٠

Werthe von δ , $tg \psi$ und $(tg \psi)^2$.

			С			D			$E\frac{1}{2}b$	-		F			$F\frac{1}{2}G$	
	•	8	$\lg \psi$	$(\mathrm{tg}\psi)^2$	8	$ ext{tg} \psi$	$(\operatorname{tg}\psi)^2$	5	tg ψ	$(\mathrm{tg}\psi)^2$	δ	$ ext{tg} \psi$	$(\mathrm{tg}\psi)^2$.8	tgψ	$(\mathrm{tg}\;\psi)^2$
79º 76	4 34	0.035	0.437 0.358	0.191	0.060	0.498 0.412	0.248 0.170	0.063	0.653 0.590	0.427 0.348	0.044	0.750 0.705	0.562 0.500	0.012	0.761	0.579
74 71	4 34	0.066	0.260 0.198	0.068	0.109 0.138	0.339	0.115 0.080	0.098 0.115	0.527 0.471	0.278 0.222	0.068 0.080	$0.638 \\ 0.594$	0.407 0.353	0.008	0.657	0.432
69 66	4 34	0.147	0.140 0.095	0.020	0.186 0.235	0.253 0.229	0.064	0.137 0.164	0.427 0.390	0.182 0.152	0.098 0.113	$0.528 \\ 0.470$	0.279 0.221	0.025	0.515	0.265
64 61	4 34	0.342 0.393	0.110 0.153	0.012	$0.283 \\ 0.328$	0.234	$0.055 \\ 0.060$	0.192 0.227	$0.366 \\ 0.352$	0.134 0.124	0.131 0.149	$0.432 \\ 0.370$	0.187 0.137	0.033	0.365	0.133
59 56	4 34	0.423 0.452	0.213 0.257	0.045	0.363 0.391	0.283 0.327	0.080 0.107	0.260 0.291	0.342 0.340	0.117	0.170	0.364 0.330	0.132 0.109	0.028	0.272	0.074
54 51	4 34	0.457	$0.320 \\ 0.373$	0.102	$0.410 \\ 0.425$	0.364 0.413	0.132 0.171	$0.324 \\ 0.350$	0.366 0.389	0.134 0.151	0.237 0.266	$0.332 \\ 0.320$	0.110	0.075	0.114	0.013
49 46	4 34	0.468	0.440 0.481	0.194 0.231	0.435 0.449	0.460 0.511	$0.212 \\ 0.261$	$0.379 \\ 0.392$	0.418 0.457	0.175 0.209	0.313 0.342	0.347 0.335	0.101 0.112	0.400	0.064	0.004
44	4	0.481	0.536	0.287	0.455	0.553	0.306	0.416	0.501	0.251	0.371	0.355	0.126	0.430	0.150	0.023

Tabelle VI.

Werthe von J, $tg \Psi$, tg J, $(tg \Psi)^2$.

	с	D	E 1 2 b	F	F <u>1</u> G	G
J tg Ψ tg J (tg $\Psi)^2$	66 ⁰ 3 0.084 2.254 0.007	65045 0,225 2,220 0,054	59 ⁰ 48 0.340 1.718 0.416	530 0.320 1.327 0.102	50 ⁰ 23 0.020 1.252 0.0004	(53 ⁰) (1.327)

Nachdem bei dem Haupteinfallswinkel für F der Hauptschnitt des Glimmerblättchens so eingestellt war, dass durch Drehen des Nicols bei der Linie F Dunkelheit erzeugt wurde, so sprang bei weiterem Drehen des Nicols der schwarze Streifen nach G, es zeigt dies nach den früheren Ausführungen, dass für F und G die Haupteinfallswinkel nahe gleich sind, nach dieser Bestimmung ist der obige Haupteinfallswinkel von Gangegeben.

Fuchsinspiegel II.

Die Fuchsinschicht war etwas dicker als bei dem ersten Fuchsinspiegel.

Tabelle 1.

Werthe von m_1 und m_2 .

m = 227

;	1	0		υ	E	12 b		F	F	G
•	m	m_2	<i>m</i> ₁	m_2	m ₁	m_2	m ₁	<i>m</i> ₂	m_1	<i>m</i> ₂
79 ⁰ 5 74 5 69 5 64 5 59 5 54 5 49 5 44 5	$\begin{array}{r} 200\\ 209\frac{1}{23}\\ 218\frac{3}{4}\\ 226\frac{1}{4}\\ 235\frac{1}{2}\\ 242\frac{1}{2}\\ 248\frac{1}{2}\\ 248\frac{1}{2}\\ 254 \end{array}$	292 302 311 320 327 <u>1</u> 334 <u>3</u> 340 343	$ \begin{array}{r} 198\frac{1}{2} \\ 208 \\ 218 \\ 226\frac{1}{2} \\ 235\frac{1}{2} \\ 242\frac{1}{2} \\ 249 \\ 254 \end{array} $	$ \begin{array}{r} 290 \\ 300 \\ 309 \\ 348 \frac{1}{2} \\ 327 \\ 334 \\ 340 \\ 345 \\ \end{array} $	$ \begin{array}{r} 194\frac{1}{2} \\ 202 \\ 210 \\ 220\frac{1}{4} \\ 239 \\ 243\frac{1}{2} \\ 252 \\ \end{array} $	$\begin{array}{r} 281\frac{3}{4}\\ 287\frac{3}{4}\\ 295\frac{1}{5}\\ 304\frac{3}{4}\\ 343\frac{3}{4}\\ 323\\ 331\\ 338\end{array}$	$\begin{array}{r} 191\\ 196\frac{3}{4}\\ 203\frac{1}{4}\\ 211\\ 218\frac{1}{2}\\ 229\frac{1}{2}\\ 237\frac{1}{4}\\ 245\end{array}$	$\begin{array}{r} 277\frac{3}{4} \\ 280\frac{1}{2} \\ 286 \\ 292\frac{1}{2} \\ 298\frac{3}{4} \\ 307 \\ 317 \\ 326\frac{1}{2} \end{array}$	$ \begin{array}{r} 189 \\ 193\frac{1}{2} \\ 198\frac{1}{2} \\ 204 \\ 212\frac{1}{2} \\ 217\frac{1}{4} \\ 225 \\ - \end{array} $	277 281 235 290 290 298 307 313

Die grössten Abweichungen der drei Messungen, deren

Mittel diese Zahlen sind, betragen für $C \downarrow 0$, für $D \downarrow 0$, für $E \frac{1}{2} b$ 1°, für $F 2^{\circ}$ und für $F \frac{1}{2} G 2 \frac{1}{4} 0$.

Tabelle II.

Werthe von n_1 und n_2 .

 $n = 282\frac{3}{4}$

i	c _		D				F		$F\frac{1}{2}G$	
	n	n_2	nı	n 2	<i>n</i> ₁	n ₂	<i>n</i> 1	n_2	n ₁	n ₂
790 5 74 5 69 5 64 5 39 5 34 5 49 5 49 5 44 5	487 485 185 184 184 187 187 187 187 187 189 189 1	$\begin{array}{c} 289\\ 290\\ 290\frac{1}{4}\\ 291\frac{1}{2}\\ 289\frac{1}{4}\\ 289\\ 288\frac{1}{4}\\ 288\frac{1}{4}\\ 287\frac{1}{4}\\ 287\frac{1}{4}\\ \end{array}$	183 179 ³ 179 178 <u>1</u> 479 <u>1</u> 181 <u>1</u> 183 183 483	$\begin{array}{c} 292\\ 295\\ 296\\ 296\\ 295\\ 3\\ 295\\ 4\\ 295\\ 4\\ 292\\ 1\\ 292\\ 1\\ 291 \end{array}$	183 178 <u>1</u> 175 172 173 <u>3</u> 173 <u>3</u> 176 <u>1</u> 179	$\begin{array}{c} 293 \frac{1}{2} \\ 297 \frac{1}{2} \\ 300 \frac{1}{2} \\ 302 \frac{1}{3} \\ 302 \frac{1}{3} \\ 304 \frac{1}{3} \\ 299 \\ 296 \frac{1}{4} \end{array}$	185 181 <u>1</u> 177 <u>1</u> 175 174 47 23 174 <u>3</u> 177 <u>1</u>	290 2943 2963 3021 3021 3032 3001 2993	$ \begin{array}{r} 1 90 \frac{1}{2} \\ 189 \frac{1}{2} \\ 189 \frac{1}{2} \\ 187 \frac{3}{4} \\ 187 \frac{3}{4} \\ 189 \frac{1}{2} \\ 189 \frac{1}{2} \\ 190 \\ \end{array} $	284 287 <u>1</u> 286 <u>3</u> 289 <u>1</u> 288 287 287 <u>1</u> 287 <u>1</u>

Bei diesen Zahlen betragen die grössten Unterschiede der Messungen für C 1°, für D 1°, für E 1° und für F 2°.

Tabelle III.

