(S1)

光化學の基礎法則

市川禎治

§ 1. 光化學の諸法則及ひそれ等の相互的關係,

Grotthus-Draper の光の吸收に闘する法則 (Absorption Law of Grotthus-Draper.)

1820 年 Grotthus により、更らに 1845 年に至りて Draper によつてより正確になされたる法則であつて、Draper の言葉を借れば 一つの物質が光によりて化學變化を起す際には其處に必ずある定つ

た波長の吸收がある。 光の吸收なしには光化學反應は起らない。而して反應速度は光の强さに比例する」と云ふのであつて接言すれは反應系に吸收されたるある定つた波長の光のみが化學反應を起し得ると云ふのである。 この法則は吾人に光の吸收が光化學反應に第一義的に必要であることを教ふるのである。 然らば吾々が當然次に到達すべきは、光化學反應の化學力學は如何なる法則の下に支配さる」やでふ問題である。 即化學變化と吸收されたる光のエネルギーとの量的關係如何でふ問題である。

哥々は普通の化學反應は質量作用の法則に支配されこれより容易に反應速度を計算し得ることを知つて居る。 光化學反應に於ても果して然るか成は又恰も電氣化學に於ける Faraday の法則の如きに支配さる」や、これ等の問題を解決すべく從來非常に多くの努力が試みられ、即ち反應系の濃度、作用光線(Active Ray)の波是及び强度の反應速度に及ぼす影響等に關して幾多の實驗が繰返されたのである。 今それ等の内の二三を擧ぐれば已に 1857 年 Bursen 及び Roscoe はその研

究水素と鹽素との光化學結合に於て Lambert 及ひ Beer の光の吸收に関する法則を光化學に適用し以て鹽素の濃度と反應速度との間の關係を見次で光化學活性度(Photochemical Activity)は作用光線の波長に逆比例することを發見して居る。 かくの如き研究は實に 1900年代に入りても盛んに行はれ例へば Chapman 及び Burgess の研究 Mellor の研究等枚擧に退なき程であるが然も尚光化學一般に互る一定不變の法則を發見するに至らなかつたのである。

然るに 1901年 Planck によりて量子論提唱せられ, I905年 Einstein によりて、光電効果の上に量子論の適用を見次で Stark は 1908年に至りて二つの論文を發表し、その内に明かに後の Einstein の光化學當量說 (Photochemical Equivalent Law)の概念を審含し、偽 特に注意すべきは光化學に於ては、光による最初の反應 (Primary Reaction) と第二次的の反應とを圖別するの要あることを說いて居ることである。 Einstein は 1912年より 1916年に亘りて當量説に闘する重要なる研究を發表し、量子論を光化學反應に適用するの必要なる事を明かにしたのである。

弦處に於て光化學も亦量子論の傘下に統轄せられ、Warburg, Bodenstein, Weigert その他諸學者のこの新しき立場よりする多くの研究額出するに及びて一大進步を成し遂けたのである。

§ 2. Einstein の常量說及び Warbusg の研究,

上述の加く Stark-Einstein の法則は光化學の進步發達の上に一大資献をもたらしたものであるが而も尚この法則は事質上實在の反應に適用するに當りて多くの疑義を有し、今日未だに種々論義が重ねられついあるのである。

Einstein が、當量說を誘導するに當りて考へし光による最初の反應は 1912年に發表せるものと、1916年に發表せるものとの間には注目すべ

(83)

き變化がある。1912年に發表せるものは所謂熱力學的誘導とも云ふべきものであつて,當量說を實際反應に適用するにあたりて多くの物議をかもせる主因を爲せるものである。これに反し1916年に發表せるものは當量說の適用範圍に於て稍々明確なる概念を學者に與へたのである。

(A) 1912年に登扱せられたる熱力學的誘導。(以下(A)誘導と記す) この誘導に際して考へられたる反應系は

$$XY + \varepsilon \stackrel{\longrightarrow}{\leftarrow} X + Y$$
(1)

即ち XY なる瓦斯分子が平均各々振動数 ν なる光のエネルギー ε を 吸收してその必然的結果として X と Y とに解離し逆に新たに光によ りて生成されたる X+Y は元の XY に比して根本的に不安定であつ て、それ自ら純熱反應によりて XY に歸り、その際振動数 ν なる光のエ ネルギー ε を放出すると考へるのである。 即ちこの反應は完全なる 一つの可逆反應である。

