zu füllen und den Boden einige Millimeter hoch zu bedekken, so läst sich die Glocke über das Loch schieben, in das die gekrümmte Röhre eingefügt seyn mus, durch welche das aufzusangende Gas entwickelt wird. Um nach dem Gebrauch das Quecksilber ablassen zu können, mus der Kasten in einer Ecke des Bodens mit einem eisernen Hahn versehen seyn. Der Kasten ist 23 Centimet. lang, 17 breit und $4\frac{1}{2}$ hoch. (Phil. Mag., Ser. III, Vol. XXVIII, p. 406.)

XII. Das Reflexions - Anemometer und sein Gebrauch; von G. Aimé.

Das Reflexions-Anemometer besteht aus einem Spiegel und einer Bussole, die zusammen auf einem Brettchen befestigt sind. Die Bussole ist von 2 zu 2 Graden in 360° getheilt, und der Nullpunkt der Theilung entspricht einem auf die Bussole eingeschnittenen Pfeil, der den Buchstaben N (Nord) trägt. Durch Parallelstriche, die in Berührung mit der Folie auf der Rückseite des Glases mit dem Diamant gezogen sind, ist der Spiegel in mehre Streifen getheilt. Einige dieser Linien sind mit dem Pfeil der Bussole parallel, die anderen winkelrecht darauf. Um das Instrument zur Messung der Wolkenrichtung anzuwenden, setzt man zunächst die Magnetnadel in Freiheit, indem man eine kleine Feder niederdrückt. Dann stellt man das Instrument mitten in einem Hof oder an einem Ort, wo man einen großen Theil des Himmels übersehen kann, horizontal auf. Man beobachtet die Bewegung der Wolken im Spiegel, indem man letzteren so dreht, dass die Wolken in Richtung der mit dem Pfeile parallelen Striche gehen. Ueberdiess muss das Brettchen so gestellt werden, dass die Wolken auf die Spitze des Pfeiles zugehen, d. h. diese Spitze gegen die auf das Zenith zugehenden Wolken gerichtet sey. Hat man sich überzeugt, dass die Wolken den auf dem Spiegel gezogenen Strichen gut parallel gehen, so liest man den entsprechenden Theilpunkt am Nordpol oder blauen Ende der Nadel ab. Man erhält dadurch den Winkel der Windesrichtung mit dem magnetischen Meridian, und, wenn man die magnetische Abweichung kennt, auch den, welchen sie mit dem astronomischen Meridian macht.

Um die Bewegung der Wolken gegen die Striche auf dem Spiegel gehörig zu ermitteln, muß das Auge des Beobachters eine feste Lage haben. Zu dem Ende ist der Apparat mit kleinen zugespitzten Kupferständern versehen, die nach Belieben verkürzt oder verlängert werden können. Einer dieser Ständer wird neben dem Spiegel aufgestellt, und sein Bild im Spiegel beobachtet, indem man sich so stellt, dass das Bild der Spitze einem Durchschnitt der auf den Spiegel gezogenen Linien entspricht. Man betrachtet abwechselnd die Wolke und das Bild der Spitze. Geht die Wolke den Linien nicht parallel, so dreht man den Spiegel ein wenig in zweckmäsiger Richtung, und giebt dem Ständer eine neue Stellung, welche ebenfalls das Bild seiner Spitze mit dem Durchschnitte zweier Linien auf dem Spiegel zusammenfallen läst.

Um sich mit dem Gebrauch dieses Instruments vertraut zu machen, muß man damit anfangen, wenn wohl begränzte, vereinzelte und sich schnell bewegende Wolken am Himmel sichtbar sind. Die Messungen sind um so genauer, je mehr man sich Wolken bedient, die dem Zenith nahe sind.

