Journal of atomic collision research, vol. 10, issue 3, 2013.

# しょうとつ



## THE ATOMIC COLLISION SOCIETY OF JAPAN

#### 原子衝突学会賛助会員(五十音順)

アイオーピー・パブリッシング・リミテッド(IOP英国物理学会出版局)

http://journals.iop.org/

### Institute of Physics

アステック株式会社

http://www.astechcorp.co.jp/



アドキャップバキュームテクノロジー株式会

http://www.adcap-vacuum.com



有限会社 イーオーアール

http://www.eor.jp/



#### **Electronics Optics Research Ltd.**

株式会社 オプティマ

http://www.optimacorp.co.jp/

Optima Corp.

カクタス・コミュニケーションズ株式会社

http://www.editage.jp http://www.cactus.co.jp



キャンベラジャパン株式会社

http://www.canberra.com/jp/



クリムゾン インタラクティブ プライベート リミテッド

http://www.enago.jp/ http://ulatus.jp/ http://www.voxtab.jp/

enago<sup>\*</sup>

株式会社 サイエンスラボラトリーズ

http://www.scilab.co.jp/



## 株式会社 サイエンス ラボラトリーズ

### 真空光学株式会社-Vacuum & Optical Instruments-

スペクトラ・フィジックス株式会社

http://www.spectra-physics.jp/



A Newport Corporation Brand

ソーラボジャパン株式会社

http://www.thorlabs.jp/



ツジ電子株式会社

http://www.tsujicon.jp/



株式会社東京インスツルメンツ

http://www.tokyoinst.co.jp/



## TOKYO INSTRUMENTS, INC.

株式会社東和計測

http://www.touwakeisoku.co.jp/



株式会社トヤマ

http://www.toyama-jp.com/



株式会社 ナバテック

http://www.navatec.co.jp/







伯東株式会社

http://www.g5-hakuto.jp/



## Hakuto 伯東株式会社

丸菱実業株式会社

http://www.ec-marubishi.co.jp/

## 丸菱実業株式会社

MARUBISHI CORPORATION

株式会社 ラボラトリ・イクイップメント・コーポレーション

http://www.labo-eq.co.jp/



## しようとつ 第10巻 第3号

## 目 次

(シリーズ) 宇宙と原子 第七回 スプライトって何? ー上層大気のヒカリモノー	市川 行和 52
(解説) クラスタービームと固体との相互作用	冨田 成夫 55
(原子衝突のキーワード) 原子における自由-自由遷移の光吸収断面	i積 五十嵐 明則 64
(原子衝突のキーワード) オージェ過程	足立 純一 65
(原子衝突のキーワード)3体衝突	市村 淳 66
(原子衝突の新しい風)	藤田 奈津子 67
第20回原子衝突セミナー報告書	行事委員会委員長 68
第20回原子衝突セミナー参加報告	熊谷 嘉晃 69
第38回原子衝突学会年会のお知らせ	行事委員会 69
2013年度 第1回運営委員会(新旧合同)報告	庶務幹事 70
若手奨励賞受賞者決定のお知らせ	庶務幹事 70
第 14 回若手奨励賞選考理由報告	選考委員長 71
国際会議発表奨励事業に関するお知らせ	庶務幹事 71
広報渉外委員会からのお知らせ	広報渉外委員会委員長 72
編集委員会からのお知らせ	編集委員会委員長 72
「しょうとつ」原稿募集	編集委員会事務局 73
ユーザー名とパスワード	73

#### 「宇宙と原子」 第七回 スプライトって何? ―上層大気のヒカリモノ―

## 市川行和 yukitikawa@nifty.com 平成 25 年 2 月 25 日原稿受付

2011年の秋,たまたま観ていた NHK のテレビ番組に目を見張る映像が映し出された. それは,高感度カメラによりスペースステーションから地球を映したものでライブで放送していた. 夜の部分では街の明かりに混じって雷活動による稲妻の光がいたるところに見える. そしてときどきその雷活動の上空で赤い光が瞬間的にフラッシュする. この赤い光が今回の主題であるスプライトである. スプライトについては以前から知っていたが,実物を(肉眼ではないが)見るのは初めてであった. その後注意していると飛行機を用いた観測などスプライトをテーマとした番組がときどき放映されるようである.

スプライト(「妖精」という意味)がはじめて研究の対象になったのは、1990年に発表されたFranzらの論文である[1]. 雷雲上空に発光が見られることは19世紀の終わりごろから知られていた. しかし証拠となる映像を撮ることが難しいので論文にはならなかった.

Franz らはロケット搭載用の高感度テレビカメラのテスト中に偶然スプライトの映像を撮ることができ、それを発表したのである。スプライトは雷雲の上空、地上から 40-90 km のあたりに現れる瞬間的(継続時間は 1 - 100 ミリ秒程度)に下から上へはしる光の像である。その一例を図 1 に示す。これはアメリカで飛行機を用いて観測したものである [2]。その後横へ広がるもの(エルヴスと呼ばれる)や青いものなど類似の現象が見つかっており、現在ではこれらを総称してTLE(Transient Luminous Events 過渡的発光現象)と呼んでいる [3]。

分光観測によると、TLE の正体は窒素分子ま

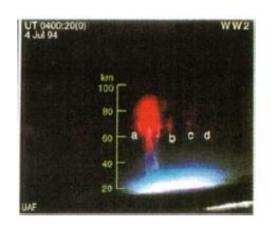


図 1: スプライトの例. 文献 [2] より転載.

たは窒素分子イオンからの発光である. 特に強いのは

- (1)  $N_2$  1 st Positive Band System 遷移  $B^3\Pi_g \rightarrow A^3\Sigma_u^+$  波長 500-1100 nm
- (2)  $N_2$  2 nd Positive Band System 遷移  $C^3\Pi_u \rightarrow B^3\Pi_g$  波長 300-500 nm
- (3)  $N_2^+$  1 st Negative Band System 遷移  $B^2\Sigma_u^+ \rightarrow X^2\Sigma_g^+$  波長 300-600 nm

である. 図 2 に実際に観測された例を示す [4]. これは 1995 年にアメリカのネブラスカ州とコロラド州の境のあたりでなされたスプライトの分光観測の結果である. 図のスペクトルは  $N_2$  の 1 st Positive Band System に対応し、そのバンドヘッドの位置が図の上方に示されているが、それとの対応は良い. ちなみにオーロラの場合にも同様の発光が見られるが、その強度をモデル計算で

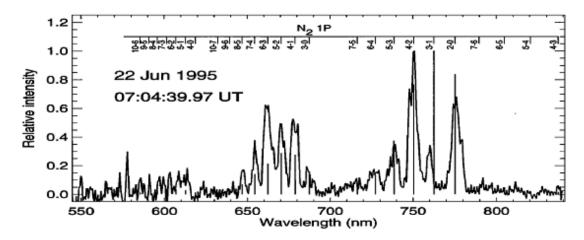


図 2: スプライトの分光スペクトル. (文献 [4] より) 上方に  $N_2$  1 st Positive Band System のバンドヘッド の位置を示す. オーロラのモデルスペクトルを縦線で示す.