Werthe von δ_1 und δ_2 .

i	C $A = 261^{\circ}$		D $A = 266^{0}30$		$E \frac{1}{2}b$ $A = 277^{0}$		A = 9	F 184 ⁰ 30	$F \stackrel{1}{_{2}} G$ $A = 293$	
	δ1	δ_2	- Si	δ_2	δ _i	δ_2 .	δi	δ_2	Ji	δ_2
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{array}{c} 0.039 \\ 0.070 \\ 0.425 \\ 0.261 \\ 0.405 \\ 0.448 \\ 0.460 \\ 0.474 \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.043\\ 0.071\\ 0.130\\ 0.278\\ 0.402\\ 0.440\\ 0.454\\ 0.470\\ \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.064\\ 0.109\\ 0.172\\ 0.255\\ 0.343\\ 0.394\\ 0.426\\ 0.448\\ \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.061 \\ 0.107 \\ 0.162 \\ 0.256 \\ 0.339 \\ 0.394 \\ 0.429 \\ 0.445 \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.058\\ 0.095\\ 0.134\\ 0.194\\ 0.246\\ 0.342\\ 0.360\\ 0.404 \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.066\\ 0.096\\ 0.136\\ 0.487\\ 0.248\\ 0.309\\ 0.362\\ 0.400\\ \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.043 \\ 0.065 \\ 0.096 \\ 0.126 \\ 0.459 \\ 0.226 \\ 0.290 \\ 0.357 \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.040\\ 0.069\\ 0.089\\ 0.145\\ 0.155\\ 0.223\\ 0.290\\ 0.352 \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.012\\ 0.018\\ 0.022\\ 0.033\\ 0.043\\ 0.043\\ 0.043\\ 0.079\\ \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.007 \\ 0.026 \\ 0.023 \\ 0.044 \\ 0.047 \\ 0.072 \\ 0.180 \end{array}$

Die grössten Abweichungen zwischen den beiden Werthen von δ betragen für C11, für D10, für $E_{\frac{1}{2}b}$ 8, für F19 und für F $_{\frac{1}{2}G}$ 100 Tausendstel Wellenlänge.

i	c	D	$E \frac{1}{2} b$	F	$F \frac{1}{2} G$
	$ \lg \psi_1 \lg \psi_2 $	tg ψ_1 tg ψ_2	$ \operatorname{tg}\psi_1 $ $ \operatorname{tg}\psi_2 $	$\lg \psi_1 \lg \psi_2$	$ \operatorname{tg}\psi_1 $ $ \operatorname{tg}\psi_2 $
$\begin{array}{rrrrr} 79^{0}5\\ 74&5\\ 69&5\\ 64&5\\ 59&5\\ 49&5\\ 49&5\\ 44&5\end{array}$		$\begin{array}{c ccccc} 0.554 & 0.545 \\ 0.399 & 0.389 \\ 0.284 & 0.282 \\ 0.253 & 0.249 \\ 0.285 & 0.284 \\ 0.355 & 0.355 \\ 0.449 & 0.444 \\ 0.536 & 0.538 \end{array}$		$\begin{array}{c} 0.787 & 0.774 \\ 0.677 & 0.682 \\ 0.590 & 0.563 \\ 0.490 & 0.479 \\ 0.408 & 0.405 \\ 0.354 & 0.369 \\ 0.334 & 0.320 \\ 0.361 & 0.388 \end{array}$	0.809 0.808 0.698 0.665 0.582 0.579 0.476 0.454 0.306 0.342 0.203 0.200 0.070 0.083

Werthe von $tg \psi_1$ und $tg \psi_2$.

Hier betragen die grössten Abweichungen für C 10, für D 40, für $E\frac{1}{2}b 17$, für F 27 und für $F\frac{1}{2}G 33$ Tausendstel, doch sind fast stets die Abweichungen sehr viel geringer

Tabelle V.

Werthe von δ , $tg \psi$ und $(tg \psi)^2$.

;	С			D			E ¹ / ₂ b			F	F		$F \frac{1}{2} G$		
e	8	tg ψ	$(\mathrm{tg}\;\psi)^2$	б	tg ψ	$(\mathrm{tg}\;\psi)^2$	5	tg ψ	$(\mathrm{tg}\;\psi)^2$	S	tg ψ	$(\mathrm{tg}\;\psi)^2$	б	tg ψ	$(\operatorname{tg}\psi)^2$
790 5 74 5 69 5 64 5 59 5 54 5 54 5 49 5 49 5	0.041 0.070 0.127 0.269 0.403 0.443 0.457 0.473	0.499 0.317 0.178 0.152 0.206 0.313 0.400 0.523	0.249 0.101 0.032 0.023 0.042 0.098 0.160 0.274	$\begin{array}{c} 0.062\\ 0.108\\ 0.167\\ 0.255\\ 0.341\\ 0.394\\ 0.428\\ 0.447\\ \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.550 \\ 0.394 \\ 0.283 \\ 0.252 \\ 0.283 \\ 0.355 \\ 0.446 \\ 0.537 \end{array}$	0.303 0.155 0.080 0.064 0.080 0.126 0.208 0.288	$\begin{array}{c} 0.061 \\ 0.096 \\ 0.135 \\ 0.189 \\ 0.247 \\ 0.310 \\ 0.361 \\ 0.400 \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.679 \\ 0.569 \\ 0.468 \\ 0.403 \\ 0.358 \\ 0.375 \\ 0.405 \\ 0.486 \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.464\\ 0.324\\ 0.219\\ 0.163\\ 0.128\\ 0.144\\ 0.164\\ 0.236\end{array}$	$\begin{array}{c} 0.044 \\ 0.067 \\ 0.093 \\ 0.136 \\ 0.457 \\ 0.226 \\ 0.290 \\ 0.357 \end{array}$	0.779 0.679 0.576 0.484 0.407 0.361 0.325 0.374	0.607 0.461 0.332 0.234 0.166 0.130 0.106 0.140	$\begin{array}{c} 0.009\\ 0.022\\ 0.023\\ 0.038\\ 0.045\\ 0.057\\ 0.099 \end{array}$	0.808 0.681 0.580 0.463 0.308 0.201 0.076	$\begin{array}{c} 0.653\\ 0.463\\ 0.337\\ 0.214\\ 0.095\\ 0.040\\ 0.006 \end{array}$

Tabelle VI.

Werthe von J, $tg \Psi$, tg J, $(tg \Psi)^2$.

	c	D	E ½ b	F	F ½ G
J tg 41 tg J (tg 41)2	64 ⁰ 52 0.114 2.184 0.014	64022 0.250 2.084 0.063	38 ⁰ 51 0.35 1.655 0.423	52014 0.315 1.294 0.099	kleiner als 4905 kleiner als 0.076

Die Grössen tgJ und Ψ zeigen hier ganz dieselben Verhältnisse, wie bei dem Fuchsinspiegel I., wenn auch die Zahlen nicht ganz übereinstimmen.

Anilinviolettspiegel.

Der benutzte Spiegel war nicht sehr gut.

Tabelle I.

Werthe von m_1 und m_2 .

 $m = 226^{\circ} 45$

i	C		D		E ½ b		F	
	m _i	m_2	m ₁	m_2	m1	m_2	m_1	m_2
740 5 69 5 64 5 39 5 34 5 49 5 44 5	212 2221 2303 2381 2443 2503 250 3	304 314 <u>1</u> 321 <u>3</u> 330 336 341 346	$\begin{array}{c} 212\frac{1}{2}\\ 221\frac{1}{2}\\ 230\frac{1}{2}\\ 238\frac{1}{3}\\ 245\\ 251\\ 255\frac{1}{3}\\ \end{array}$	$ \begin{array}{r} 303\frac{1}{2} \\ 314 \\ 323 \\ 330 \\ 336\frac{1}{2} \\ 342 \\ 346\frac{1}{2} \\ 346\frac{1}{2} \\ \end{array} $	$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{array}{c} 289\frac{3}{4}\\ 299\\ 308\frac{1}{3}\\ 319\\ 327\frac{1}{4}\\ 335\\ 341\frac{1}{2} \end{array}$	$ \begin{array}{r} 198\frac{3}{4} \\ 207 \\ 215\frac{1}{4} \\ 223 \\ 234 \\ 241\frac{1}{2} \\ 249 \\ \end{array} $	$\begin{array}{c} 280\frac{1}{2}\\ 285\frac{3}{4}\\ 293\frac{3}{4}\\ 301\\ 310\\ 320\frac{1}{2}\\ 328 \end{array}$

Die grössten Unterschiede der Messungen, aus denen die obigen Zahlen die Mittel sind, betragen für C $\{\frac{3}{4}, 0\}$, für D $\{\frac{1}{2}, 0\}$, für E $\{\frac{1}{4}, 0\}$ und für F 2^{0} .

Tabelle II.

Werthe von n_1 und n_2 .

