(城野和三站) Atomstrahlen

## Atomstrahlen

**域 野 和 三 郎** 

(W. Gerlach : Ergebniss der exakten Naturwissenschaften Bd. 3)

Fig. 1 に示す如き半球形の空間ムに分子 α が非常に小なる濃度で 存在し且又Bにはそれよりも尙小なる濃度の分子βがあるとすれば

B なる空間に於ける分子の自山徑路は 非常に大なる故にα分子はAの溫度に のみ關する速度を以て開口0を通つて AよりBに入る。 而してこの場合各分 子は Maxwell の分配率(Verteilungsgesetz) に從ふ所の異る速度を有するに拘らず 相互に衝突することなくBの壁に達し こムに沈澱 (Nie lerschlag) を作る。 その 沈澱の厚さ (Nie lerschlagsdichte) は中央は

第一圖



最も大きく端の方に行くに從ひ餘弦法則に從つて小さくなる。 所が 若し一つの開口の代りに二つ以上の間隙を用ふれば各の間隙を連ぬ る線に殆ど平行に飛んで行く分子のみがBの壁に達し得る。 斯く一 定の限られた方向に殆ど平行に飛んで行く原子或は分子を Atomstrablea 或は Molekularstrahlen といふ。 斯く定義した所の Atomstrahlen な るものは衝突がないといふ點で所謂 Boltzmann の Eindimentional Gas と 異つている。

斯くの如き Atomstrahlen なるものは最初 Anthony によつて發表せられている。<sup>(1)</sup> Anthony は炭素線電球に於て炭素線と鋼との接目が切れ

 (111)

た場合に電球の硝子壁の内面が金屬鏡で被はれることを観察し且又 電球内の真空の度が高い時には炭素線の影になる所には金屬がつか ないことを認めたのである。 Anthony はこの現象を切れた點に於て 生ずる小さい電弧により鋼が蒸發しその原子が衝突することなしに 直進するのである 説明した。

Elihu Thomson 及び J. W. Howell も亦同様な観察を發表している。

その後 1911年になつて Dunoyer<sup>en</sup>に よつて Atomstrahlen の研究が再び始め られた。 Dunoyer は Atomstrahlen によ つて氣體運動論の基礎を實踐的に確 證せんと金てたのである。氏はナト リウムの Atomstrahlen を Fig 2. に示す 橇な裝置で作つた。即ち狭い二つの 間隙 a b を行する硝子管Rの中に数 回蒸溜精製したナトリウムを入れ充 分真 空にして約 400°C に熱すればナ トリウムは蒸發して間隙を通つて炭 くなつた硝子管の壁Pに達しこゝに R から来た光線によると同形同大の



沈澱を作る。この場合途中に固體を入れておくとPにその影を作り、 又真空の度が不充分であると出来る沈濃の線がほかされる。この質 瞼によつてAtomstrahlenは原子の直線的進行であつて他の粒子との衝 突により進路が攪亂せられるものであることを示す。 斯くして得ら れた Atomstrahlen はその性質が光線に非常によく似ている。 例~ば Strahlen の途中に固體をおいてその影を作らせてみるのに狭い間隙

----(111)-----

(112)

Atomstrahlen (城野和三郎)

を用ふれば影をはつきり作り廣い間隙を用ふればぼかされた影が出 来る。

Dunoyer(3) は又ナトリウムの Atomstrahlen の方向に直角にナトリウ ムのD線をあてて通常狀態のナトリウム原子を単変化して共振スペ クトル (Resonanz Spektrum) を出させることにより Strahlen の道筋を 見ることを得た。それから又更に容易に電氣的に奥額化することに よつてこれを見ることにも成功した。

Dunoyer のこの方法は興奮化された原子の Leuchtdauer の測定に應 用し得る如く見えるが Leuchtzeit を大約 10-6 乃至 10-8 秒として概算 すれば光つている原子の飛んで行く長さは 10-\* 乃至 10-+ 糎位の程度 である。 斯く小さい故にこの研究は未だ誰もやつていない。 又同様 な Wood の研究にも應用されていない。