求めたものが縦線のスペクトルである. 一部を除いてスプライトの観測値とオーロラのモデルはよく一致する. このことはスプライトの発光がオーロラの場合と同じく電子衝突で起こることを示唆している. すなわち話を簡単にすると, 起こっていることは雷雲上縁と電離層の間の放電現象で, 電場で加速された電子が窒素分子に衝突して光を出す, すなわち

$$e + N_2 \rightarrow N_2^*, N_2^{+*}$$

が主な過程となる. オーロラは地球大気の外から降ってくる高エネルギー電子が大気中で減速する途中で大気分子を励起して発光させる現象である. スプライトは大気中の放電により生成・加速された電子が分子を励起して起こす発光である. 大気原子分子と電子の衝突過程は比較的よくわかっているのでそれを用いてモデル計算を行い発光スペクトルを求めることができる. しかしスプライトの場合は, 放電によりどのような電子がどれだけできるかを特定することが困難なため詳細な観測との比較はなされていない.

放電管の中ではさまざまな活性種(励起原子分子,イオン,ラジカルなど)が生成されるが,スプライト中でもそれらの生成が予想される.スプライト放電の化学としてそれらの生成消滅の様子を調べることが盛んになされている. 放電電場により加速された電子が大気分子と衝突してイオンや励起原子分子,ラジカルを作り,さらにそれらがさまざまな大気分子と反応して,新たな分子を生成する.

一例として、Sentman らは80種類以上の原子

分子の存在を考慮し800種以上の反応を仮定してシミュレーションを行った[5]. それによると,たとえば NO が高度 70 km でスプライトにより75% 増加する. NO の生成は主として

$$e + N_2 \rightarrow N(^4S) + N(^2D) + e$$
  
 $N(^2D) + O_2 \rightarrow NO + O(^1D)$ 

による. 他のグループによっても NO の増加が予想され、また同様に  $NO_2$  も増えるとされている [6].

一方 Arnone らは人工衛星からの赤外観測でスプライトによる NO<sub>2</sub> の変化を調べた [7]. 彼らは赤外観測の結果と地上の雷観測のデータとを比べて雷活動の激しいところとそうでないところで NO<sub>2</sub> の量に違いがあるかどうかをみた. すると雷により NO<sub>2</sub> が数十%増大していることがわかった. これは個々のスプライトの結果を見ているわけではなく,ある時間幅である領域を観測した結果である. また上記のモデル計算とは必ずしも同じ条件ではないので,確定的なことは言えないが興味ある結果である. これらの窒素酸化物(NO, NO<sub>2</sub>)は上層大気のオゾン(O<sub>3</sub>)を破壊する分子として知られており [8],その影響に関心がもたれている.

最後に我が国で開始された組織的な研究について触れておこう。それは、日本がスペースステーションにもつ実験プラットフォーム「きぼう」を使うものである。これは JEM-GLIMS(Global Lightning and Sprite Measurements on Jananese Experiment Module) と呼ばれるプロジェクトで、地上 400 km から常時(もちろん夜間のみ)連続し

てスプライトを観測する. 高い空間分解能をもっ たカメラと高い時間分解能を持つ測光器を組み 合わせたもので、後者はフィルターを使って前記 三つの発光帯を分けて測ることができる. これま で N<sub>2</sub> 1 st Positive Band System に比べて波 長の短い N2 2 nd Positive Band System や N<sub>2</sub><sup>+</sup> 1 st Negative Band System の観測が少な いのは、後者では大気による吸収が大きいため に、地上や飛行機からの観測では見えにくいた めとされている. それを大気密度の小さい上空か ら見ることでよりはっきりとした観測が可能になる. この三者の発光帯は励起のしきい値が異なり、 衝突する電子のエネルギー分布により微妙にそ の強度が変化するはずである. すなわち三者を 比べることで衝突電子に関する情報が得られる ことになる. 観測は始まったばかりであるが、今後 が期待される [9].

#### 参考文献

- [1] R.C. Franz, R.J. Nemzek and J.R. Winckler, Science **249**, 48 (1990).
- [2] D.D. Sentman et al., Geophys. Res. Lett. 22, 1205 (1995).
- [3] V.P. Pasko, Y. Yair and C.-L. Kuo, Space Sci. Rev. 168, 475 (2012).
- [4] D.L. Hampton et al., Geophys. Res. Lett. 23, 89 (1996).
- [5] D.D. Sentman et al., J. Geophys. Res. **D113**, 11112 (2008).
- [6] V.P. Pasko, J. Geophys. Res. A115, 00E35 (2010).
- [7] E. Arnone et al., Geophys. Res. Lett. 35, L05807 (2008).
- [8] D. Kinnison, H. Johnston and D. Wuebbles, J. Geophys. Res. D 93, 14165 (1988).
- [9] GLIMS については
  www.ep.sci.hokudai.ac.jp/~jemglims/
  参照.

#### クラスタービームと固体との相互作用

#### 冨田成夫

筑波大学数理物質系物理工学域 〒 305-8573 茨城県つくば市天王台 1-1-1 tomita@bk.tsukuba.ac.jp平成 25 年 3 月 15 日原稿受付

高速クラスターを固体表面に入射した際,ごく近接した位置にほぼ同時刻に複数の原子が入射することによって種々の観測量に単原子入射の場合との相違が現れる。これを総じてクラスター効果という。クラスター効果は阻止能,スパッタリング収量,2次電子収量,半導体検出器の波高欠損などいろいろなところで表れるが,本解説では高速クラスター照射における固体内電子の応答に注目し,筑波大学での実験結果を中心に平衡電荷,阻止能,2次電子収量,コンボイ電子収量におけるクラスター効果について述べる。

#### 1. はじめに

ボーア凍度と同程度かそれ以上の凍度を持つ 分子イオン, いわゆる高速クラスターイオンが 固体表面に入射すると、クラスターを構成して いる原子は入射直後に電離によって分離され, 個々のイオンとして固体内を進行する. これら のイオンの持つ電荷は固体内での電離と電子捕 獲により、固体中を進むにつれて平衡電荷へと 近づき、個々のイオン間の距離はクーロン反発 によって大きくなる. 固体に入射してから十分 に浅い深さでは、クラスターとして同時に入射 した個々のイオン間の距離は短く、(個々のイオ ンによる寄与に分けて扱うのことのできない)複 数のイオンによる影響が種々の観測量に現れる ことが考えられる. このような. クラスター照 射の場合にあらわれる特有の現象を総じてクラ スター効果という.

クラスター効果のうちクラスターサイズの最も小さい場合は 2原子分子の場合であり、最初の報告は 1974年の Brandt ら [1] による。 Brandt らは 100 keV/uの  $H^+$ ,  $H_2^+$ , および  $H_3^+$  を炭素薄膜に透過させたときの 1 原子あたりの運動エネルギーの減少量 (エネルギー損失) が異なることを実験的に示し、さらに、後述する近接効果に

よって説明できることを示した. その後, 2原子分子を中心に盛んに研究が行われ, エネルギー損失のみではなく, 2次電子収量 [2], コンボイ電子生成 [3, 4], Auger 電子生成 [5] など, 多くの現象について分子入射の研究が行われた. 1990 年代に入ると, 研究対象はより大きな分子である  $H_n^+$  や  $B_n^+$ ,  $C_n^+$ ,  $Au_n^+$  などに代表されるクラスター入射の場合に拡張される. クラスター効果は平衡電荷 [6], エネルギー損失 [7, 8, 9, 10, 11], 2次電子収量 [12, 13, 14], スパッタリング収量 [15], 半導体検出器における波高欠損 [8, 16] など種々の現象について報告されている [17].