 $n = 282\frac{3}{3}$

i	с		D		E	<u>↓</u> b	F		
·	<i>n</i> ₁	n_2	n ₁	n_2	<i>n</i> ₁	n ₂	n ₁	n 2	
740 5 69 5 64 5 59 5 54 5 49 5 49 5	488 487 <u>1</u> 488 488 <u>1</u> 488 <u>1</u> 488 <u>1</u> 490 <u>1</u> 491 <u>1</u>	$ \begin{array}{r} 288\frac{1}{2} \\ 289\frac{1}{2} \\ 288 \\ 288 \\ 286\frac{3}{4} \\ 285 \\ 284\frac{3}{4} \\ 284\frac{3}{4} \\ \end{array} $	$ \begin{array}{r} 480\frac{1}{4}\\ 479\frac{1}{2}\\ 480\\ 481\\ 483\\ 485\\ 486\frac{1}{2}\\ \end{array} $	294 <u>3</u> 296 <u>3</u> 295 <u>1</u> 293 <u>1</u> 292 <u>1</u> 292 <u>1</u> 290 <u>1</u> 289	$ \begin{array}{c} 176\frac{1}{4}\\ 173\frac{1}{2}\\ 172\frac{1}{2}\\ 172\frac{1}{4}\\ 172\frac{1}{4}\\ 172\frac{1}{4}\\ 177\frac{1}{2}\\ 180\end{array} $	$298\frac{3}{302\frac{1}{2}}\\304\\303\\304\frac{1}{2}\\299\\296$	479 474 <u>1</u> 472 <u>3</u> 471 471 471 <u>5</u> 477 477	$ \begin{array}{r} 297\frac{1}{4} \\ 304\frac{1}{2} \\ 302 \\ 305 \\ 305\frac{1}{2} \\ 303 \\ 302 \\ 302 \end{array} $	

Hier betragen die grössten Unterschiede für $C \ 1\frac{1}{2}^{0}$, für $D \ 1\frac{1}{4}^{0}$, für $E \ 4\frac{1}{4}^{0}$ und für $F \ 2^{0}$.

Tabelle III.

Werthe von δ_1 und δ_2 .

· i	C $A = 260\frac{1}{2}^{0}$		D $A = 265\frac{3}{4}^{0}$		E A =	1 2771 0	F $A = 285\frac{3}{4}0$	
	d ₁	δ2	$\delta_1 \delta_2$		δ_1	δ2	δ_1	S2
740 5 69 5 64 5 59 5 54 5 49 5 44 5	0.054 0.454 0.376 0.445 0.466 0.482 0.492	0.063 0.476 0.356 0.445 0.465 0.483 0.487	0.428 0.204 0.303 0.372 0.447 0.444 0.459	$\begin{array}{c} 0.120\\ 0.211\\ 0.310\\ 0.381\\ 0.447\\ 0.444\\ 0.460\\ \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.113\\ 0.160\\ 0.245\\ 0.281\\ 0.340\\ 0.386\\ 0.416\end{array}$	$\begin{array}{c} 0.409\\ 0.464\\ 0.249\\ 0.285\\ 0.335\\ 0.378\\ 0.443\\ \end{array}$	0.080 0.116 0.148 0.196 0.251 0.311 0.374	0.084 0.120 0.148 0.202 0.256 0.316 0.354

Hier betragen die grössten Abweichungen zwischen den beiden Werthsystemen für C 22, für D 8, für $E\frac{1}{2}b$ 8 und für F 20 Tausendstel.

Tabelle IV.

Werthe von $tg \psi_1$ und $tg \psi_2$.

	С			D		1 b	F		
	$\lg \psi_1$	tg ψ_2	tg ψ_1	tg ψ_2	$\mathrm{tg}\psi_1$	$\lg \psi_2$	tg ψ_1	tg ψ_2	
740 569 564 559 554 549 544 5	$\begin{array}{c} 0.262 \\ 0.141 \\ 0.147 \\ 0.228 \\ 0.343 \\ 0.455 \\ 0.542 \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.264 \\ 0.134 \\ 0.145 \\ 0.237 \\ 0.343 \\ 0.444 \\ 0.553 \end{array}$	0.323 0.246 0.240 0.302 0.383 0.484 0.563	0.329 0.257 0.240 0.290 0.385 0.479 0.571	0.532 0.435 0.377 0.384 0.404 0.464 0.557	0.535 0.439 0.394 0.377 0.440 0.470 0.537	0.662 0.566 0.472 0.410 0.369 0.361 0.413	0.662 0.561 0.447 0.413 0.397 0.395 0.454	

Die grössten Abweichungen zwischen beiden Werthen von tg ψ beträgt für C 20, für D 42, für $E\frac{1}{2}b$ 20 und für F 43 Tausendstel.

Tabelle V.

Werthe von δ , $tg \psi$ und $(tg \psi)^2$.

i		С			D			E ½ b			F		
	8	tg ψ	$(tg\psi)^2$	S	tg ψ	$(lg\psi)^2$	ð	tg ψ	$(tg\psi)^2$	S	tg ψ	$(tg\psi)^2$	
$74^{0}569 564 559 554 549 544 5$	0.059 0.165 0.366 0.445 0.466 0.482 0.490	0.264 0.121 0.116 0.233 0.343 0.450 0.547	0.068 0.015 0.013 0.054 0.118 0.202 0.299	0.124 0.207 0.306 0.376 0.417 0.444 0.459	$\begin{array}{c} 0.326\\ 0.251\\ 0.240\\ 0.295\\ 0.384\\ 0.480\\ 0.567\end{array}$	0.106 0.063 0.058 0.087 0.148 0.230 0.321	0.111 0.162 0.217 0.283 0.337 0.382 0.415	0.533 0.437 0.383 0.380 0.405 0.467 0.547	0.284 0.191 0.147 0.145 0.164 0.218 0.299	0.082 0.118 0.148 0.199 0.254 0.314 0.364	0.662 0.564 0.459 0.414 0,384 0.378 0,433	0.439 0.318 0.211 0.169 0.148 0.143 0.187	

Tabelle VI.

Werthe von J, $tg \Psi$, tg J, $(tg \Psi)^2$.

	С	D	E ½ b	F
J	66 ⁰ 58	66 ⁰ 56	61035	54027
tg ¥	0,065	0.214	0.362	0.384
tg J	2.352	2.348	1.848	1.3 99
(tg ¥) ²	0,004	0.046	0.131	0.148

Kupfer.

Der benutzte Spiegel war nicht sehr gut und daher mögen auch die etwas bedeutenderen Fehler der Messungen, besonders bei der Bestimmung der Amplitudenverhältnisse rühren.

Tabelle I.

Werthe von m_1 und m_2 .

$m = 222\frac{1}{2}^{0}$

	c		D		E	1 b	F		
	m ₁	m_2	<i>m</i> 1	m_2	m ₁	<i>m</i> ₂	m_1	<i>m</i> ₂	
790 8 74 8 69 8 64 8 59 8 54 8 49 8 49 8 44 8	181 187 215 237 247 254 258 260 <u>1</u>	287 340 344 356 354 <u>1</u> 356 356	$ \begin{array}{r} 185\\ 195\\ 214\\ 237\frac{1}{2}\\ 247\frac{1}{2}\\ 258\frac{1}{2}\\ 260\frac{1}{2}\\ \end{array} $	$\begin{array}{c} 280\\ 293\\ 347\\ 336\frac{1}{2}\\ 343\\ 348\frac{1}{2}\\ 351\frac{1}{2}\\ 352\frac{1}{2} \end{array}$	$ \begin{array}{c} 194 \\ 208 \\ 224 \\ 240 \\ 247 \\ 252 \\ 257 \\ 259 $	$\begin{array}{c} 279 \\ 289\frac{1}{2} \\ 302\frac{1}{2} \\ 318 \\ 327 \\ 335\frac{1}{2} \\ 341\frac{1}{2} \\ 345 \end{array}$	$ \begin{array}{r} 198\frac{1}{2} \\ 213 \\ 230\frac{3}{4} \\ 245 \\ 250\frac{1}{2} \\ 255\frac{1}{2} \\ 260 \\ 261\frac{1}{2} \\ \end{array} $	$\begin{array}{c} 276\\ 284\\ 295\frac{1}{2}\\ 341\frac{1}{2}\\ 322\\ 332\\ 338\\ 342 \end{array}$	

Die Zahlen sind das Mittel aus je drei Beobachtungen. Dabei ist der grösste Unterschied der Messungen für C 2°, für D 2°, für $E\frac{1}{2}b$ 4° und für F 4°.

Tabelle II.

Werthe von n_1 und n_2 .