こ いに Woodの研究(4) といふのは"The time interval between absorbtion and emission of light in phosphorescence"に関するもので Wood は彼の考 案になる spark photphorouscope を用ひてやつたのである。 その結果を 大體あけると水銀蒸氣につきて<u>1</u>15,00-<u>1</u>1400 秒 所が密度が大きく なると更に短かくなつて<u>1</u>砂になる。 ウラニウム硝子及び Barium platino cyanide につきては 1000 秒。 溶液の場合は高壓の下で流 出させて測定し\_\_\_\_\_ 砂なる結果を得た。

Worthing (3) は金屬の蒸發速度が强い靜電場の影響を受けるかどう かをタングステンについてしらべた。 即ちタンクステンの繊係を稍 大いタングステンの回線で包み真空中で一定温度に保ちつつ回線を 資にして靜電場を作りタングステン織係の電氣抵抗の變化で以て蒸 **發速度の割合を測つたのである。最初直徑 0.06 粍の繊係を以てした** 

----(112 j----

i

(域野和三郎) Atomstrahlen (113)

所が電場の强さの影響は無視し得るといふ結果に到達した。 所が次 に直徑 0.02種 の繊係を以てやつた結果は次の様である (Fig 3 にその curve を示す)



第三圖

Filament diameter 0.02 mm, coll diameter 3 mm.

Potential difference between coil and filament, a, c, e, 30 volts

b. d. 15300 volts.

Field strength at surface of filament b. d.  $2.7 \times 10^6$  volts/cm Rate of increase in resistance a, c, e.  $2.55 \times 10^{-3}$  ohm/hr.

b, d, 1.15×10-3 ohm/hr.

所がWorthingの得た結果から見ると第二次的の影響が入つて来る らしい。故に電場の直接の影響は未だ證明されていない。この場合 に金屬の表面又はその周圍に吸着された様に見えている所の蒸氣層 中の陽イオンは陽極線として飛び出すのは明かなことである。

Atom trahlen に於て壁にぶつつかる原子が最初の衝突の際に反射す

\_\_\_( 113)\_\_\_\_

(114) (城野和三郎) Atomstrahlen

るか凝縮するかは種々の條件に開するもので條件によつてはこの兩 者の何れにもなり得る。先づ第一に壁の温度と Strahlen の物質の沸 點に關係がある。我々の知つている最も低い温度に於ては凡ての元 素が凝縮せられる。この他壁と Strahlen の物質との間の化學反應, Strahlen の密度原子がぶつつかる壁の表面の大さ,壁の性質,ぶつつか る原子が作る結晶の大さ及びその結晶速度等に關係がある。

小なる Strahldichte の場合に長時間の後にも沈澱を作らないもので も大なる密度を以てすれば殆ど瞬時に沈澱を作る。

Cilliers<sup>33)</sup> はアンチモンの Atomstrahlen を Fig. 4 の如き間隙を通して

沈澱を前子壁に作らせた所が間隙の廣い 部分の背後には数分の後に沈澱を作るが この部分の沈澱が非常に厚くなつた後に 狭い部分の背後に漸く日に見える沈澱が 出来始める。然る後は中央の部分に於て も沈澱の發達は正常である。 斯くして沈 澱の出来る速度は面の大さに開すること がわかる。 何れかの金属の沈澱が既に存



第四圖

する所の硝子板にあまり大ならざる密度で大なる間隙を通してカド ミウムの Atomstrahlen をあてるとカドミウム原子はすでに金屬のあ る所にのみくつつく。 又ナトリウム原子は鐵ニッケル鋼の面上では 强く反射せられるに拘らず硝子面にはよくくつつく。 これらは何れ も何等かの化學的方法によるのであらう。

Atomstrahlen の反射(Reflexion)及び凝結 (Condensation) に関しては次の 如き研究がある。

Weysenhoff は Fig. 5 に示す Knudsen の装置を用ひて硝子管Aを金

-(114)----

で被ひ,これを絶えずまはす ことにより Hから出る水銀 のAtomstrahlen が常に新しい 金面にあたる様にして金の 水銀に對する反射及び凝縮 を研究した。同時に比較の 為純鐵板を用ひて測定し -100℃に於ける水銀のAtomstrahlen に對する反射能は金 が鐵义は硝子より 5-10 倍 小さいといふことを見出し た。