このようにクラスター効果は非常に多くの現象において確認されているが、クラスター入射の場合、絶縁体標的の帯電を抑制することができることが近年、応用面からも注目されている。通常、イオンビームを絶縁体に照射すると、絶縁体は電気を流さないため、イオンとして表面に注入された電荷は移動することができずその場にとどまり、その結果、徐々に標的表面が帯電する。帯電に伴い、電位が上昇し放電を引き起こす。この、標的表面における電位変化はイオンビームを用いた物質分析においてしばしば問題を引き起こすことが知られている。入射イオ

ンとして、クラスターイオンを用いるとクラスター効果によって2次電子放出が抑制され、電位上昇が軽減される方向に寄与するとともに、標的固体を形成している原子が表面から放出されるスパッタリング収量が単原子入射の場合に比べて高いため、ビーム照射によって注入される電荷量と等しい量の陽イオンの放出が可能となり、結果として絶縁体標的の帯電が抑制される。平田ら[18]はこれを絶縁体試料の2次イオン分析技術に応用し、有用な技術であることを示した。この高速クラスター特有の帯電抑制現象は現時点では主に低エネルギーで行われている有機物標的に対するクラスターイオンを用いた2次イオン分析[19]をさらに発展させる技術として期待されている。

本解説では高速クラスター照射において最も 重要である固体内電子の応答に注目し、平衡電 荷、エネルギー損失、および2次電子放出におけ るクラスター効果についての解説を行い、さら に現在進行中であるクラスター照射における電 子分光について今後の展望を述べることにする.

#### 2. 平衡電荷におけるクラスター効果

前述のように高速クラスターが固体内に入射した場合,個々のイオンとして固体内を進行し,その電荷は平衡電荷に近づく.クラスター入射の場合の平衡電荷は単原子入射の場合に比べて小さくなることが報告されている [6].金子 [20]はこれを近接した位置に他の原子が存在することによって周囲の電子がより深いポテンシャルによって束縛されることによるものと解釈した.図1に2 MeV/atom の  $C_n^+$  を膜厚  $2.2~\mu g/cm^2$ の炭素薄膜¹に入射した場合の金子の計算結果を実験結果 [6] とともに示す.多少の系統的な差はあるものの,大まかな傾向は非常によく再現されている.

近年、炭素クラスター照射における平衡電荷

に関して、千葉ら [21] は炭素薄膜に入射したクラスターイオンの立体形状をクーロン爆発法を用いて特定し、これと平衡電荷の測定を組み合わせることにより入射するクラスターの形状によって、平衡電荷が異なることが明らかにした。これらの研究は従来の配向や形状についての平均値しか見えなかった実験に比べて、理論による検証をより明らかにすることが可能になることから、さらなる進展が期待される。

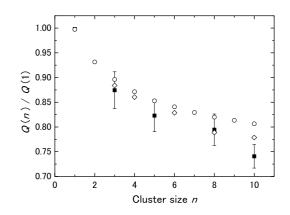


図 1:  $C_n^+$  (2 MeV/atom) を  $2.2 \mu g/cm^2$  炭素薄膜 に入射した際の,出射電荷の平均値 Q(n) の単原子入射の場合との比 Q(n)/Q(1). Open circle および Open diamond は金子 [20] による計算値であり,それぞれ直鎖構造 および環構造に対応する.Solid square は Brunelle ら [6] による実験値である.

## 3. エネルギー損失におけるクラスター効果

高速クラスターイオンを薄膜に入射し、透過させた際の運動エネルギーの減少(エネルギー損失)は単原子入射の場合に比べて変化することが知られている。ここでは便宜的にエネルギー損失が単原子入射の場合に比べて大きくなる場合を正のクラスター効果、逆の場合を負のクラスター効果を呼ぶことにする。高速荷電粒子のエネルギー損失は標的固体中での荷電粒子の電荷に依存する。前節に述べたようにクラスター入射の場合は平衡電荷が小さくなるので、単純に考えるとエネルギー損失には負のクラスター効

 $<sup>^{1}</sup>$ 放射線物理において薄膜の厚さはしばしば  $\mu g/cm^2$  の単位を用いて表される. これは標的表面面積あたりの標的物質の重さであり、炭素薄膜の密度を  $2.25~g/cm^3$  とすると, $2.2~\mu g/cm^2$  はおおよそ 10~nm に相当する.

果が表れることになる.しかし,実際には平衡電荷による寄与の他に誘電応答における干渉効果があり,エネルギー損失におけるクラスター効果は場合によって正にも負にも表れる.この誘電応答の干渉による効果はBrandtら[1]によって報告され,近接効果(Vicinage Effect)と呼ばれる.

エネルギー損失における近接効果によるクラ スター効果は

$$S = \frac{2}{\pi V^2} \int_0^\infty \frac{dk}{k} \int_0^{kV} d\omega$$

$$\omega \operatorname{Im} \left[ \frac{-1}{\varepsilon (k, \omega)} \right] \left\langle \left| \rho_{\text{ext}} \left( \vec{k} \right) \right|^2 \right\rangle \quad (1)$$

と表される [20]. ここで V は入射クラスターの速度,  $\epsilon(k,\omega)$  は固体の誘電関数,  $\rho_{\rm ext}\left(\vec{k}\right)$  はクラスターの電荷分布  $\rho_{\rm ext}\left(\vec{r}\right) = e\Sigma_i\left[Z\delta\left(\vec{r}-\vec{R}_i\right)-\rho_i\left(\vec{r}-\vec{R}_i\right)\right]$  のフーリエ変換である. さらに  $\left|\rho_{\rm ext}\left(\vec{k}\right)\right|^2$  は方向についての平均をとると、

$$\left\langle \left| \rho_{\text{ext}} \left( \vec{k} \right) \right|^{2} \right\rangle = e^{2} \sum_{i} \left[ \left\{ Z_{i} - \rho_{i} \left( \vec{k} \right) \right\}^{2} + \sum_{i \neq j} \left\{ Z_{i} - \rho_{i} \left( \vec{k} \right) \right\} \left\{ Z_{j} - \rho_{j} \left( \vec{k} \right) \right\} \right.$$
$$\left. \frac{\sin \left( kR_{ij} \right)}{kR_{ij}} \right] (2)$$

のように表すことができる.ここで  $R_{ij}$  はクラスターを形成する i 番目と j 番目の原子の間隔であり, $\rho_i\left(\vec{k}\right)$  は平均化された電荷密度  $\rho_i\left(\vec{r}\right)$  のフーリエ変換である.第 2 項に現れる  $\sin$  関数が干渉による効果を表す.