 $n = 282^{0}53$

i	c		D		E	1 b	F		
	n1	n ₂	n ₁	n-2	n ₁	n ₂	nı	n ₂	
79 ⁰ 8 74 8 69 8 64 8 59 8 54 8 49 8 44 8	345 335 333 3 343 348 353 353	$\begin{array}{c} 310\\ 319\\ 322\\ 318\\ 318\\ 318\\ 306\\ 302\\ 298 \end{array}$	349 <u>1</u> 340 <u>1</u> 336 <u>3</u> 338 <u>4</u> 342 347 352 355 <u>1</u>	$306314318\frac{1}{2}317\frac{1}{2}313308\frac{3}{4}303\frac{1}{2}299\frac{1}{2}$	$\begin{array}{c} 252\\ 345\\ 343\\ 343\\ 345\\ 350\\ 1\\ 355\\ 355\\ 355\\ 357 \end{array}$	$ \begin{array}{r} 303\frac{1}{2} \\ 310\frac{1}{4} \\ 313\frac{1}{2} \\ 312\frac{1}{2} \\ 310 \\ 306\frac{1}{4} \\ 302 \\ 208\frac{1}{2} \end{array} $	352 345 <u>1</u> 341 <u>1</u> 342 <u>1</u> 345 <u>1</u> 350 353 <u>2</u> 356 <u>1</u>	$ \begin{array}{r} 303\frac{3}{4} \\ 310\frac{3}{4} \\ 314\frac{1}{2} \\ 313 \\ 310 \\ 306\frac{1}{2} \\ 302 \\ 299\frac{1}{2} \end{array} $	

Hier sind die grössten Unterschiede für $C 1\frac{1}{2}^{\circ}$, für $D 1\frac{1}{2}^{\circ}$, für $E \frac{1}{2}^{\circ}$ and für $F 1\frac{3}{2}^{\circ}$.

Tabelle III.

,	с .		D		E	<u>↓</u> b	F		
•	ð1	δ_2	S ₁	δ_2	δ_1	δ_2	δ_1	ð <u>:</u>	
790 8 74 8 69 8 64 8 59 8 54 8 49 8 44 8	0.154 0.216 0.260 0.292 0.336 0.368 0.392 0.416	0.456 0.224 0.271 0.334 0.363 0.392 0.419	0.134 0.192 0.248 0.287 0.316 0.350 0.382 0.403	0.134 0.197 0.246 0.290 0.319 0.353 0.383 0.383 0.401	0.128 0.187 0.239 0.287 0.318 0.354 0.354 0.386 0.409	0.124 0.184 0.238 0.288 0.319 0.361 0.398 0.409	0.124 0.184 0.239 0.291 0.323 0.358 0.385 0.405	$\begin{array}{c} 0.122\\ 0.179\\ 0.235\\ 0.287\\ 0.320\\ 0.360\\ 0.390\\ 0.407\end{array}$	

Werthe von δ_1 und δ_2 .

Die grössten Abweichungen sind hier für C 14, für D 5, für $E \frac{1}{2}b$ 12 und für F 5 Tausendstei Wellenlängen.

Tabelle IV.

Werthe von $tg \psi_1$ und $tg \psi_2$.

	Ċ		D		E 1/2 b		F	
	tg ψ_1	$\lg \psi_2$	tg ψ_1	tg ψ_2	tg ψ_1	tg ψ_2	tg ψ_1	$\lg \psi_2$
790 8 74 8 69 8 64 8 59 8 54 8 49 8 44 8	0.792 0.768 0.776 0.813 0.832 0.878 0.894	$\begin{array}{c} 0.775\\ 0.745\\ 0.766\\ 0.767\\ 0.848\\ 0.842\\ 0.849\\ 0.864\\ \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.789\\ 0.732\\ 0.722\\ 0.754\\ 0.770\\ 0.804\\ 0.833\\ 0.858\end{array}$	0.774 0.746 0.745 0.750 0.759 0.785 0.824 0.867	$\begin{array}{c} 0.687\\ 0.604\\ 0.566\\ 0.597\\ 0.630\\ 0.635\\ 0.696\\ 0.744\\ \end{array}$	$\begin{array}{c} 0.654 \\ 0.598 \\ 0.589 \\ 0.596 \\ 0.614 \\ 0.659 \\ 0.696 \\ 0.737 \end{array}$	0:671 0.589 0.572 0.575 0.583 0.620 ⁻ 0.695 0.732	0.666 0.589 0.579 0.579 0.594 0.654 0.734

Der grösste Unterschied der Werthe von $tg\psi$ ist für C 35, für D 45, für $E\frac{1}{2}b$ 34 und für F 40 Tausendstel, doch sind die Abweichungen meistens viel kleiner.

••

33

Tabelle V.

Werthe von δ , $lg\psi$ und $(lg\psi)^2$.

		c		D		E ½ b		F				
	S	tg ψ	$(tg\psi)^2$	δ	tgψ	$(tg_{i}\psi)^{2}$	8	tgψ	$(tg\psi)^2$	S	tgψ	$(tg\psi)^2$
79 ⁰ 8 74 8 69 8 64 8 59 8 54 8 49 8 44 8	0.155 0.219 0.265 0.292 0.336 0.365 0.392 0.418	0.783 0.756 0.771 0.767 0.830 0.822 0.865 0.879	0.614 0.572 0.594 0.612 0.689 0.676 0.748 0.773	0.134 0.194 0.247 0.288 0.318 0.351 0.382 0.402	0.784 0.724 0.718 0.752 0.765 0.792 0.827 0.863	0.608 0.520 0.515 0.565 0.585 0.627 0.684 0.745	0.126 0.186 0.238 0.288 0.319 0.357 0.372 0.409	0.6 0 0.599 0.577 0.596 0.620 0.647 0.696 0.740	0.449 0.339 0.333 0.335 0.385 0.419 0.484 0.548	$\begin{array}{c} 0.123\\ 0.182\\ 0.237\\ 0.289\\ 0.321\\ 0.359\\ 0.387\\ 0.406\end{array}$	0.668 0.589 0.576 0.577 0.588 0.633 0.714 0.734	0.447 0.347 0.332 0.333 0.346 0.404 0.510 0.535

Tabelle VI.

Werthe von J, $tg \Psi$, tg J, $(tg \Psi)^2$.

	С	D	E 1/2 b	F
J tg 47 tg J (tg 47) ²	$70^{0}46 \\ 0.746 \\ 2.866 \\ 0.556$	68 ⁰ 46 0.748 2.574 0.545	$ \begin{array}{r} 67^{0}56\\ 0.573\\ 2.467\\ 0.328 \end{array} $	67 ⁰ 53 0.574 2.464 0.348

Nach den obigen Tabellen sind die auf beiliegenden Tafeln gezeichneten Gurven construirt. Die Tafeln 4, 4a, 4b beziehen sich auf den Fuchsinspiegel I.; 2, 2a, 2b auf den Anilinviolett-, und 3, 3 a, 3 b auf den Kupferspiegel. Und zwar geben, als Functionen der Einfallswinkel, die als Abscissen aufgetragen sind, die Tafeln 1, 2, 3 die Verzögerungen in Procenten der Wellenlänge : 1 a. 2a. 3 a die Verhältnisse der Amplituden und 4 b. 2b. 3 b die Verhältnisse der Intensitäten der senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Strahlen zu den in derselben polarisirten, die Amplitude und Intensität des letzteren Strahles, bei dem die beiden Grössen am grössten sind, gleich 400 gesetzt. Die Curven für die verschiedenen Theile des Spectrums sind durch Beisetzen der entsprechenden Fraunhofer'schen Linien characterisirt. Für Kupfer sind bei den Verzögerungen nur die Curven für C und F gezeichnet, denen die anderen sehr nahe liegen. Die Curven für den zweiten Fuchsinspiegel, die denen für den ersten vollständig entsprechen, sind fortgelassen worden.

In den Curventafeln 4, 5, 6, 7 sind ferner die Haupteinfallswinkel, die Hauptamplitudenverhältnisse, die Tangenten der Haupteinfallswinkel und die Hauptintensitätsverhältnisse als Functionen der Wellenlänge aufgetragen. Die Curven für das Fuchsin sind durch den Buchstaben F, die für das Anilinviolett durch AV und die für das Kupfer durch C bezeichnet. Auf der Abscissenaxe sind die den betreffenden Wellenlängen entsprechenden Fraunhofer'schen Linien durch diese selbst angegeben.

Die Curven auf Tafel 4, 5, 6, 7 für Indigo J, Blutstein Bsind nach Angaben von Herrn van der Willigen ¹) und die für Silber Ag nach Beobachtungen von Hrn. Jamin ²) construirt; es lassen sich nach den Messungen von Hrn. van der Willigen und Hrn. Jamin folgende Tabellen aufstellen.

	В	С	D	E	ь	F	G
J tg U tg J (tg J (tg U) ²	$\begin{array}{c} 62^{0}33\\ 0.168\\ 1.925\\ 0.028\end{array}$	60 ⁰ 43 0.180 1.783 0.032	$57^{0}260.1471.5650.022$	57 ⁰ 15 0.098 1.555 0.009	57 ⁰ 20 0.090 1.560 0.008	57 ⁰ 55 0.084 4.590 0.007	59 ⁰ 16 0.081 1.682 0.007

Indigo.