XYが分解する速度は

$$-\frac{dX}{dt} = \Lambda \rho(XY)$$

で與へらる。 こゝに ρ は振動數 ν なる放射密度である, A は反應 系の温度 T に關係ある項である, 又 X+Y が元の XY に復する反應 速度は

$$+\frac{dX}{dt} = \mathcal{N}(X)[Y]$$

こゝに A' は P に無関係にして T にのみ関係ある項である。 平衡狀體に於ては、これ等二つの反應速度は相等しい事及びエントロピーの變化は平衡狀態に於て零である事の條件を用ひて

$$\rho = \frac{A'\alpha}{A} e^{-\frac{N\epsilon}{ET\epsilon}} \dots (2)$$

なる關係を誘導して居る。ことにαは一つの恒數及 Ta は放射の温度であつて、系の温度 T とは異つて居るのである。 ρは Ta に適應すると考へられて居る。 かるる平衡狀態は理論的にこれを想像し得るのみであつて、實在にはあり得ないことは勿論である。 Eenstein はかる を報酬力學的平衡(Ausser-gewöhnliche thermodynamische Gleichgewicht)と各づけて居る。 (2)式と Planck 放射密度の式

$$\mu_r = \frac{8\pi \, h v^3}{e^3} e^{-\frac{Nhv}{KT}}$$

とを比較して直ちに次の關係

(81)

$$\epsilon = h\nu$$
(3)

が得られるのである。 ーモルに就ては Ne=Nhv となる。 この關係は即ち當量就に他ならぬ。 即ち言葉でこれをあらはせは 「光化學反應に於ては一分子が一量子の光のエネルギーを吸收し反應に入り消失する」 といふことになる。

[B] 1916年に登表せられたる誘導。(以下[B]誘導と名づく)

これに於ては、光による最初の反應として、前述(A)の場合の如き分解を考ふることなく、Bohr の分子及び原子の構造論に從ひて分子は光のエネルギー一量子を吸收して、その平常狀態 (Normal State) En より高きエネルギーの狀態(よく Bohr's State といはれる) En に達すると考へて居る。即ち

$$E_n + h\nu \rightarrow E_m$$
(4)

なる反應(ある見方よりすれは一つの化學反應と考へてもよい)を以て 光による最初の反應と爲したのである。 而して Em は hv なるエネ

(85)

ルギーを放出して Em に歸るが同時に亦次の如き反應がより速かに 可能なりと假定して居る。

$$E_m \rightarrow W$$
(5)

即ち弦戯に於ても Einstein は光を吸收したる分子は概ね反應に與る と考へたのである。然し乍ら嚴格に考ふれば、例の道程が光による最 初の反應であつて⑤の反應は明かに第二次的である。この當量說を 實在の反應に適用する時にその實際的價值を定めるものは⑤の反應 の可能の割合如何に在るのである。然しか」る最後生成物よりする 實際的價值如何は吾々がこの當量證を最も忠實に解釋 ―― 即ち[A] に從ひて光による最初の反應と第二次的の反應とを截然と區別し常 **量設は第一次反應にのみ適用さる♪ものとす ── する時,常量設の真** 價値に何等の影響を奥ふるものではない, 唯[A]誘導に在りては光に よる第一反應と全反應とが單一同一である事は從來屢々反應の最後 生成物の量と反應系に吸收されたる光のエネルギーの量とよりして 當量說の實際價值を計算し直ちにそれを以て眞價値を論ぜんとする の誤謬を招致せる主因を爲せるものである。私はこの際從來發表せ られたる護多の光化學反應と常量設との關係を概觀して見たいと思 ふのであるが光づ Warburg の研究を紹介することの有意義なるを信 す。彼は反應系が1グラムカロリーの光のエネルギーを吸收する時 當量說に從ひ當然光の吸收に與り從つて反應消失すべきモル數をp とすれは

$$p = \frac{1}{Nh\nu} = \frac{\lambda}{28470} \; mols(\lambda:\mu\;\mu) \cdots (6)$$