図 2 に  $C_n^+$  を炭素薄膜に入射した際に得られるエネルギー損失におけるクラスター効果を示す [11].  $C_n^+$  を入射した場合のクラスターイオン全体のエネルギー損失を  $\Delta E(C_n^+)$  とし,入射原子数あたりのエネルギー損失と単原子入射の場合のエネルギー損失の差  $\Delta E(C_n^+)/n - \Delta E(C^+)$ でクラスター効果を表している.これは冒頭に述べたようにクラスター効果は入射直後に現れることが予想され,比で表した場合,クラスター効果が膜厚に依存する量になってしまうためで

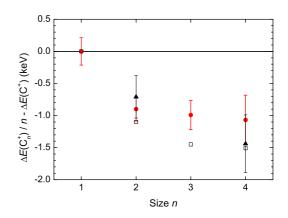


図 2: 炭素薄膜に 0.5 MeV/atom の  $C_n^+$  を入射したときの薄膜透過によるエネルギー損失におけるクラスター効果. Solid Circle および Solid triangle はそれぞれ膜厚 5.7 および  $18.4~\mu \mathrm{g/cm^2}$  の実験結果 [11]. Open square は金子氏による計算結果である.

ある. われわれの実験結果ではクラスター入射 2種類の膜厚 5.7 および  $18.4~\mu g/cm^2$  における実験結果はほぼ一致している. 逆にいえばこの実験結果からエネルギー損失におけるクラスター効果は  $5.7~\mu g/cm^2$  までにほぼ完結していることが示される. 図中の計算結果は前述の平衡電荷におけるクラスター効果と近接効果によるエネルギー損失を組み合わせた計算結果である. 多少の系統的なずれは見られるものの,傾向をよく再現しており,両者の効果がエネルギー損失のクラスター効果において大きな役割を担っていることが分かる.

つぎに図3に $C_4^+$ を入射したときに得られるクラスター効果のエネルギー依存性の実験結果[8,6,9,11]を理論計算[20]とともに示す.過去の実験ではエネルギーの高いところではクラスター入射の際のエネルギー損失は同速の単原子入射の場合に比べて大きくなることが分かっている.これは平衡電荷が減少するのとは逆の効果であり,式2によって表される近接効果が強く表れたものであると考えられる.また,エネルギーを低くした場合に効果が逆転することがあり得るのかは近年までの議論[22]であったが,2010年の筑波大による報告[11]により,0.5 MeV/atomではクラスター効果が逆転することが実験的に

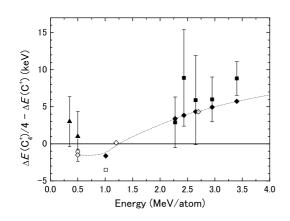


図 3: 炭素薄膜に C<sup>+</sup> を入射したときの薄膜透過によるエネルギー損失におけるクラスター効果のエネルギー依存性. Open diamond は金子 [20] の理論計算の結果を示し、その他は Baudin ら [8](filled squares),Brunelle ら [6](Open squares),Tomaschko ら [9](filled triangles)、そして筑波大グループ [11](open circle) による実験結果である.

確認された.このようなエネルギー損失におけるクラスター効果の反転現象は炭素クラスター以外のクラスターについても理論計算がなされているが [23], ほかのクラスターについては実験的な結果は得られていない.系統的な実験的研究も期待されるところである.

#### 4. 2次電子放出におけるクラスター効果

2 次電子放出におけるクラスター効果は  $Au_n^+[24]$ ,  $H_n^+[13,12]$ ,  $Al_n^+[14]$  や  $C_n^+[14,25,26]$  について報告されている。図4および図5に筑波 大によって得られた炭素クラスターを HOPG および KCl に入射した場合の結果を示す [25]。図 から明らかなようにクラスター照射による2次電子収量は単原子入射の場合に比べて抑制される。この傾向はターゲット材料によらず, HOPG, Si, Cu さらには絶縁体である KCl に照射してもほぼ同様の傾向がみられる [25,14]。また,興味深いことに2次電子収量のクラスターサイズ依存性はほぼ直線的な振る舞いを示す。この振る舞いは  $Au_n^+$  や  $H_n^+$  でも観測されているので,炭素クラスターが直鎖状の形状や、水素クラスター

 $H_3^+$  ( $H_2$ ) $_n$  のように電荷が局在することに由来するものではない. なにかしらの普遍的な理由が背景にあるものと考えられるがその原因は明らかではない. 金子らは前述の誘電応答における近接効果を用いて 2 次電子収量についても計算を行ったが,実験結果を再現することはできていない [26]. また,炭素薄膜を用いた実験から,膜厚を厚くしても 2 次電子収量に現れるクラスター効果には変化が少なく膜厚が 20  $\mu$ g/cm² になっても効果はほぼ変わらない [27]. 高橋らの実験では膜厚 100  $\mu$ g/cm² 付近でもクラスター効果が現れており [28],前述のエネルギー損失におけるクラスター効果が 5.7  $\mu$ g/cm² 程度で完結しているのに対して明らかに別の機構が働いていることを示している.

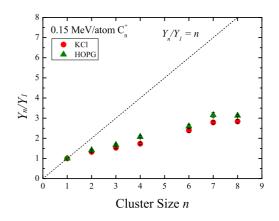


図 4: 0.15 MeV/atom O  $C_n^+$  を HOPG および KCl に入射した場合の 2 次電子収量 [25]. 点線はクラスター効果がなかった場合の収量を示す.

2次電子放出のメカニズムは通常,以下の3段階によるものと解釈されている. (1)固体内を透過する荷電粒子による電離過程によって,固体内に散乱電子が生成され(生成過程),(2)その生成された散乱電子が固体内で散乱を繰り返しながら表面に到達し(輸送過程),そして,(3)表面の仕事関数を乗り越えたものが固体表面から放出される(脱出過程).このように考えると2次電子収量は生成過程の直接的な原因である電子的阻止能と深く関わっており、そのため、通

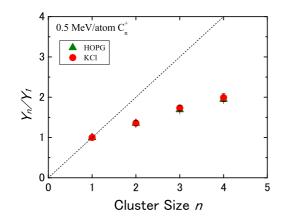


図 5: 0.50 MeV/atom の  $C_n^+$  を HOPG および KCl に入射した場合の 2 次電子収量 [25]. 点線はクラスター効果がなかった場合の収量を示す.

常の単原子入射の場合は 2 次電子収量 Y と入射 イオンの阻止能 dE/dx の間には

$$Y = \gamma \frac{dE}{dx} \tag{3}$$

の関係がある [29]. 前節で述べたようにクラスター照射の場合,阻止能自体にもクラスター効果があるが,筑波大での実験では阻止能におけるクラスター効果は 2 次電子の脱出長である  $10~\mu g/cm^2$  程度までの膜厚において高々数%であるのに対し,2 次電子収量における抑制効果は 50~%近いものである.このことから考えても,2 次電子放出におけるクラスター効果は生成過程におけるものであるとは考えにくい.