Knudsen<sup>(3)</sup> は水銀表面か らの水銀の蒸發速度Gを

 $\mathbf{G} = \frac{1}{4} \mathbf{N} m \bar{\mathbf{e}} = 4375 \times 10^{-6} \sqrt{\frac{\mathbf{M}}{\delta}} \mathbf{P}$ 

(Mは分子量. o は絕對溫度. P は蒸氣壓)

なる理論式から計算し質測値 g とG との比を蒸發係數として水銀の 表面が常に新しい水銀によつて被はれる様に裝置して測定した結果 蒸發係數殆ど1 なる結果を得た。 所がこの値は水銀の表面が極めて 僅かの不純物で被はれてゐることにより非常に小さくなるといふこ とを観察した。

Knudsen (2) は或一定の方向から進んで来る氣體分子の群が硝子の 表面に衝突してから實際はあらゆる方向に反射するものとして而し て da なろ角の中に入つてくる分子の數 dn は (Fig. 6)

$$d\omega = \frac{1}{\pi}n \cos x \, d\omega$$



(城市和三郎) At un trahlen

ここに # は反射の方向と反射面の法 線とのなす角・n は分子の總數である。 これを Knudsen は除弦法則と名づけ たのである。 Knudsen は Fig. 7. A に示 す裝置により水銀のAtomstrahlen につ きてこの法則の妥當性を調べた。 Fig. 7 に於て 1 は 30°C に保たれた金屬管 でその他のAの部分は凡て液體酸素 で冷されている。 H から水銀のAtomstrahlen を出しAの上部で反射させ





Fig. 7. Bに示す如く 1,2,3 の各部分についている水銀の量を調べた 所が各部分は實驗の誤差の範圍內で等しい密度を持つていた。 それ ----(116)----

(城野和三郎)	Atomstrahlen	(117)

故にこの揚合餘弦法則が充分あてはまらなかつたのである。

Knudsen<sup>(40)</sup> は水銀蒸氣の冷された物體の表面に於ける凝縮につき て研究し次に亜鉛カドミウム、マグネシウム、積砂,銅銀につきて間様の 研究を繰返し一つの結果に到達した。 即ち何れの場合に於ても金屬 蒸氣はその金屬が既に存在している面には可成り高い温度に於ても 最初の衝突によつてくつつくが硝子面にあたる場合には夫々特有の 限界温度を有し、その限界温度は

Hg	—146°と —130°の間
Salmiak	—185° 以下
Zn, Cd, Mg	—183。と —78。の間
Cu	350°と 575°の間
$\Lambda g$	575 以上

Wood (11) は水銀を以て Atomstrahlen を作ることに成功して後これを 用ひて氣體分子の反射の方則を實驗的に確めんとし傾斜面を Atomstr ahlen のあたる所に置きその面で反射させた所が略餘弦法則と一致 する結果を得た。氏は又反射面の溫度を色々にかへて反射の様子を 見ると面白いだらうと言つている。

Wood (2) は水銀蒸氣について色々の温度に於ける反射及び凝縮を 研究しこの場合にもやはり限界温度 -140°を得ている。又室温に於て 幾回位反射し得るかを見る為十二の屈折を有する硝子管を通した所 がそれを通過し得て最後の液體空氣で冷した面に達して凝縮した。 その他 Wood の見出した限界温度は Cd. -90° J. -90° である。

限界温度以上の温度では沈澱がどうなるかはく判らないが沈澱が 或間隔をおいて出來るらしく室溫にすればその金屬の上には沈澱が

(113)

厚くなるが硝子の部分は透明に残る。 又餘弦法則は實験誤差の範圍 内であてはまると言つている。

以上の諸研究を見ると金屬の分子はそれ自身の金屬の表面では反 射しないと言つているが。これは充分確かなことではない。少くと もこの場合の反射が特別なものであることはGerlachの實驗からも明 かである。又像弦法則の一般安當性は充分でないといふ結果も出て いるがこれは Strahlen の密度や Strahlen のあたる表面の大さ等に關 するもので甚だ複雜である。又反射に關する Strahlen の物質の沸點 と整の表面の溫度の影響は以上の數值から明かであるが,これらの數 值は夫々の實驗の條件に於てのみあてはまるのであつてナトリウム は硝子の上に,水銀は金の上には室溫に於ても非常によくくつつく。