	В	С	D	E	ь	F	G
J tg Ψ tg J (tg Ψ) ²	$\begin{array}{c} 66^{0}57\\ 0.084\\ 2.350\\ 0.007 \end{array}$	67.6 0.094 2.367 0.009	67.55 0.114 2.465 0.012	67 ⁰ 50 0.157 2.455 0.025	67 ⁰ 47 0.166 2.448 0.027	67 ⁰ 37 0.488 2.428 0.035	66 ⁰ 29 0.236 2.298 0.056

Blutstein (Hämatit).

Silber.

	äusserstes Roth	mittleres Roth	D	E	F	H
J	75 ⁰ 45	75 ⁰ 0	$72^{0}30$	74 ⁰ 30	69 ⁰ 34	66 ⁰ 12
tg Ψ	0.888	0.869	0.843	0.849	0.832	0.914
$\operatorname{tg} J$	3.938	3.732	3.472	2.989	2.684	2.267
$(\operatorname{tg} \Psi)$	0.942	0.934	0.948	0.920	0.912	0.834

1) Van der Willigen, Pogg. Ann. 117. p. 464. 1862.

2) Jamin, Ann. de chim. et phys. Ser. III. T. 22. p. 344; Pogg. Ann. Bd. 74. p. 528, 4848. Bei dem Silber ist die Curve der Raumersparniss halber für tg J um 0.6 herabgerückt, für $(tg \Psi)^2$ um 20.

§. VIII.

Die Curve für die Haupteinfallswinkel zeigt für Fuchsin ein sehr starkes Steigen von $F_{2}^{4}G$ nach D, das dann nach C zu langsamer wird; zwischen G und $F_{3}^{4}G$ fällt die Curve. Das Steigen der Curve zwischen F und D ist etwa 5mal so stark als das der Curve für Kupfer zwischen denselben Grenzen. Die Curve für Anilinviolett zeigt ebenfalls ein starkes Steigen von F nach D, zwischen D und C verläuft sie fast horizontal. Die Curve für Kupfer steigt von F nach C, doch so, dass zwischen D und C die Steigung ihr Maximum erreicht. Die Curve für Indigo, die zuerst von G bis b fällt, steigt nachher bis B, und zwar ist das Steigen ein stärkeres als das Fallen, umgekehrt steigt die Curve für Blutstein zuerst von G bis D und fällt dann nach B zu; hier ist ider erste Theil der Curve der steilere. Bei der Curve für Silber findet ein continuirliches Steigen von H bis B statt. Ganz dieselben Verhältnisse bestehen für die Curven für die Tangenten der Haupteinfallswinkel. Die Curve für die Hauptamplitudenverhältnisse zeigt für Fuchsin zwischen $F_{\frac{1}{2}}G$ und F ein sehr schnelles Steigen, zwischen F und E4b steigt sie langsamer, um dann nach C zu zu fallen; wahrscheinlich liegt zwischen $E_{\frac{1}{2}}^{4} b$ und D ein Maximum. Bei Anilinviolett findet ein Fallen von F nach C zu statt, doch ist dasselbe zwischen C und $E_{a}^{\dagger} b$ weit stärker, als zwischen $E_2^{1}b$ und F, es dürfte deshalb vielleicht zwischen F und $E_{\frac{1}{2}}^{\frac{1}{2}} b$ ein Maximum liegen. Die Curve für Kupfer steigt von F bis C, zwischen F und $E_{\frac{1}{2}}^{\frac{1}{2}} b$ und zwischen D und C langsam, schnell dagegen zwischen $E_{3}^{4} b$ und D. Bei Indigo steigt die Curve von G nach C und fällt dann nach B, während die Curve für Blutstein von D bis B fällt. Die Curve für Silber endlich verläuft fast horizontal und steigt nur ganz wenig nach B hin.

§. IX.

An die vorhergehenden Beobachtungen schliessen sich noch die folgenden Versuche an.

Das von einer concentrirten Fuchsinlösung reflectirte Licht

besass eine sehr starke elliptische Polarisation, indem die beiden in und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Strahlen bei sehr verschiedenen Einfallswinkeln noch beträchtliche Phasenunterschiede zeigten; eine solche Erscheinung tritt aber nur bei metallischen Körpern ein, die das Licht stark elliptisch polarisiren.

Bei der Untersuchung des von der Grenze eines Crownglasprismas und einer Fuchsinlösung reflectirten Lichtes scheinen die Haupteinfallswinkel für das Roth und Grün gleich zu sein; es wurde dies nach der pag. 11 angegebenen Methode untersucht. Die Beobachtungen greifen die Augen in hohem Grade an, so dass die weitere Verfolgung dieses Gegenstandes einer späteren Zeit vorbehalten bleiben musste.

Pyrite, welche im rechten und linken Pentagondodekaeder krystallisirt waren, verhielten sich bei der elliptischen Polarisation des Lichtes bei der Reflexion an iher Oberfläche nicht wesentlich verschieden.

§. X.

Ausser der elliptischen Polarisation bei der Reflexion an Körpern mit Oberflächenfarben wurde noch eine andere Erscheinung untersucht, die mit ibr in naher Verbindung steht, nämlich die Farbenänderungen der Körper mit Oberflächenfarben bei ihrer Berührung mit Medien von verschiedener Brechbark eit.

Die erste Beobachtung über diesen Gegenstand rührt von Haidinger¹) her, er fand dass Indigo und zweifach wolframigsaures Natron in Berührung mit Glas roth und grünlich gelb werden. Weitere Versuche führt Herr Stokes²) an, nach denen Safflorroth (Carthamin) und Cyanplatinmagnesium an ihrer Contactfläche mit Glas grün und blau werden. Endlich hat auch Herr Christiansen³) ähnliche Erscheinungen beobachtet. Alle diese Forscher haben aber nicht verschiedene Medien in ihrem Verhalten gegen denselben Oberflächenfarben zeigenden Körper

¹⁾ Haidinger, Wiener Berichte 8. p. 97. 1832.

²⁾ Stokes, Phil. Mag. 1853. Bd. 6. p. 393; Pogg. Ann. Bd. 91. p. 300. 1854.

³⁾ Christiansen, Pogg. Ann. 145. p. 270. 1871.

und den Einfluss der Brechungsverhältnisse derselben in den Bereich ihrer Untersuchungen gezogen.

Bei den vorliegenden Versuchen wurden die Körper theils auf Glasplatten aufpolirt, theils liess man Lösungen derselben verdunsten, um spiegelnde Flächen zu erhalten, theils wandte man sie in Form von Krystallen an. Sie wurden in dieser Gestalt in ein rechtwinkeliges gleichseitiges Hohlprisma gestellt, so dass ihre reflectirende Fläche parallel der Hypotenusenfläche des Prismas lag und der Kante am rechten Winkel zugekehrt war. Das Prisma war durch Zusammenkitten von drei passend angeschliffenen dicken Spiegelglasplatten gebildet. Die äussere Seite der Hypotenusenfläche war geschwärzt. Das durch die Seitenfläche auf die zu untersuchende Substanz fallende und nach der Reflexion aus der andern Seitenfläche tretende Licht wurde untersucht. Durch diese Vorrichtung wurde das an den Glas- und Flüssigkeitsoberflächen reflectirte Licht ausgeschlossen. Das Prisma wurde dann mit Schwefelkohlenstoff oder Benzin gefüllt oder es wurden auch die verschiedenen Flüssigkeiten über einander geschichtet, so dass eine unmittelbare Vergleichung der Oberflächenfarben desselben Körpers bei der Berührung mit verschiedenen Medien ermöglicht wurde. Dabei wurde bei einem grossen und einem kleinen Einfallswinkel i die Farbe untersucht; ausserdem wurde mit der dichroskopischen Loupe der sogenannte orientirte Flächenschiller, d. h. die Farben der in und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Strahlen, wobei in dem einen Strahl hauptsächlich die metallisch reflectirten Farben enthalten sind, bestimmt. Diese Erscheinung ist zuerst von Haidinger 1) und Brewster 2) beobachtet worden, und Ersterer hat ihr eine sehr grosse Aufmerksamkeit geschenkt. Die Versuche, deren Resultate in der folgenden Tabelle enthalten sind, beziehen sich vorläufig nur auf qualitative Bestimmungen.

Fuchsin.

In der Luft: goldgelb in Benzin $\begin{cases} i \text{ gross } grüngelb \ i klein } grüngelb \end{cases}$

1) Haidinger, Pogg. Ann. Bd. 68. p. 302. 1846.