脱出過程における効果としては、トラックポテンシャルの形成による効果が考えれる。トラックポテンシャルは固体内に荷電粒子が入射した際、荷電粒子による固体内電子の散乱によってイオンのトラックに沿った電子密度が低くなり、その結果、誘起されるポテンシャルである。従来、高エネルギー重イオン入射の際の非常に大きな阻止能での式3からのずれを説明するものとして導入されたアイデアである[30,31]. 絶縁体でも同様の効果があり、KCl標的からの2次電子収量の減少[32]が報告されている。クラスター入射の場合、その阻止能はクラスターサイズにほぼ比例して大きくなるので、トラックポ

テンシャルが形成されていれば、当然、収量はクラスターサイズに依存することになる。図 4,5 に筑波大による HOPG、および KCl 標的に対する 2 次電子収量を示した。絶縁体である KCl による 2 次電子収量の絶対値は HOPG によるものに比べて増加するが、相対的な量としてクラスター効果を見た場合、大きな違いは表れていない。この結果から考えると、2 次電子収量におけるクラスター効果はトラックポテンシャルによるものだとは現状では考えにくい。

以上から、現状では2次電子収量におけるクラ スター効果は生成過程や脱出過程によるもので はなく固体中での散乱電子の輸送過程にあるの ではないかと考えられる. 固体中を荷電粒子が 透過することによる、固体内電子の誘電応答に よって、ポテンシャルが形成される. このポテ ンシャルをウェイクポテンシャルという. ウェ イクポテンシャルによって生成された電場が荷 電粒子に働く場合、電子的阻止能となって現れ る. エネルギー損失におけるクラスター効果の ように高速クラスター入射における誘電応答に は干渉効果があり、当然ウェイクポテンシャル にもクラスター入射特有の干渉による効果が現 れる. 散乱電子の固体内での移動がウェイクポ テンシャルによる影響をうけているとすれば, 結果として輸送過程にクラスター効果が表れる という考えられる. しかし, ウェイクを含めた 固体内電子の輸送現象は複雑であり、いまだ定 量的な考察には至っていない.

## 5. クラスター照射による固体内電子の応答

クラスター照射における固体内電子の応答を さらに研究するには散乱電子のエネルギー分光 が欠かせない. 図6に筑波大によって得られた, クラスター照射時のSi表面からの2次電子のエ ネルギー分布を示す. 電子の収量は入射原子数 あたりで規格化してある. 図から明らかなよう に2次電子におけるクラスター効果は広いエネ ルギー領域でおきており,特定のエネルギーによ るものではない. 効果が顕著に表れるのは電子 収量のもっとも多い数 eV のピーク付近であり、 エネルギーが上がると徐々に効果は弱くなる. クラスター効果はバイナリ―電子(約44 eV)ま で続いており、その後は徐々に弱くなり、単原 子入射にほぼ一致する. バイナリー電子は固体 内の電子を自由電子と考え,入射イオンとの二 体衝突と考えた場合の最大エネルギー移行を伴 う場合のエネルギーを持つ電子である. バイナ リ―電子よりも高いエネルギーの電子は入射イ オンによる散乱を受ける前に十分な運動エネル ギーを持っていた電子による寄与であり、主に 内殻電離をともなう近接散乱によるものである. このような近接散乱においては標的原子と入射 したイオンの最近接距離がクラスターを構成す る原子間の距離に比べて短くなるであろうから, クラスター効果は表れにくいと考えることもで きるが、この考えは前節で述べた2次電子にお けるクラスター効果は生成過程によるものでは ないという考えと矛盾する. 以上から, 固体内 の高速電子はウェイクポテンシャルによる寄与 を受けにくく, クラスター効果が表れにくいと 考える方が妥当であると思われる.

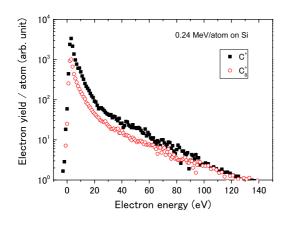


図 6:  $0.24~{
m MeV/atom}$  の  $C^+$  および  $C_8^+$  を Si 表面に入射した際に得られた 2 次電子のエネルギー分布. 収量は入射原子数によって規格化されている.

図7は図6同様にクラスター照射時の2次電子のエネルギースペクトルであるが、実験に炭

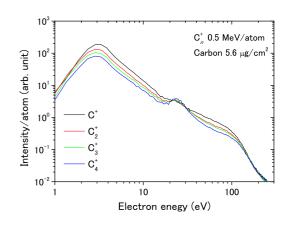


図 7: 0.5 MeV/atom O  $C_n^+$  を炭素薄膜に入射した際のビーム透過方向での 2 次電子のエネルギースペクトル [27].

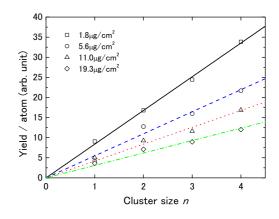


図 8: 0.5 MeV/atom の  $C_n^+$  を炭素薄膜に照射した際のコンボイ電子収量 [27].

素薄膜を用い、クラスター透過方向での2次電子のものである. ビーム透過方向では図6同様のスペクトルの他に23eV付近にコンボイ電子によるピークが現れる. コンボイ電子はビームと同速、同方向に進む電子であり、いわばビームである荷電粒子の非束縛状態に捕獲された電子である. 面白いことに、図から明らかなようにコンボイ電子のピーク付近での収量は単原子入射とクラスター入射で収量が逆転しており、クラスター入射の際にはその収量が増大している.

図8にはこのコンボイ電子収量のクラスターサイズ依存性を膜厚を変えて測定した結果を示す. コンボイ電子収量のクラスターサイズ依存性は ほぼ直線的な傾向を示すことが見て取れる. 膜 厚を変えても収量は変化するもののクラスターサイズに対しての直線的な振る舞いは変わらない. つまり, このコンボイ電子に対するクラスター効果は2次電子放出と同様に原子間隔の変化に大きくは依存しないものと思われる.

コンボイ電子収量のクラスターサイズに対する直線性は free electron transfer to the projectile continuum (FETC) process[5] によるものだと考えると理解しやすい. つまり, 標的から脱出する際に入射粒子とほぼ同速で進む散乱電子を連続状態に捕獲するという過程である. 固体内の散乱電子の生成は阻止能に比例し, 前述のように阻止能におけるクラスター効果は弱いものであるので, 固体内の散乱電子の量は入射クラスターサイズにほぼ比例して増加する. この散乱電子を捕獲するので当然, 捕獲される電子数はやはりクラスターサイズに比例して増加され, 最終的にはコンボイ電子の収量に反映されるものと考えられる.

#### 6. 0度電子分光 - 今後に向けて-

しかし, 前述の定性的な説明は次の疑問を生じ させる. 固体内で生成された散乱電子のうちコ ンボイ電子の生成に寄与するものは他の2次電 子のように固体内での輸送中に抑制されること はないのだろうか、また、同様に薄膜を脱出す るするときに形成されると考えられるほかの励 起状態の生成においてはクラスター効果はどの ように表れるのであろうか. これらの疑問に対 して更なる知見を得るために筑波大のグループ では現在、原子力研究開発機構の東海タンデム を用いて0度電子分光におけるクラスター効果 について実験を始めている. 図9に16 MeVの C<sup>+</sup>を炭素薄膜に入射した際に得られた0度電子 分光の結果を示す。0.4 keV 付近のコンボイ電 子のほかに、1.15 keV 付近に入射炭素原子によ る KLL Auger 電子のピークが確認できる. ま た, さらにコンボイピークの両側には 1s2s2pnl から 1s(2s)2elへのコスタークロニッヒ遷移にと もなうピークが確認できる. 今後これらの収量

に対するクラス―効果について実験を重ね,固体内電子のクラスター照射にともなう応答について更なる知見を得る予定である.