Atomstrahlen で作られた沈澱の形はその厚さによつて異り変驗の條件によつて一義的にきまる。

Volmer 及び Estermann (m) は次の様な 研究を している。 即ち 硝子 壁に くつついている水銀滴の 半徑の減小を顕微鏡的に測り反射してから 再び歸つてくる量を考慮に入れて G=1.055×10 e. D=16x に従つて蒸發 速度を測定した。 又高温度に於ては電氣抵抗の變化によつて液體空 気の温度に 冷された面に於ける凝縮速度をはかりその逆数を蒸發速 度とした。 面 して多くの場合蒸發係数<sup>(8)</sup>1 であつた。 又水銀の Atomstrablen の液體水銀面に於けるの凝縮の確率は殆ど 1 であるに拘らず 個體水銀の面に於ては 1 より小さいといふことも見出した。 この質 瞼の際に電氣抵抗は或點から急に小さくなるのは注目すべきことで あつて之は最初出来る沈澱の結晶が個々に分離していることの間接 の證明になる。

Estermann (4) は Molekularstrahlen の方法で平均の厚さ 5×10-3 乃至3×

(11))

4

Atomstrahlen (城野和三郎)

10-9 位の薄い銀の沈澱を作り限外顯微鏡的に直接その構造を調べ個 タの原子群が離ればなれに存し而してその各群は少くとも 1000個の 原子を持つていなければならないことを見出した。 而してこのこと から物盤の表面に衝突した分子は直ぐその位置に止らず表面を動き 既に存する分子に引き寄せられるのであらうと言つている。

- 厚い沈澱については

Kahler (15) はX線分析の方法で蒼鉛コバルト銀ゼレニウムについて Sputtered film 及び evaporated film の構造を研究し Sputtered Film は結晶 性の構造を有するに拘らず evaporated film 即ち Atomstrahlen によつて 作られた film は非結晶性である。併しながらこれは温度によつて造 ふ。面して色々な現象から Sputtered Badiation は原子群を單位として 起るのであらうと言つている。

所が Gerlach は Debye-Scherrer の方法で Atomstrahlen によつて得た 銀の沈澱の構造を調べ Kahler と反對の結果を得た。この場合には雲 母の上に厚い沈澱を作つたのである。 併しながら沈澱の構造は實驗 の狀況特に Strahlen の密度や表面の温度に關する故に新く反對の結 果を得たとしても何等差閊へないことである。

沈澱の構造に闘する温度の影響については

Tiede 及び Birnbräuer<sup>(n)</sup>によれば高温に於て Strahlen の非常に大な る密度で作られた沈澱は顯微鏡で充分認め得る結晶を作る。低い温 度で小なる密度で作られたものは金屬光澤を持ち非常に大なる密度 では暗輝色のものが得られる。

沈澱の形と Strahldichte の定量的測定は未だやつていない。

非金屬の臺の上に於ける日に見えない沈澱も物理的生長法 (Physikalische Entwicklung)によりて見える様になすことが出来る。

\_\_\_( 119 )\_\_\_\_

(120) (城野和三郎) Atomstrah'en

その方法はアラビヤゴム或は dextrine を保護ソルとして澤山加へ た所のヒドロキノン(h-droquinon) 溶液の中に Atomstrahlen によつて作 られた沈澱を浸しその上に 1% の硝酸銀溶液二三滴を加へると既に 金屬の沈澱の存する所にのみ銀の原子が沈澱する。 この方法によつ て殆ど凡ての金屬の沈澱を登達させることを得た。

Estermann 及び Stern <sup>(D)</sup> は硝子の上にくつついている銀及び鍋に ついて登達せしめ得る最小の厚さを測定した。即ちAtomstrahlenの方 法で薄い沈澱を作りこれを物理的生長法で發達させ平均厚さ2×10<sup>-9</sup> 糎以上は登達せしめ得ることを見出した。