なる関係が成立すべきである。 然るに質在の反應に在りては事質この理論の要求する数字通りになるものは極めて希である。 Warburg

は系に吸收されたる光のエネルギー1 グラムカロリー海に事實反應 消失せるモル数を ゆとしこれに實光化學當量 (Effective Photochemical Equivalent) と名づけた。これに對し p を理論光化學當量 (Fundamental Photochemical Equivalent) と名づけた。而して

$$\frac{\phi}{p} = \alpha$$

なる關係あるαは量子生成率 (Quantum Efficiency) であつて、當量設の實際價値を定める尺度である。 Warburg も Einstein と同様に光によつて起る第一次反應は矢張り分解なりと考へ少くのかりる簡單なる反應系に就て研究したのである。 即ち彼によれば、分子に吸収されたる量子がその分子の分解を起すに充分なる値の時と然らざる場合とを考へ、前者の如き場合には其處に特殊の故障のなき限り必然的に分子の分解が起ると考へた。 Einstein の當量說をあてはめて、その價値を論ぜんとせば前者の如き反應を撰ぶべきであるとして居る。 この彼の考への正否は暫く措き、上述αを以て實際價値を決定する尺度と爲すことは實在の反應を定量的に檢する上に極めて便利である。

§ 3. 實在の反應と Einstein の法則

既述の如く Einstein の法則は實在の反應に適用する時に多くの場合失敗に終ることは事實である。即ち Warburg の a の値が法則の要求通り1になることは稀である。複雜なる反應系にありてはかよる場合到底これを説明し得られないが簡單なる反應系に在りては屢々反應の機作が合理的に說明せられ光による第一次反應と第二次反應とが區別せられて a が1より異る價をとるべきことがよく證明せらるよ場合がある。即ち第一次反應に於て當量說を證明し得るのである。今かよる實驗をあぐれば第一表の如くである。

(市川禎治 光化學の基礎法則

Reaction.	Author and Date.	Quantum Ef.ciency. i.e. a
Gaseous. HBr decomposition.	Warburg, 1916.	2-08 for 209 μμ 2-01 253 "
HI decomposition.	Warburg, 1918.	1.97 207 " 2.08 253 "
$O_2 \rightarrow O_3$	Warburg, 1912-21	2.06 283 " 3.1 2 9 " 1.7 253 "
Cl_0 decomposition, $Br_2+C_6H_{r_2}$	Bowen, 1923, Pusch, 1918, Noddack, 1921.	21-2.5 for 469 μμ About 1 for 470 μμ
$O_3 \longrightarrow O_2(C1_2)$	Bonhoeffer, 1923,	About 2 molecules of 0_9 for 420 $\mu\mu$
Liquid- Uranyl formate de- composition (in H ₂ 0)	Hatt, 1918.	0.4 for 420 $\mu\mu$
Uranyl oxalate decom-	Büchi, 1924, Büchi, 1924.	0.7 420 " 1.07 420 "
position (in H ₂ 0)	Boll, 1813-14.	50 molecules of H ₂ C ₂ O ₄ for 254 μμ
Cl0 ₂ decomposition (in CCl ₂),	Bowen. 1923,	$0.74.0.92$ for 415 $\mu\mu$
Cl ₂ O decomposition (in CCl ₂)	do.	0.83-1.02 for 445 $\mu\mu$
Hydro1ysis of CH ₂ C.COOH.	Rudberg, 1924.	1 at 254 μμ
Hydrolysis of CILBr. COOII.	do. Rideal and Williams,	0.32-0.35 at 254 μμ
Fe'' $+ l_2$ (in H ₂ 0). $0_2 + 2 \text{CBrCl}_3$ in CCl ₄	1925. Grüss, 1923.	1 for 579 μμ 1 molecule of 0 ₂ for
sensitised by Br ₂	0143, 1020	420 $\mu\mu$
Solid AgBr decomposition.	Eggert and Noddack,	0.75-1.08.
O-nitrobenzaldehyde O-nitrosobenzoic acic.	1923. Bowen, Hartley, Scott and Watts 1924.	About 1 for violet light.
Sensitised Solid. AgCl decomposition [Ag]	Weigert. 1921.	1 for 436

(87)