In gewissen Fällen kann das beschriebene Anemometer zur Bestimmung der Höhe oder Geschwindigkeit der Wolken dienen. Angenommen der zugespitzte Ständer sey neben den Spiegel gesetzt, und man habe sich so gestellt, dass man das Bild seiner Spitze und das einer kleinen Wolke sich decken sieht. Rückt die Wolke fort, so muß man sich anders stellen, damit die beiden Bilder sich wieder dekken. Der von diesen beiden Bildern auf dem Spiegel zurückgelegte Weg wird sich zu dem in Wirklichkeit von der Wolke durchlaufenen Weg verhalten wie die Höhe der Spitze über dem Spiegel zur Höhe der Wolke über dem Beobachter, oder es wird seyn c: C: h: H.

Der von der Wolke durchlaufene Weg, dividirt durch die Zeit t, giebt die Geschwindigkeit. Haben die Striche auf dem Glase einen bekannten Abstand, so wird es leicht seyn, mittelst einer Secundenuhr die Zeit zu bestimmen, welche die einander deckenden Bilder gebrauchen, um von einer Linie zur andern zu gehen. Das erste Glied: c, dividirt durch t, ist also leicht berechnet, h ist im Voraus bekannt, es bleiben also bloß C und H unbekannt. Kennt man die Höhe der Wolken, so ergiebt sich daraus ihre Geschwindigkeit; kennt man die Geschwindigkeit, so geht daraus die Höhe hervor. An Orten, wo Berge von bekannter Höhe vorhanden sind, berechnet sich die Höhe der Wolken, wenn man untersucht, an welchen Ort sie die Berge

treffen, und daraus ergiebt sich ihre Geschwindigkeit. Befindet man sich an einem Ort, der eine große Ebene beherrscht, so wird es möglich seyn, die Geschwindigkeit der Wolken aus dem Gange ihrer Schatten herzuleiten. In diesem Falle wird auch ihre Höhe bekannt seyn. Um mit Bequemlichkeit zu verfahren, muß man eine Specialkarte der Gegend zur Hand haben. Man trägt mit Bleistift den Ort des Schattens ein und zeichnet die Zeit auf, man verfolgt den Schatten eine Zeit lang, und wiederholt das Verfahren; dadurch lernt man den von der Wolke durchlaufenen Weg genau kennen. (Ann. de chim. et de phys., Ser. III, T. XVII, p. 498.)

XIII. Gefrieren des Quecksilbers innerhalb drei Secunden in einem glühenden Tiegel.

(Aus einem Briefe des Hrn. Faraday an Hrn. Boutigny.)

Lch habe einen Versuch angestellt, den ich nicht in Ihrem Werke finde, obgleich er sich einem von Hrn. Dumas ausgeführten nähert, der daselbst, p. 102, beschrieben ist '). Mittelst des sphäroidalen Zustands war es mir möglich, Quecksilber mit der größten Leichtigkeit in einem rothglühenden Tiegel zum Gefrieren zu bringen. Zuvörderst machte ich einen Platintiegel rothglühend und erhielt ihn darin, dann brachte ich Aether hinein, darauf starre Kohlensäure, und endlich tauchte ich in das im sphäroidalen Zustand befindliche Gemenge eine Metallschale mit etwa 31 Grammen Quecksilber; innerhalb zwei bis drei Secunden war diess erstarrt. Es scheint sehr seltsam, dass Quecksilber aus einem rothglühenden Tiegel gefroren hervorkommt. (Ann. de chim. et de phys., Ser. III, T. XIX, p. 383.)

1) Hr. D. schüttete in eine sehr flache Silberschale, die weißglühend gemacht war, erstlich starre Kohlensäure, dann Wasser und zuletzt wasserfreie schweßige Säure. C'était une véritable macédoine physico-chimique, sagt Hr. Boutigny, dans laquelle il ne manquait que le principe fondamental des théories de la chaleur: l'équilibre du calorique (Nouvelle Branche de la physique ou études sur les corps a l'état sphéroidal par P. H. Boutigny d'Evreux, Paris 1847). P.