Niederschlag entwickelbare Schichtdicke 2×10-°cm

Atomare Silber Schichtdicke 2.6×10-scm

Ohne Entwicklung sichtbare Schichte 5.1×10-scm

カドミウムのAtomstruhenを既に金屬の沈澱が存する硝子板にあて るとカドミウム原子は既に金屬がある所にのみ附着する。 この方法 によれば上の場合よりも尙薄い層でも見える様に出来る。 然し長い 時間の後にはカドミウム原子は金屬で被はれてない硝子面にも附着 する属がある。

これらの生長法に於て何れも本来の形を失はないことは著しいこ とである。 登達せしめて得たものはやはり個々の獨立した原子群で あつて普通の金屬光澤をもつていない。

我々はAtomstrahlenによつて沈澱を作るならば必ず前述の Volmer<sup>(13)</sup> 及び Estermann<sup>(13)</sup>の結果に達する。これは恐らく硝子壁に衝突した 原子はすぐその位置に止らず表面を自由に動いていてそれが他の原 子と衝突してくつつくと同時に運動速度が減小し段々大きくなると 実に遂に全く靜止してそれが沈澱の一つの核になるのであらう。

1

、城野和三邱) Atomstrahlen (121)

沈澱の出来る機作は斯様なものとすれば Strahlen の任意の小なる密 度の場合に沈澱が出来るかどうかその場合に再び蒸發することはな いか及表面上を原手が遠くまで動き得るかどうかといふ疑問が起る がこれは未だわからない。

前に述べた様に Knudsen, Wood, Langmuir によれば原子の反射は決 して規則的反射ではない。即ち再蒸發である。 再蒸發により原子が 表面から去る確率はぶつつかる原子の数によつて變る。 沈澱の出来 る速度は開隙の大さに関することはこれとよく一致す。 更に又大な る Strahldiehte の際には表面からかへつて行く原子と表面に向つてく る原子と衝突して、そこではAtomstrahlenの性質が全く失はれた過飽和 の蒸氣層を作りそれが表面に附着する。 この現象は實驗的にも證明 し得る。 ナトリウムの Atomstrahlenを作る場合にナトリウムをよく反 射する鐵の間隙を用ふれば斯かる蒸氣層を間隙の前に作り賃に間隙 を通して出て行くナトリウムの Strahlen は非常に少くなる。

分子運動論の基礎の大さを最初 O. Stern 及び Born は Atomstrahlen を 用ひて實驗的に測定した

O. Stern<sup>(13)</sup> は  $\frac{1}{2}mv^2 = \frac{3}{2}kT = \sqrt{\frac{3kT}{m}} = \sqrt{\frac{3kT}{M}} = 157.9\sqrt{\frac{T}{M}} - \frac{m}{sec}$ の vの 値を實驗的に測定したのである。Fig, 8, A, に於て V が真空管としG に氣體が入つているとすればGの中の氣體はLから出てB なる間隙 を通りPに達してここに沈澱を作る若しVが Strahlen の方向に直角 な軸の周閉に回轉するとすれば沈澱の位置は移動する。 次に反對の 方向に同じ速度で廻はせば反對にづれる。 この兩方にづれた沈澱の 距離の半分をSとすれば

$$v = \frac{2\pi v}{8} l_1 l_2$$

(ドは一秒間の廻轉数,4はLとPの距離,4はBとPの距離)新くし

(122)

(城野和三郎) Atomstrahlen



O. Stern<sup>(13)</sup> は後の論文に於て理論的處理をやつた。氣體運動論か も計算すれば銀の溫度を1200°C,一原子の分子として v=581 meter/sec になる。Strahlen が若し瓦斯相から出るものとすれば v=672 meter/sec になる。これと質測の結果とを比較するに可成りの一致を示している。 この Stern の方法は分子量の測定に用ひ得る。例へばこの場合銀 の Strahlen は一原子よりなることがわかる。又炭素分子の大さも測 定し得るかも知れない。更に精密になれば等位元素 (Isotope) の研究 に離用し得るだらうと Stern は言つている。