²⁾ Brewster, Phil. Mag. Ser. III. Vol. 29. p. 331; Pogg. Ann. Bd. 69. p. 552. 4836.

in CS.	[i gross	intensiv blau
$m \cos_2$	<i>i</i> klein	grünblau

mit der dichroskopischen Loupe:

	senkr	echt zur Ein-	parallel zur Ein-
	fallse	ebene polar.	fallsebene pol.
in der Luft	$\begin{cases} i \text{ gross} \\ i \text{ klein} \end{cases}$	blau gelb	weiss gelb
in Benzin	∫ <i>i</i> gross	blaugrün	weisslich
	<i>i</i> klein	gelbgrün	gelblich
in CS ₂	∫ <i>i</i> gross	intensiv bla	u weiss
	<i>i</i> klein	gelb	weiss.

Anilinviolett.

in der Luft:			 gelb, doch etwas mehr ins Grüne als Fuchsin 		
in	Benzin	<i>i</i> gross <i>i</i> klein	blaugrün gelbgrün		
in	CS_2	i gross i klein	blau grünblau		

mit der dichroskopischen Loupe :

		senkr. zur Einf. polarisirt	parallel zur » Einf. pol.
in der Luft	<i>i</i> gross	blau	weisslich
	<i>i</i> klein	gelb	hellgelb
in Benzin	∫ <i>i</i> gross	blau	weisslich
	<i>i</i> klein	intensiv gelb	hellgelb
in CS ₂	∫ <i>i</i> gross	intensiv blau	weisslich
	<i>i</i> klein	grüngelb	weisslich.

Anilingrün.

in	der Luft	:	roth, etwa wie Kupfer.
in	Benzin	{ <i>i</i> gross { <i>i</i> klein	tiefbraunroth ebenso
in	CS ₂	{ <i>i</i> gross { <i>i</i> klein	gelbhraun, etwas grünlich braunroth

mit der dichroskopischen Loupe:

		se n kr. zur Einf. polarisirt	parallel zur Einf. pol.
in der Luft	∫ i gross	braunroth	bräunlich
	i klein	roth	roth etw. ins Braun
in Benzin	i gross	röthlich	rosa
	i klein	röthlich	rosa
in CS ₂) <i>i</i> gross	grünlich	gelbbraun
	<i>i</i> klein	roth	braun.

Anilinblau.

In	der Luft:		rothbraun
in	Benzin {	i gross i klein	gelbgrün braungelb
in	cs_2	i gross i klein	gelbgrün gelbbraun

mit der dichroskopischen Loupe:

		senkr. zur Einf. polarisirt	parallel zur Einf. pol.
in der Luft ({ <i>i</i> gross	roth} sehr	grün
	{ <i>i</i> klein	roth∫glänzend	gelbgrün
in Benzin	∫ <i>i</i> gross	gelbbraun	grüngelb
	∫ <i>i</i> klein	gelbbraun	gelbbraun
in` <i>CS</i> 2	j <i>i</i> gross	grünblau	gelb
	<i>i</i> klein	braun	braun.

1

Indigo.

In	der Luft:	roth
in	Benzin :	wird das Roth intensiver
in	CS_2 :	gelbbraunroth.

Kupfer.

In CS₂ wird das Roth intensiver.

Platincyanmagnesium.

In der Luft: blau

in CS₂: das Blau sehr viel intensiver.

Uebermangansaures Kali als Krystall.

In der Luf	`t :	braunroth
in Benzin	$\left\{ egin{array}{c} i & { m gross} \ i & { m klein} \end{array} ight.$	gelb grüngelb
in CS_2	∫ i gross i klein	grün grüngelb.

Diese Angaben zeigen erstens »wic sehr verschieden die Oberflächenfarben bei Berührung mit verschiedenen Medien sind, dass also die bisherigen Angaben der Oberflächenfarbe nur für die Grenze zwischen Luft und dem betreffenden Körper gelten.«

Sie bestätigen ferner, dass der orientirte Flächenschiller unabhängig ist von einer bestimmten Anordnung der Theilchen der reflectirenden Fläche, wie sie etwa durch Poliren hervorgerufen werden könnte, da die reflectirenden Flächen von Fuchsin, Anilinviolett, -grün und -blau durch Aufgiessen und Eintrocknenlassen der betreffenden Substanzen hergestellt waren. Ausserdem zeigt auch eine concentrirte Fuchsinlösung einen orientirten Flächenschiller, indem das senkrecht zur Einfallsebene polarisirte Licht bei grossen Einfallswinkeln blau erscheint.

§. XI.

Es sei gestattet an die im Vorigen mitgetheilten Beobachtungen noch einige allgemeinere Betrachtungen zu knüpfen.

4. Zunächst zeigen die Gurven, die den Gang der Verzögerungen als Functionen der Einfallswinkel darstellen, bei dem Fuchsin und Anilinviolett einige Eigenthümlichkeiten. Bei beiden nämlich laufen die Gurven für $D, E_{\frac{1}{2}}b, F$ nahe parallel und steigen gleichmässig, während die Gurve für C bei beiden Körpern und in noch weit höherem Grade die für $F_{\frac{1}{2}}G$ bei Fuchsin, erst langsam, dann auf einmal sehr schnell steigt, um dann ziemlich parallel den Gurven der drei anderen Linien zu verlaufen. Mit den Curven für das Kupfer verglichen sind diesen die für die Linien $D, E_{\frac{1}{2}}b$ und F sehr ähnlich. Dagegen stehen die Gurven für C und $F_{\frac{1}{2}}G$ den Curven, wie sie für durchsichtige Körper gelten, sehr nahe, nur dass bei Letzteren das Ansteigen noch schneller stattfindet. Die Beobachtungen für die Absorption zeigen auch entsprechend bei Fuchsin eine starke Durchlässigkeit für Roth und Blau und bei Anilinviolett für Roth.

»Die halbmetallischen Körper verhalten sich demnach in Bezug auf den Gang der Verzögerungen in ihren durchsichtigen Theilen analog den durchsichtigen Körpern, in den undurchsichtigen analog den Metallen.«

2. Die Curventafeln 5 und 7, welche die Hauptamplitudenund Hauptintensitätsverhältnisse als Functionen der Wellenlänge darstellen, lassen einige weitere Eigenschaften der elliptischen Polarisation an Körpern mit Oberflächenfarben erkennen. Bei einigen Körpern ergiebt sich eine stete Zu- oder Abnahme dieser Grösse mit der Wellenlänge, während bei anderen das Hauptamplitudenverhältniss erst steigt und dann fällt oder umgekehrt. Auf diese Unterschiede hat bereits Herr Jamin in der Abhandlung über die Farben der Metalle aufmerksam gemacht und nach ihnen die Metalle in verschiedene Klassen eingetheilt.

Vergleichen wir aber diese Erscheinung mit der Lage der Absorptionsstreifen, welche die betreffenden Körper im durchgehenden Licht zeigen, so ergiebt sich, dass mit dem Maxinum der Absorption, welches durch die Lage des Absorptionsstreifen angegeben ist, auch das Hauptamplitudenverhältniss ein Maximum erreicht. So liegt bei einer Lösung von Indigo in Schwefelsäure der Absorptionsstreifen im Roth, doch so, dass das äusserste Roth noch mit Leichtigkeit durchgelassen wird, dem entsprechend steigt auch das Hauptamplitudenverhältniss von A nach C und fällt dann gegen das Blau. Bei dem Fuchsin findet sich ein Steigen der Hauptamplitudenverhältnisse vom Roth zum Grün und ein nachheriges Fallen zum Blau und in der That liegt ein Absorptionsstreifen im Grün. Bei Anilinviolett liegt ein Maximum der Hauptamplitudenverhältnisse wahrscheinlich zwischen E und F, und es tritt auch hier ein Absorptionsstreifen auf. ¹) Bei Kupfer fallen die Hauptamplitudenverhältnisse gegen das Blau zu und Strecker²) giebt an, dass Kupfer in dünnen Blättchen grün erscheine, was offenbar einer Auslöschung

¹⁾ In den Lösungen tritt noch ein Absorptionsstreifen zwischen D und bauf, doch müssen, um Punkte des Spectrums zu untersuchen, die nicht mit Fraunhofer schen Linien zusammenfallen, noch einige Aenderungen am Apparate vorgenommen werden.

²⁾ Strecker, Lehrbuch der Chemie 1864. Bd. I. p. 544.

des Roth entspricht. Für Hämatit, bei dem die Farbe des Pulvers, d. h. die Farbe des durchgehenden Lichtes roth ist, findet ein Steigen der Hauptamplitudenverhältnisse nach dem Blau zu statt, bei Silber endlich, welches im durchgehenden Licht nur schwach blau erscheint, bleiben auch die Hauptamplitudenverhältnisse nahe constant.