上述の反應は何れも簡單にしてよく Einstein の法則にあてはまるものである。然るに Einstein が [A]の誘導に考へし如き簡單なる反應であり乍ら作用光線の波長光を吸收する物質の濃度及び温度等の反應速度に及ぼす影響に於て尚 Einstein の法則の要求する處と違き隔りを示すものが尠くない。これ等に就ては後に論じて見たいと思ふ。 8.4. Einstein の法則の有効節間

私はこれより、Allmand に從ひて、Einstein の法則の有効範圍を理論的に求めて見度い。 已に述べし如く、[B] 誘導に在りては光による第一次反應として Bohr's State の生成一種類のみが考へられ居るが實在の反應に於ては唯單に Bohr's State の生成に止らず多くの他の反應例へば解離、イオン化等も亦可能である。 故に吾々は一には第一次反應として (B) 透導の場合より廣き意味を包含せる為に、二には屢々疑義を引起せる點を明かにする為に注として (A) 誘導に就きてその有効範圍を檢べて見たいのである。

こ」に再び(-)式をあぐれば

$$\rho_{\mathrm{Ts}} = \frac{\lambda' \alpha}{\lambda} \ e^{-\frac{\mathrm{Ne}}{\mathrm{RTs}}}$$

本式に於て ρ_T . と T. とは反應系の温度 Tに無關係に結びつけられ、Einstein のとりし條件の下では $\frac{\Lambda'}{\Lambda}$ α 及び ϵ は Tに無關係でなければならぬ。 Λ 及び Λ' は T の函数なる故に

$$\frac{1}{\Lambda} \frac{d\Lambda}{dT} = \frac{1}{\Lambda} \frac{d\Lambda}{dT} \dots (\tilde{\iota})$$

が成立しなければならぬ。 この關係は實在の反應に於ては事實に合 しないものである。 何となれば A' は普通の反應速度恒數なる故に その温度率は光化學反應速度恒數のそれよりも大なるべきを写る當

(89)

然とするからである。尚 Einstein の誘導に於て Ne は明かに光化學反應に於ける全エネルギー變化である事は疑をいれぬ。而して第一反應と全反應とは單一同一なる故に Ne はーモルに就ての活性化の熱量である。

今qを以て $XY \rightarrow X+Y$ なる反應の活性化の熱量とU, q を以て $X+Y \rightarrow XY$ のそれとすれば、吾々は一般的に

$$Q = q - q'$$

を得る。然るに今の場合 Q=q, q'=0 となる。何となれば X+Y は元の XY に對して根本的に不安定なる故それ自ら XY に歸るからである。 ϵ は T に無關係なる故に vant H off の式を積分して次の関係式が得らる。但し實在の反應を考へ $T_{\epsilon}=T$ とする。

$$\ln K_{T} = -\frac{Q}{RT} + \ln C$$

$$\ln k = -\frac{q}{RT} + \ln c$$

$$\ln k' = -\frac{q'}{RT} + \ln c'$$

これに $k=A\rho_T$, k'=A'. $K=-\frac{k}{k'}$ c 及び e' は 積分 恒數 である。 q'=0 なる故 k'=e', 即ち A' は T に 無關係 といふことになる。 A' が T に 無關係 とすれば (7) 式より 當然 A も亦 T に 無關係 となる。 Tolman は 1923 年光化學 反應に於ける 温度率を 理論的に求めて

$$\frac{d \ln k_{\nu}}{d T} = \frac{\bar{\epsilon} - \bar{\epsilon}}{k T^2}$$

なる結果に達して居る。これに A は前の A と同一のものである。 e は総ての分子の平坊エネルギー、E は光の量子を吸收し得る狀態に 在る分子の平均エネルギーである。 上述 A が T に無關係なること は即ち、 dlnk = 0 從つて e=e となり總ての分子は正に光化學反應に 與へるべく同一の狀態に置かれてあることを意味するのである。 更 らに換言せば光化學反應に於ては分子は豫め活性化さる1必要がな いことを示すものである。