M. Born und Bormann<sup>coo</sup>は銀の Atomstrahlen によつて氣**最**分子の自 曲經路の長さを決定した。

氣體分子の自由徑路をλとすればℓの方向に動いている分子の数
No はℓだけ動いた後には他の分子との衝突により減小してNにな
る。

$$N = No l^{-\frac{l}{\lambda}}$$

Born は Fig 9 の装置を用ひて熔融せる銀 S から間隙Rを通して

第九圖



Molekularstrahlen を出しP についているGなる硝子片に附着する銀の 量はにかつた。 M<sup>e</sup> M<sup>e</sup> 及び M<sup>e</sup> M<sup>e</sup> を失々高度の真空及び壓力 Pの 氣體を存する場合に於ける硝子片 G. G. に附着する銀の量とすれば

----( 12:1)-----

$$M_1^{p} = M_1^{o} e^{-\frac{l_1}{\lambda}} \qquad M_2^{p} = M_2^{c} e^{-\frac{l_2}{\lambda}}$$

この二つの式から

(151)

$$\lambda = \frac{l_2 - l_1}{log\left(\frac{N_2^2}{M_1^2}, \frac{M_1^p}{M_2^p}\right)}$$

質測の結果は次の様である

空氣 
$$\left\{ \begin{array}{ccccc} P = 5.8 \times 10^{-3} & \lambda = 1.7^{cm} & P\lambda \times 10^{3} = 9.9 \\ 4.5 \times 10^{-3} & 2.4 & 10.8 \end{array} \right\}$$
 年均 10.4

Maxwellの理論から

$$\sigma^{2} = \frac{1}{N\lambda N'\sqrt{1 + \frac{MT'}{M'T}}}$$

$$= \frac{0.0562 \times 10^{-6}}{\lambda 1^{2}}$$

こゝに

N'=Zahl der Luftmoleküle pro ccm.

= 3.56 × 1016 × PmmH7.

M', Molekulargewicht der Luft 30.

T', Lufttemperatur 300° abs.

MAg, 108 TAg 1305° abs.

 $\sigma$ , der Molekular-abstand (Summe der Radien der beiden Atomarten)

 $\sigma = 2.6 \times 10^{-s}$  cm.

Franck 及び Hortz の與へた値は σ Luft=2.4×10<sup>-s</sup> cm であり可成り の一致を示してゐる。

この他 Atomstrahlen の助けによつて蒸氣壓の決定 Magnetic Moment の研究等がなされてゐる。

(城野和三郎) Atomstrahlen

(125)

2 2 2 9

a same

. 11-

これらの他 Atom trahlen によりて解決せられる様に見える問題は 非常に多い。

## (6th July 1926)

- (1) W. A. Anthony; Trans. Amer. Inst Electr. Eng., 11 142, (1894).
- (2) Dunoyer, C. R., 152. 592. (1911).
- (3) Dunoyer, Le Radium 10, 400. (1913).
- (4) R. W. Wood, Proc. Roy. Soc., (A) 99, 367 (1921).
- (5) A. G. Worthing, Physical Rev. 17, 239, 418, (1921).
- (6) A. Cilliers, Dissertation Frankfurt a. M. (1924).
- (7) Weysenhoff, Ann. d. Physik, 58, (1919).
- (8) M. Knudsen, Ann. d. Physik, 47, 697 (1915),
- (9) M. Knudsen, Ann. d. Physik, 48, 111; (1915).
- (10) M. Knudsen Ann. d. Physik, 50, 472, )1916).
- (11) R. W. Wood, Phil. Mag, 20, 300, (1915).
- (12) R. W. Wood, Phil Mag, 32, (1916).
- (13) Volmer und Esterman, Zeitschr f. Physik, 7, 1, (1921).
- (14) J. Estermann, Zeitschr f. Physikal, Chem., 106, 403, (1923).
- (15) Kahler, Physical Rev. 18, 210, (1912).
- (16) Tiede und Birnbräuer, Zeitschr. f. Anorg Chem., 87, 129, (1914).
- (17) J. Estermann und Stern, Zeitschr. f. Physikal. Chem., 106, 399, (1923).
- (19) O. Stern, Zeitschr. f. Physik, 2, 49, (1920),

.

- (19) O. Stern, Zeitschr f. Physik, 3, 417, (192)).
- (20) M. Born und Bormann, Physik. Zeitschr., 21, 578, (1920).