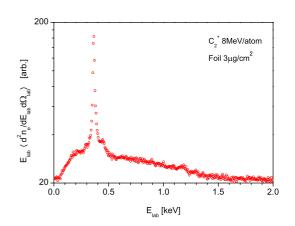


図 9: 16 MeV の C<sub>2</sub> 照射時の 0 度電子エネルギー スペクトル.

#### 謝辞

筑波大学でのクラスター効果に関する実験は 工藤先生によってはじめられており、今回紹介 させていただいた結果の殆どは工藤先生と一緒 に実験をして得られたものである。また、筑波 大の実験は研究基盤総合センターの 1MV タン デトロンを用いており、笹先生、および石井氏 をはじめとする応用加速器部門のスタッフの協 力なしには到底得られなかったものである。こ こに謝意を表したい。

#### 参考文献

- W. Brandt, A. Ratkowski, and R. H. Ritchie, Phys. Rev. Lett. 33, 1325 (1974).
- [2] D. Hasselkamp and A. Scharmann, Phys. Lett. A 96, 259 (1983).
- [3] N. Oda, F. Nishimura, Y. Yamazaki, and S. Tsurubuchi, Nuclear Instruments and Methods 170, 571 (1980).
- [4] V. H. Ponce, E. G. Lepera, W. Meckbach, and I. B. Nemirovsky, Phys. Rev. Lett. 47, 572 (1981).
- [5] Y. Yamazaki and N. Oda, Phys. Rev.

- Lett. 52, 29 (1984).
- [6] A. Brunelle, S. Della-Negra, J. Depauw, D. Jacquet, Y. Le Beyec, and M. Pautrat, Phys. Rev. A 59, 4456 (1999).
- [7] E. Ray, R. Kirsch, H. H. Mikkelsen, J. C. Poizat, and J. Remillieux, Nucl. Instrum. Methods Phys. Res. Sect. B 69, 133 (1992).
- [8] K. Baudin, A. Brunelle, M. Chabot, S. Della-Negra, J. Depauw, D. Gardès, P. Håkansson, Y. Le Beyec, A. Billebaud, M. Fallavier, et al., Nucl. Instrum. Methods Phys. Res. Section B 94, 341 (1994).
- [9] C. Tomaschko, D. Brandl, R. Kügler, M. Schurr, and H. Voit, Nucl. Instrum. Methods Phys. Res. Section B 103, 407 (1995).
- [10] K. Narumi, K. Nakajima, K. Kimura, M.h. Mannami, Y. Saitoh, S. Yamamoto, Y. Aoki, and H. Naramoto, Nucl. Instrum. Methods Phys. Res. Section B 135, 77 (1998).
- [11] S. Tomita, M. Murakami, N. Sakamoto, S. Ishii, K. Sasa, T. Kaneko, and H. Kudo, Phys. Rev. A 82, 044901 (2010).
- [12] N. V. de Castro Faria, B. Farizon Mazuy, M. Farizon, M. J. Gaillard, G. Jalbert, S. Ouaskit, A. Clouvas, and A. Katsanos, Phys. Rev. A 46, R3594 (1992).
- [13] A. Billebaud, D. Dauvergne, M. Fallavier, R. Kirsch, J. C. Poizat, J. Remillieux, H. Rothard, and J. P. Thomas, Nucl. Instrum. Methods Phys. Res. Section B 112, 79 (1996).
- [14] H. Kudo, W. Iwazaki, R. Uchiyama, S. Tomita, K. Shima, K. Sasa, S. Ishii, K. Narumi, H. Naramoto, Y. Saitoh, et al., Jpn. J. Appl. Phys. 45, L565 (2006).
- [15] A. Brunelle, S. Della-Negra, J. Depauw, D. Jacquet, Y. Le Beyec, M. Pautrat,

- K. Baudin, and H. H. Andersen, Phys. Rev. A 63, 022902 (2001).
- [16] M. Seidl, H. Voit, S. Bouneau, A. Brunelle, S. Della-Negra, J. Depauw, D. Jacquet, Y. Le Beyec, and M. Pautrat, Nucl. Instrum. Methods Phys. Res. Section B 183, 502 (2001).
- [17] D. Jacquet and Y. Le Beyec, Nucl. Instrum. Methods Phys. Res. Section B 193, 227 (2002).
- [18] K. Hirata, Y. Saitoh, A. Chiba, K. Narumi, Y. Kobayashi, and K. Arakawa, Appl. Phys. Lett. 83, 4872 (2003).
- [19] D. Touboul, F. Halgand, A. Brunelle, R. Kersting, E. Tallarek, B. Hagenhoff, and O. Laprévote, Anal. Chem. 76, 1550 (2004).
- [20] T. Kaneko, Phys. Rev. A 66, 052901 (2002).
- [21] A. Chiba, Y. Saitoh, K. Narumi, M. Adachi, and T. Kaneko, Phys. Rev. A 76, 063201 (2007).
- [22] S. Heredia-Avalos, R. Garcia-Molina, and I. Abril, Phys. Rev. A 76, 012901 (2007).
- [23] T. Kaneko, Phys. Rev. A 86, 012901 (2012).
- [24] M. Fallavier, R. Kirsch, J. C. Poizat, J. Remillieux, and J. P. Thomas, Nucl. Instrum. Methods Phys. Res. Section B 164-165, 920 (2000).
- [25] H. Arai, H. Kudo, S. Tomita, and S. Ishii,J. Phys. Soc. Jpn. 78, 104301 (2009).
- [26] T. Kaneko, H. Kudo, S. Tomita, and R. Uchiyama, J. Phys. Soc. Jpn. 75, 034717 (2006).
- [27] S. Tomita, S. Yoda, R. Uchiyama, S. Ishii, K. Sasa, T. Kaneko, and H. Kudo, Phys. Rev. A 73, 060901 (2006).
- [28] Y. Takahashi, K. Narumi, A. Chiba, Y. Saitoh, K. Yamada, N. Ishikawa,

- H. Sugai, and Y. Maeda, EPL (Europhysics Letters) p. 63001 (2009).
- [29] H. Rothard, K. Kroneberger, A. Clouvas, E. Veje, P. Lorenzen, N. Keller, J. Kemmler, W. Meckbach, and K.-O. Groeneveld, Phys. Rev. A 41, 2521 (1990).
- [30] J. E. Borovsky and D. M. Suszcynsky, Phys. Rev. A 43, 1433 (1991).
- [31] H. Rothard, M. Jung, J. P. Grandin, B. Gervais, M. Caron, A. Billebaud, A. Clouvas, R. Wnsch, C. Thierfelder, and K. O. Groeneveld, Nucl. Instrum. Methods Phys. Res. Section B 125, 35 (1997).
- [32] K. Kimura, S. Usui, K. Maeda, and K. Nakajima, Nucl. Instrum. Methods Phys. Res. Section B 193, 661 (2002).