- 以上の理論的考察を綜合して見れば Einstein の法則は
 - 1) 總ての分子は一様に反應に興り得る能力を有する事。
 - 2) ある一定の放射密度の下では光を吸收したる分子は T に無關係なる反應力 (Reactivity) を有す。
 - 3) 各分子に吸收さる L 光の量子の大さは紀て同一であつ T T に無關係である。
- 4) 光の吸收によりて生じたる新しき系は元の系に動して根本的に不安定であつて、それ自ら下に無関係に舊に復すべきものとす。
 の四條件を満すものでなければならぬ。 Einstein の (B) の誘導に於ける第一次反應はよく上述の四條件を滿すものである。 故に Stern 及び Volmer は第一次反應として必ず Bohr's State の生成を考へて居る。然し乍ら己に述べし如く實在の反應に於ては光による第一反應は事質上分子の解離と解すべきものもある。 尚相當廣き範圍の波長が作用光線として有効である點,其他波長と反應系の温度との關係。波長と反應速度との關係等質在の反應は相當複雜であつて、吾々をして光によつて興奮化せられたる新しき系は決して單一のものに非ることを想像せしむるに充分である。 次に私は上述の諸點に就て簡單なる考察を加へてこの稿を終りたいと思ふのである。

温度の影響に就ては旣述の如く Tolman の理論的研究がある。 今 光を吸收する分子の量子狀態(Quantum State) を Z₀ Z₂ 及び Z₃ とし、Z₄ は最低、Z₄ は活性化される狀態とする。 而して通常の狀態に於ては

(91)

- 1) 光を吸收したる總での分子は反應に奥るが光を吸收する能ある ものは 2. の狀態にあるもののみどする。 然る時は温度の上昇は 光を吸收する 2. 狀態の分子数の増加を來すが故に結局反應速度 を培す事になる。 然しこの時は同時に吸收さる 1. 光の量子の数 も同じ割合に増加するが故にこの場合は反應速度の増加は全く 吸收されたるエネルギーの量の増加によるものである。
- 2) 第二の場合は A 及び A 狀態共に光を吸收するが, A 狀態に在るものが吸收したる時にのみ反應が起るとぼすものである。 かいる際は温度を高めることによりて,吸收さるい全エネルギーには變りなりも, A 分子数の増加は反應速度の増加を來すことは明かである。

これ等二つの道程の内凹は最もよく事實と一致するものである。即 ちある定つた波長を用ひて光化學反應速度を檢する時 Warburg の αが温度の上昇と共に漸次増加することを説明するに充分である。 何となれば今反應系に於て N'個の分子が各々 hv なる量子を吸収し、 その内 n 個が化學變化に與つたとすれば明かに

$$\alpha = -\frac{n}{N}$$

となる。れは乙分子の増加と共に増加し、乙分子は温度の上昇と共

(92)

に増加す。従つてαは温度の上昇と共に増加すべきは當然である。かくの如く豫めある程度に活性化されたる分子が更らに光によりて活性化されて化學反應を起すと参へられる場合に於ては單に光による活性化の道程のみをとるも尚一見當量説は成立せざる如く思はれるのである。これは全く法則を單に反應生成物と吸收せられたるエネルギーの量とよりして考察せる為であつて否々はかゝる場合法則の適用は勿論 Z+hv→Z。の反應に爲すべきであつて、乙分子の光の吸收は反應に何等の影響なきことを注意すべきである。已に述べし如く Warburg は分子に吸收された量子がその分子の分解を起すに充分なる値を有する時は其處に必然的に光化學反應が起ると考へて居るが最近臺光現象の研究は必ずしも然らざるを教ふるのである。即ち分子はその吸收せるエネルギーの一部を再び甍光として放射し必ずしも常にそのエネルギーを分解に費消しないのである。故に反應系に於て光を吸收せる分子が必然的に反應に入りこむことを前提として常量説を論ずることは早計である。尚私は本問題に開聯して

Weiger が光化學研究に就きて與へたる注意即も「光化學反應のエネルギー試驗を爲さんには先づその光化學反應速度が溫度に無關係にして,唯吸收されたるエネルギーのみに關係するが如き條件を見出すを要す。然らざれは無益である」と云つて居るが、常量說の適用は最も嚴格でなければならぬことを数ふるものである。

次に波長と反應速度との關係であるが反應速度が作用光線の波長に 逆比例することは少くの光化學反應に於て見る處である。この事實 も見かけ上當量說と合致しないのである。これを一般的に說明する ことは頗る困難であるが最近分子の吸收スペクトルの研究及種々の 原子の構造の判明するに從ひある一部の光化學反應に對しては極め

(93.)