Da nun das Axenverhältniss der von den Aethertheilchen beschriebenen Ellipsen unter dem Haupteinfallswinkel, d. h. das Hauptamplitudenverhältniss, am grössten ist, so kann diese Grösse als ein Mass für die Ellipticität des reflectirten Lichtes betrachtet werden. Es lassen sich dann die obigen Beziehungen, soweit die vorliegenden Versuche reichen, so zusammenfassen:

»Je stärker Licht einer bestimmten Wellenlänge von einem Körper absorbirt wird, um so grösser ist auch bei der Reflexion die Ellipticität desselben.«

Da nun ferner schon *Haidinger* gezeigt hat, dass die am stärksten absorbirten Farben bei der Berührung mit Luft auch nahe am stärksten reflectirt werden und so die Oberflächenfarben bilden, wie es auch die vorliegenden Körper bestätigen, so lässt sich der Satz auch so formuliren:

»Die am stärksten reflectirten Farben zeigen im Allgemeinen auch die stärkste elliptische Polarisation, es ist dabei als berührendes Medium aber stets Luft resp. das Vacuum zu denken.«

Die Jamin'sche Eintheilung der Metalle wurde sich demnach, wenn wir nach Analogie weiter schliessen, auf eine Eintheilung der Metalle nach ihrer Absorptionskraft für die verschiedenen Farben reduciren.

3. Die Curventafeln 4, die den Gang der Haupteinfallswinkel als Functionen der Wellenlänge darstellen, ergeben, dass

»die Haupteinfallswinkel den schnellsten Aenderungen für Wellenlängen, die nahezu Absorptionsstreifen entsprechen, unterworfen sind.«

Ob erstere in den Absorptionsstreifen selbst ein Maximum erreichen, müssen weitere Versuche zeigen.

Bei Fuchsin und Anilinviolett, die das Grün absorbiren, fällt hier die Curve am schnellsten. Bei Kupfer und Indigo ist die Neigung der Curve im Roth am grössten, und bei Hämatit im Blau. Bei Silber, bei dem alle Farben nahe gleich durchgelassen werden, zeigt sich kein merklicher Unterschied der Neigung in den verschiedenen Theilen der übrigens sehr unregelmässigen, nach Hrn. Jamin construirten Curve.

Indess bedarf es noch ausgedehnterer Untersuchungen mit anderen Körpern, um die oben ausgesprochene Beziehung sicher festzustellen.

4. Für durchsichtige Körper ist bekanntlich nach dem Brewster'schen Gesetz die Tangente des Polarisationswinkels (des Winkels bei dem die Intensität des senkrecht zur Einfallsebene polarisirten Strahles ein Minimum ist, und bei dem der Phasenunterschied der beiden senkrecht zu einander polarisirten Strahlen eine Viertelwellenlänge beträgt) gleich dem Brechungsverhältnisse. Nehmen wir dies Gesetz auch für undurchsichtige Körper, etwa die Metalle, bei denen nur an Stelle des Polarisationswinkels der Haupteinfallswinkel tritt, als richtig an, so stellen die in den Gurventafeln 6 verzeichneten Tangenten der Haupteinfallswinkel die Brechungsverhältnisse, zunächst gegen Luft, dar.

Es erleiden also auch die Brechungsexponenten ihre schnellsten Acnderungen bei Aenderungen der Wellenlänge in der Nähe der Absorptionsstreifen. Es stimmt dies mit der Beobachtung von Herrn Kundt überein, nach welcher die Brechungsexponenten von Lösungen stark absorbirender Substanzen in der Nähe der Absorptionsstreifen auch schr starken Aenderungen unterworfen sind; es theilt sich also diese Eigenschaft der festen Körper ihren Lösungen mit. Umgekehrt können wir vielleicht diese Uebereinstimmung als eine Bestätigung des Brewster'schen Gesetzes ansehen. Es würden damit auch die in §. IX angegebenen vorläufigen Versuche übereinstimmen, nach denen für eine Fuchsinlösung die Haupteinfallswinkel für roth und grün gleich waren, denn aus den Versuchen von Herrn Kundt über die anomale Dispersion folgt, dass etwa für roth und grün die Brechungsexponenten einer Fuchsinlösung gleich sind.

5. Aus den nach dem Brewster'schen Gesetz berechneten Brechungsexponenten ergiebt sich für das feste Fuchsin eine sehr starke anomale Dispersion. Die Differenz der Brechungsexponenten für die Linien C und F ist etwa 34 mal so stark als beim Schwefelkohlenstoff; diese Differenzen sind für Fuchsin (2.254-1.327) für Schwefelkohlenstoff (4.622-4.655). Es crklärt dies dann auch die sehr starke anomale Dispersion der Fuchsinlösungen. Eigenthümlich ist dabei nur, dass die Brechungsexponenten beim festen Fuchsin von C nach D, wenn auch nur wenig, abnehmen, während sie bei den Fuchsinlösungen zunehmen, doch kennen wir den Einfluss des Lösungsmittels nicht. Für F und G zeigen sowohl festes wie gelöstes Fuchsin einen ziemlich gleichen Brechungsexponenten.

6. Die unter 4 bis 5 angeführten Resultate folgen unmittelbar aus den Beobachtungen. Wir wollen mit Hülfe derselben versuchen noch einige andere an den Körpern mit Oberflächenfarben auftretende Erscheinungen zu erklären.

Es werde gemischtes Licht von einer Fläche reflectirt und es seien die Intensitäten der parallel und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten verschieden gefärbten Strahlen nach der Reflexion $p_r p_g p_b \dots s_r s_g s_b \dots$. Soll das aus sämmtlichen in der einen Richtung polarisirten Strahlen zusammengesetzte Licht dieselbe Färbung haben, wie das in der anderen Richtung polarisirte, so muss

 $s_r = n. p_r$ $s_g = n. p_g$ $s_b = n. p_b$ u. s. w.

sein, wo n eine Constante ist. Erhält n für die verschiedenen Farben verschiedene Werthe, so sind die beiden polarisirten Strahlen verschieden gefärbt, und wir haben die Erscheinung, welche uns die dichroskopische Loupe an den Körpern mit Oberflächenfarben zeigt, den orientirten Flächenschiller.

Der Werth von n hängt für einen bestimmten Einfallswinkel ab von dem Haupteinfallswinkel, d. h. dem Brechungsverhältniss und dem Haupteinfallswinkel, d. h. dem Brechungsverhält-Körpern sind die Haupteinfallswinkel und die Hauptamplitudenverhältnisse für alle Farben nahe gleich, es wird also kein orientirter Flächenschiller auftreten.

Bei den Körpern mit Oberflächenfarben sind aber beide Grössen für die verschiedenen Theile des Spectrums sehr verschieden, n wird also auch für die verschiedenen Farben sehr verschiedene Werthe annehmen, und daraus erklärt sich der orientirte Flächenschiller.

Aus der Verschiedenheit der beiden Constanten lässt sich aber nicht allein die Existenz des orientirten Flächenschiller voraussehen, sondern es lässt sich auch die Färbung der beiden Strahlen bis zu einem gewissen Grade ableiten. Wächst der Einfallswinkel von 0 bis zu dem Haupteinfallswinkel J und dann bis zu 90°, so fällt das Verhältniss der Amplituden der parallel und senkrecht zu der Einfallsebene polarisirten Strahlen nach der Reflexion von Eins bis zu einem Minimum, dem Hauptamplitudenverhältniss tg $\boldsymbol{\mathcal{H}}$, und steigt von diesem wieder bis zu Eins.

Es sei zunächst für zwei verschiedene Farben, roth und blau, tg Ψ gleich, J aber für roth grösser als blau, dann muss das Verhältniss der Amplituden für roth von 90° bis J schneller fallen, von J bis 0° langsamer steigen als für blau. Es wird also bei Einfallswinkeln, die grösser als der Haupteinfallswinkel sind, das Amplitudenverhältniss für das Blau grösser sein als für das Roth; der senkrecht zur Einfallsebene polarisirte Strahl wird also mehr blau im Verhältniss zum roth enthalten als der in der Einfallsebene polarisirte. Wäre ausserdem das Hauptamplitudenverhältniss für das Blau grösser als für das Roth, so ist das Vorwalten des Blau über das Roth in dem senkrecht zur Einfallsebene polarisirten Strahl noch stärker. Es erklärt dies die stark blaue Färbung dieses Strahles bei grossen Einfallswinkeln beim Fuchsin. Ganz analoge Betrachtungen lassen sich für die übrigen Farben durchführen.

Da beim Fuchsin der Haupteinfallswinkel sowohl für roth als blau grösser als 45° ist und ausserdem für roth beträchtlich grösser (etwa 66°) als für das Blau (53°) , so näbern sich auf ihrem längeren Gange zwischen J und 0° die Curven für die Amplitudenverhältnisse (cf. Curve für C und F Tafel 1a), und es verschwinden die Unterschiede der Färbung für kleinere Einfallswinkel. Beide Strahlen erscheinen dann gelb.

7. Wir wenden uns schliesslich zu den Farbenänderungen der Körper mit Oberflächenfarben bei der Berührung mit Substanzen von verschiedenem Brechungsvermögen.