#### 「原子衝突のキーワード」

原子における自由—自由遷移の光吸収断面 積 (Photo-absorption cross sections in freefree transition in atoms)

衝突によって自由電子が減速し、光を放出する制動放射は自由—自由 (f-f) 遷移の一例である. 太陽から外部に放出される光は厚さ 300~500 km の光球と呼ばれる表面の層で発生する. 光球の最深部から出てくる光は黒体輻射と考えて良いが、光球中を通過する間に水素負イオン系の f-f 遷移

$${\rm H}+{\rm e}^-(k_1)+\hbar\omega\to{\rm H}+{\rm e}^-(k_2)$$
 や束縛–自由 (b–f) 遷移

$${\rm H^-} + \hbar\omega \rightarrow {\rm H} + {\rm e^-}$$

が起こり、連続スペクトルの形が黒体輻射からずれる [1]. そのため、太陽からのスペクトルには H, H<sup>-</sup>,電子の密度、電子温度に関する情報が含まれている.

始状態が連続状態のときの光吸収断面積は、始状態が束縛状態のときと比べてあまり馴染みがない. ここでは  $\epsilon$  方向に偏光する角振動数  $\omega$  の光を吸収して起こる負イオン系の b-f 遷移、f-f 遷移を例に、光吸収断面積の表式を整理する(後で示す断面積の式(1)、(2)は中性原子の場合にも基本的に同じ). 原子と光の相互作用は時間について 1 次摂動近似したフェルミの黄金則のもと、電磁場を双極子近似して扱うことにする. 簡単のため、負イオン系  $(A^-)$  を 1 つの電子とコア(原子 A)と見なす 1 電子近似を用いる.

b-f 遷移  $A^{-}(b) + \hbar\omega \rightarrow A + e(k)$ .

 $A^-$  の束縛状態 b ( $\psi_b$ , エネルギー  $\varepsilon_b$ ) から, 電子が運動量  $\hbar \mathbf{k}$  で飛び出す光脱離過程である. 終状態  $\psi_{\mathbf{k}}^{(-)}$  を 1 辺  $\mathbf{L}$  の大きい立方体で規格化すると  $L^{-\frac{3}{2}}\psi_{\mathbf{k}}^{(-)}$  と書ける.  $\mathbf{k}$  空間の ( $\frac{2\pi}{L}$ ) $^3$  に 1 つ状態があることを使って, 離散化された状態和を  $\mathbf{k}$  空間での積分で置き換えると, 断面積は

$$\sigma(\omega) = 4\pi^{2} \alpha \hbar \omega \int |\langle L^{-\frac{3}{2}} \psi_{\mathbf{k}}^{(-)} | \boldsymbol{\epsilon} \cdot \mathbf{r} | \psi_{b} \rangle|^{2} \times \delta(\varepsilon_{k} - \varepsilon_{b} - \hbar \omega) \left( L/2\pi \right)^{3} d^{3} \mathbf{k}$$
(1)

と書ける. 上の式で  $\alpha$  は微細構造定数である.  $d^3\mathbf{k}=k^2dkd\Omega=\frac{mk}{\hbar^2}d\epsilon_kd\Omega$  より,

 $\sigma(\omega) = \frac{\alpha m \omega k}{2\pi \hbar} \int |\langle \psi_{\mathbf{k}}^{(-)} | \boldsymbol{\epsilon} \cdot \mathbf{r} | \psi_b \rangle|^2 d\Omega$  を得る.ここで  $d\Omega$  は電子放出方向の微小立体角,被積分関数は光電子の角度分布を表す.

<u>f-f 遷移</u>  $A + e^{-}(k_1) + \hbar\omega \rightarrow A + e^{-}(k_2)$ . 上の過程では,運動量  $\hbar \mathbf{k}_1$  で入射した電子が原子 A の近くを通って散乱される間に,外からやってきた光を吸収して  $\hbar \mathbf{k}_2$  に加速されている.始状態,終状態の散乱状態  $\psi_{\mathbf{k}_1}^{(+)}, \psi_{\mathbf{k}_2}^{(-)}$  を箱で規格化し,終状態の状態和を積分で置き換えると,断面積は

$$\sigma(\mathbf{k}_{1},\omega) = 4\pi^{2}\alpha\hbar\omega$$

$$\times \int |\langle L^{-\frac{3}{2}}\psi_{\mathbf{k}_{2}}^{(-)}|\boldsymbol{\epsilon}\cdot\mathbf{r}|L^{-\frac{3}{2}}\psi_{\mathbf{k}_{1}}^{(+)}\rangle|^{2} \qquad (2)$$

$$\times \delta(\varepsilon_{2} - \varepsilon_{1} - \hbar\omega) (L/2\pi)^{3} d\mathbf{k}_{2}$$

となる.  $\sigma = L^{-3}\sigma'$  と置くと

 $\sigma' = \frac{\alpha m \omega k_2}{2\pi \hbar} \int |<\psi_{\mathbf{k}_2}^{(-)}| \boldsymbol{\epsilon} \cdot \mathbf{r}|\psi_{\mathbf{k}_1}^{(+)}>|^2 d\Omega_2$  となる [2, 3]. 始状態が連続状態のとき, 箱の大きさの依存性が  $\sigma$  に残る.  $\sigma'$  は [長さ] の 5 乗の次元を持ち, 単位電子密度あたりの断面積と解釈できる. 電子数密度  $n_e$  における有効断面積は  $n_e\sigma'$  となる.

電子温度がTの場合は、マクスウェル分布 $(F(\mathbf{k}_1,T))$ で平均した

$$\sigma_e(\omega, T) = n_e \int \sigma'(\mathbf{k}_1, \omega) F(\mathbf{k}_1, T) d\mathbf{k}_1$$
 (3)

が有効断面積になる. 角振動数  $\omega$  の光が  $\Delta x$  進んだときの強度 I(x) の f-f 遷移による微小変化  $\Delta I$  は, 原子 A の数密度を  $n_A$  とすれば

$$\Delta I = -n_A \sigma_e(\omega, T) I \Delta x$$
 のように書ける.

(宮崎大学 五十嵐明則)

#### 参考文献

- [1] 家 正則ら "宇宙の観測 (1) 光・赤外天文 学" 日本評論社 (2007) 2章.
- [2] A. Dalgarno and N.F. Lane, Astrophys. J., 145,623 (1966).
- [3] S. Geltman, J. Quant.Spectrosc. Radiat. Transfer. 13, 602 (1973).

#### 「原子衝突のキーワード」

オージェ過程(Auger process)

光電離・電子衝撃などにより原子の内殻軌道に空孔が生成した後、その脱励起にて電子を放出する無輻射緩和を Auger 過程と呼んでいる[1]. 1電子軌道近似の範囲では、電子が空孔を埋めるよう落ちてくると、そのエネルギーが別の電子に与えられ放出される過程と考えることができる。ネオンの 1s 空孔状態  $(1s^12s^22p^6)$  からの Auger 過程の例として、 $2s \rightarrow 1s$  と同時に 2p の放出が起き、 $1s^22s^12p^5$  の終状態電子配置になる過程がある。

内殻に空孔が生成された状態は、不安定な励起状態であり、10 fs オーダーの寿命しか持たない. その寿命は、内殻空孔状態が直接関与するX線光電子分光スペクトルなどの線幅から決定されている. 最近では、高強度極短パルスレーザーによる時間変化電場と電子との相互作用を利用し、これをストリークカメラ[2]における偏向電極部と見立てたような解析[3]により、光電子と Auger 電子の放出時間差から寿命が測定されている[4].