て興味ある説明を爲し得るに至つた。即ち近時分子のスペクトルの 内で直接分子の解離に開聯して考へらるべき短波長の連續的吸收スペクトルがあることが判り、これより光學的に種々の分子の解離熱が 求められるに至つたのである。

かくして (Ta, Bra, Ia) 及び Ha 等の解離熱が計算せられて居る。即ち上述の諸分子は明かに光によりて直ちに解離することを知るのである。故に光化學反應に於て光による第一次反應として分子の解離を考ふることは決して不都合ではない。唯この場合吸收されたるエネルギー hv は唯單に分子の解離に使用さる 1 許りではなく生成さる 1 原子の活性化及び運動のエネルギーとしても使用さる 1 のである。hv が大きけれは大きい程出て来た原子の運動エネルギーは大となるのであつて,即ち連續的吸收の存在する所以である。か 1 る場合には運動エネルギーの大なる程第二次反應に於て反應能力大である事は勿論であつて波長の反應速度に及ぼす影響もある程度迄理解出薬るのである。

かって光學的研究は光化學の機作決定に関して實に重大なる貢献を 為すものである。即ち B. Lewis は本年發表せる沃化水素の光化學 分解に関する研究に於て III 分子は 2080 Å の光を吸收して 210-10 秒 以内に活性沃素原子と常態水素原子とに分解し測餘のエネルギーは 兩原子の運動エネルギーとして使用さるこことを發見し反應機構と して Stern 及び Volmer に反對して次の如く結論して居る。

III +
$$h\nu$$
 (2080 Å) \rightarrow H + I Active
II + III \rightarrow H₂ + I
I + I = I₂

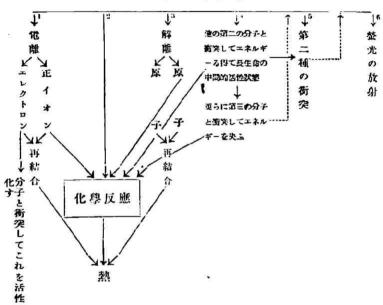
今便宜の爲以上述べし如き光による第一反應と見るべきものを

(94)

(市川禎治) 光化學の基礎法則

Noddack に從ひて分類闘示すれば第一闘の如くである。

· 第 一 闘 光のエネルギー hv の吸收 ↓ 短生命の活性狀態



これを要するに Linstein の法則はこれを光による第一反應に適用すべきものであつて第一次反應と第二次的反應とは嚴格に區別さるべきである。 光による第一次反應と雖も第一圖の示す如く決して單一 同一にあらざれば法則の適用には細心の注意を拂ふべきである。

Einstein の法則が世上の誤解を招きしは全くその熱力學的誘導に於 T Niv = Q(分解網と置きし賃であつて燃らざることは已に論せし 通りである。 されど一分子が一量子を吸收することによつて光化學

(95)

反應が生するて本概念に至りては毫も失はるよものではない。 Allmand は熱力學的誘導に先ちて、1916年に發表せし今一つの論文が出でたならば當量說は恐らくは大なる誤解を招かずに終んだかも知れないと云つて居るが全くその通りであらう。 兎に角、Einstein の當量説が發表せられてより、光化學が一大進步發展を貸し遂げた點に於て、この法則が學界に貢献した功績は質に偉大なるものである。

本紹介は主として Allmand (Photochemical Reactions in Liquids and Gases, A General Discussion held by The Faraday Society, October, 1925 page 1) によりそれに最近の研究をつけ加へたものである。 Allmand よりとれるものに就きては一々文献を再録することを省略した。

文 献

- 1) Padoa, E. g., Line Rendi., 25 (11), 215 (1916)
- Weigert, "Photochemical Reactions in Liquid and Gases" Faraday Society
 p. 515
- 3) Kuhn. Z. Physik, 39, 77 (1926)
- 4) Dymond, Z. Physik, 34, 553 (1925)
- 5) Lewis, J. Phys. Chem., 33 (1928)
- Noddack, Geigeru, Scheel "Handbuch der Physik" Ed. XXIII
 Quanten S. 620 (1926)