Treten diese Körper in Contact mit durchsichtigen, stärker brechenden Medien als Luft, so sind ihre Brechungsverhältnisse zunächst für diejenigen Farben, für welche sie sich wie durchsichtige Körper verhalten, und für welche die Brechungsverhältnisse grösser sind als die der durchsichtigen Medien, weniger von denen jener Medien verschieden als von dem der Luft. Da ausserdem für jene Farben die *Fresnel* schen Intensitätsformeln annähernd gelten, so reflectiren die Körper an ihrer Berührungsfläche mit jenen Medien weniger von diesen Farben als an der Luft. Die metallisch reflectirten Theile des Spectrums zeigen sich also überwiegend.

Nehmen wir auch für die metallische Reflexion als angenähert richtig an, dass wenn zwei Körper denselben Brechungsexponenten für eine Farbe haben an ihrer Grenze eine Schwächung dieser Farbe im reflectirten Licht eintritt, so ist die Färbung des reflectirten Lichtes bei einfallendem weissen mit davon abhängig, für welche Farben der Körper und das auf ihm befindliche Medium einen gleichen Brechungsexponenten haben. Dass die obige Annahme nur angenähert richtig sein kann, zeigt, dass in dem an der Grenze von Fuchsin und Schwefelkohlenstoff reflectirten Licht kein Absorptionsstreifen bei *b* auftritt, trotzdem hier die Brechungsexponenten für beide Körper gleich sind.

So verhält sich Fuchsin annähernd wie ein durchsichtiger Körper gegen das Roth und die Brechungsexponenten dieser Strahlen sind grösser als Schwefelkohlenstoff und Benzin. Diese Strahlen treten also beim Uebergiessen mit Schwefelkohlenstoff und Benzin im reflectirten Licht zurück. Die übrigen Strahlen, mit Ausnahme des Blau in der Gegend von $F \stackrel{1}{\leftarrow} G$, für welches Fuchsin durchsichtig, aber für das der Brechungsexponent kleiner als der von Benzin und Schwefelkohlenstoff ist, werden metallisch reflectirt. Nun hat Benzin einen Brechungsexponenten, der dem des Fuchsin für etwa die Linie F entspricht, Schwefelkohlenstoff einen solchen, der der Linie b entspricht. Benzin schwächt also die blauen Theile des reflectirten Lichtes mehr als Schwefelkohlenstoff, letzterer mehr die grünen Strahlen und weniger die blauen, so dass bei Uebergiessen mit Schwefelkohlenstoff das Licht blauer, mit Benzin grünlicher erscheint. Diese blaue, auch bei senkrechtem Einfall auftretende Färbung bei der Berührung mit Schwefelkohlenstoff ist wohl von der bei grossen Einfallswinkeln auftretenden zu unterscheiden, da diese von einer totalen Reflexion des Blau herrührt.

Bei Anilinviolett erklären sich die Erscheinungen ganz ebenso, bei Indigo sind die Verhältnisse etwas compliciter, da die Unterschiede der Brechungsexponenten weniger verschieden für die verschiedenen Farben sind.

Durch die obigen Untersuchungen sind die verschiedenen Erscheinungen der Oberflächenfarben mit dem Haupteinfallswinkel und dem Hauptamplitudenverhältniss wenigstens qualitativ in Verbindung gebracht. Da für diese ein Zusammenhang mit der Absorption nachgewiesen ist, so scheint sich das ganze Problem der Körper mit Oberflächenfarben zunächst auf ein Problem der elliptischen Polarisation und dann auf eine Erforschung des Zusammenhanges zwischen Absorption und elliptischer Polarisation zu reduciren.

Um aber diese Aufgabe zu lösen, müssen zunächst quantitative Bestimmungen der Absorption gemacht werden. Vielleicht eignet sich dazu auch der zur Bestimmung der elliptischen Polarisation benutzte Apparat, worüber ich weitere Untersuchungen anzustellen beabsichtige.

Ich Eilhard Ernst Gustav Wiedemann bin den 4. August 1852 in Berlin geboren. Meine Eltern sind Professor Gustav Wiedemann und Clara Wiedemann geb. Mitscherlich. Ich besuchte nacheinander in Basel. Braunschweig und Carlsruhe, an welchen Orten mein Vater die Professur der Physik bekleidete, das Gymnasium: in Braunschweig erhielt ich durch Herrn Olfe die erste Anregung zu dem Studium der Naturwissenschaften. Im Herbst 1870 begab ich mich nach Ablegung des Abiturientenexamen nach Heidelberg, besuchte dort die Vorlesungen der Herren Professoren Blum, Bunsen, Helmholtz, Kirchhoff, Königsberger und Müller, und arbeitete bei Herrn Geheimrath Kirchhoff im Laboratorium, dem ich für seine so gütige Unterweisung meinen tiefgefühltesten Dauk sage. Vom Herbst 1871 an besuchte ich die hiesige Universität, an die mein Vater inzwischen einen Ruf erhalten. Bei den Herren Professoren Credner, Hankel, Leuckart, Mayer, Müller, Neumann, Peschel und Zöllner hörte ich dann noch Vorlesungen und vollendete die vorliegende, bereits in Heidelberg begonnene, Arbeit im physikalisch-chemischen Laboratorium meines Valers.



00	. 1				1								-					c	<u> </u>	1	11
13				-										\geq		-	-	. "	+ +	 	
10 65			DC		V	·		-	-	-	-	F						5.1	-		
68			2	Ś								_			1					·	
50 50										-			F _					<u> </u>			
			79	3	75	<i>;</i>	69	3	64	3	je	03	54	3	43	5	#	9			
60								Γ.		1	1				-			1	T	24	
00 15		_								+			ļ		Ļ,	_	-	6			
10																/	F.	ļ			++
60				5					-		i		1					ļ			
35 50					R	·	;:		L		/							13			
1s			E	6											/			ļ.,	†		
10 35				1					 		-		5	4							Η
30										-											
23			79	8	74	23	69	8	64	s	.13	8	я	°8	49	8	+1	8			
													L								
																				1.	П
114								<u> </u>	-		L					1-			ļ		H
12:									, ,			/	-	-			1	Such	sin		
10 675		_					-	-		-	-		_	-	ļ	ب	(A ()	niti Up	Gr	leli	ſ
65			4		P#						1	-	-			8	1.0	Ind	ig	9 .	t
64 60			_					1	6	4						ď.	6-1 19	Sil	der.	11.	$\ $
A¥4				•	-		1	A				2									H
57					X			ŕ											-		
50						Μ															h
			4		ò		Þ	6	Ì		Ď			è	1			[ţ
		-															r	1	-	-	11
es									-										-	Э.	H
20	_	_	2	Ag	-		-	-	*		*		-	*		- 49	_	[R
80 80																					tl
15						-				*	-		ar								H
65									1								_				Ħ
60 33						-	_	Y									-				H
50								_													Ħ
43 40															-			1	1		H
35						K				·				and the latest	han i		_		L		
90 R5						-							-								-
20						Ţ	\square														
1.5				8	/	ľ	Λ 1						*								
15 10				P		ľ							*								
15 10 5															2						
13 10 5		8		6											2 8						
13		B		6											ч у В						
13 10 3 3 4 3.9		*		6											28					6	
13 10 5 34 3.9 3 9 0				6											2 8					6	
15 10 5 34 32 3 24 32 3 24 86		B		6											2 8					6	
15 10 5 34 32 32 32 32 32 32 32 32 8,8 8,8 8,8 8,8 8,8 8,8 8,8 8,8 8,8 8,				6											2 8					6	
15 10 5 34 32 32 3 22 3 24 24 24 24 24 24 24 24 24 24 24 24 24		<u></u>		0																6	
13 10 3 3 3 4 3 2 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3		8		0																6	
13 10 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3		<u></u> <u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u></u>													2 8					6	
15 10 5 34 32 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3		8																		6	
13 10 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3		B																		6	
13 19 5 34 32 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3			4																	6	
13 10 3 3 4 3 2 3 3 2 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3																· 19				6	
13 10 3 3 4 3 2 3 3 4 3 2 3 3 4 3 2 3 3 3 4 3 2 3 3 3 3			4													· /g				6	
13 10 3 3 3 2 3 2 3 2 3 2 3 2 3 2 3 2 3 2 3																- 19 19				6	
13 10 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3			4													. 1g				6	
13 10 3 1 3 1 2 3 2 3 2 3 2 3 2 3 2 3 2 3 2 3			4																	6	
13 10 3 1 2 1 2 2 1 2 2 2 2 2 1 3 2 2 2 2 2 2			4													,.1g				6	
13 10 3 3 4 3 2 3 3 4 5 3 2 3 3 4 5 3 2 3 3 4 5 3 1 3 1 3 1 3 1 3 1 3 1 3 1 3 1 3 1 3			4																	6	
13 10 5 13 10 5 34 32 34 34 34 34		8																		6	
13 19 5 19 5 34 32 3 34 22 3 30 34 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 3			4																	6 X	