内殻空孔生成後の脱励起過程は、X線放出過程 (輻射) と Auger 過程 (無輻射) に大別でき、これら 2 つの過程は競合する。 Auger 過程の遷移速度は原子番号 (Z) 依存性が小さいのに対して、X線放出の速さは Z に比例する。  $Z \le 20$  の元素の 1s 空孔状態からの X 線放出過程の分岐比は0.2 以下であり、Auger 過程が支配的である。一方、Z が大きくなり外殻電子数が増えると、遷移に関与する軌道の組み合わせの数が増大する。

Auger 過程は、関与する 2 つの電子間の Coulomb 相互作用により引き起こされる. 遷移速度  $W_{ba}^{A}$ は、関与する原子軌道の電子の位置座標を $r_1$ と $r_2$ 、それらの 2 つの軌道関数をまとめて表して空孔状態  $\Psi_a$  と Auger 終状態  $\Psi_b$  とすると、

$$W_{ba}^{\mathbf{A}} \propto \left| \left\langle \Psi_b \left| \left| r_1 - r_2 \right|^{-1} \left| \Psi_a \right\rangle \right|^2$$

と近似的に表すことができる[5].

X線分光で用いられる記述と類似の方法により、原子軌道の主殻の量子数に英大文字 K, L, M, ...を対応させ、副殻は  $\ell$  と j の値により、 $\ell$  の小さ

い順,j の小さい順に数字 (ローマ数字が用いられることもある)を対応させ、3 つの記号により  $K-L_1L_3$  Auger 過程などと表される。最初の記号は空孔準位、2番目と3番目の記号は終状態での空孔準位を深い方から示す。つまり、 $K-L_1L_3$  遷移は、1s空孔状態が、2s および  $2p_{3/2}$  軌道にそれぞれ 1 つの空孔を持った状態に遷移したことを表わす。

Auger 遷移の中には別の名前が付けられている遷移もある. 最初の空孔とそれを埋める軌道の主量子数が同じ(最初と2番目のアルファベットが同じ)場合の遷移は、Coster-Kronig 遷移と呼ばれている[6]. このような遷移では、通常の Auger 過程よりもさらに寿命が短くなり、線幅の増大を引き起こすことや、多段階の Auger 過程・輻射緩和過程の出発点になるため、解析の上で重要であり、異なる名前により区別されて記述される. また、Auger 過程に関与する軌道がすべて同じ主量子数に属している(3つのアルファベットがすべて同じ)ときは、super-Coster-Kronig 過程と呼ばれ、キセノンの $N_{2:3}$ - $N_{4:5}$ N<sub>4:5</sub>遷移が知られている[7].

Auger 過程は 1920 年代から研究され,物質科学研究にも,広く応用されている. 最近の話題としては,短時間に起きる Auger 過程の性質が,アト秒物理計測の実証実験[8]に積極的に利用されていることが挙げられる.

(高工ネ機構 足立純一)

#### 参考文献および註

- [1] この過程を最初 (1923年) に報告したとされており、研究を続けその成果を1925年から1926年に論文発表した、P. V. Auger の名前から採られている. R. Sietmann [Phys. Bull. 39, 316 (1988).] により、1923年の論文 [Comptes Rendus 177, 169 (1923). 仏語]では Auger 効果については言及されておらず、それを最も早く報告しているのは、L. Meitner [Z. Physik 9, 131 (1922). 独語]であり、その発見に対する功績を正確に認めるべきとの主張がなされた.これを受けて、その功績の再検討が報告されている[O. H. Duparc, Int. J. Mat. Res. 100, 1162 (2009).].
- [2] 例えば, 岸本俊二, 田中義人 編, 『放射光ユーザーのための検出器ガイド』(講談社, 東京, 2011).
- [3] J. Itatani et al., Phys. Rev. Lett. 88, 173903 (2002).
- [4] M. Drescher et al., Nature 419, 803 (2002).
- [5] B. H. Bransden and C. J. Jochain, "Physics of Atoms and Molecules" 2nd ed., Pearson Education Ltd. (2003) Subsection 9.7.
- [6] D. Coster and R. Kronig, *Physica* 2, 13 (1935).
- 7] E. J. McGuire, *Phys. Rev.* A 5, 1043 (1972).
- [8] 例えば, F. Krausz and M Ivanov, *Rev. Mod. Phys.* **81**, 163 (2009).

#### 「原子衝突のキーワード」

#### **3体衝突** (3-body collision)

3つの自由粒子が入射して同時に相互作用する衝突を「3体衝突」と呼ぶ、本稿では、簡単のため、各粒子は内部自由度を持たないとする.

2体衝突では弾性散乱  $a+b \rightarrow a+b$  しか起こらない. ところが、そこに第3の粒子 c が加わって3体衝突になると、a b の束縛状態=複合粒子 ab の生成が可能になる:

$$a + b + c \rightarrow ab + c.$$
 (1)

これは、粒子 c が "余分なエネルギー" (a-b 間の入射運動エネルギーと束縛エネルギーの和) を奪うためである.この過程は、束縛状態 ab が存在しさえすれば、粒子 c の種類や速度によらず原理的にはいつでも起こり得る.

複合粒子の生成は、電子などの荷電粒子が入射するとき、2体衝突の途中で余分なエネルギーを光子 $\gamma$ として放出することによっても起こる:

$$a + b \rightarrow ab + \gamma.$$
 (2)

したがって、一般には 3 体再結合 (1) と放射再結合 (2) の競争になるが、密度が高く温度が低いほど 3 体衝突が重要になる.

複合粒子の生成は,[A]電子と原子核から原子を作る,[B]複数の原子から分子を作る,という階層的な物質進化を支配する過程に他ならない.原子分子過程ではないが,リチウムより重い元素はビッグバンでは合成されず,星の進化の各段階における核燃焼によるものと考えられている.その鍵を握る反応も3体衝突で起こっている  $(\alpha+\alpha+\alpha \to {}^{12}C+\gamma,\alpha$  はアルファ粒子).

歴史的に見ても、3体衝突の研究は、科学者が原子分子の実在性を認めその内部構造に分け入るようになった20世紀初頭に始まった. J.J. トムソンは、正負の荷電粒子間の三体再結合を説明する古典的理論を1924年に提出している.

[A] に属する 3 体再結合として電子と陽子から 水素原子を形成する過程がある  $(e^- + e^- + p^+ \rightarrow e^- + H^*)$ . 陽電子と反陽子からの反水素原子形成も、これと荷電共役の関係にあり等価である

 $(e^+ + e^+ + \bar{p} \rightarrow e^+ + \bar{H}^*)$ . [B] に属する過程としては、身近な所で、上層大気における酸素分子の生成がある。酸素分子は太陽からの紫外線を受けて酸素原子に解離するが、その再結合は3体衝突で起こっている  $(O+O+M \rightarrow O_2+M, [M]$  は他の分子)。また、実験室で詳しく観測されるものとして、移動管におけるイオンの3体結合反応がある  $(He^+ + He + He \rightarrow He_2^+ + He)$ . 近年の研究では、ボース・アインシュタイン凝縮体の崩壊を引き起こすメカニズムとして冷却原子からの分子形成が注目されている  $(B+B+B \rightarrow B_2+B, B)$  はボソン原子).

3 体衝突 (1) が起こる速さ r(単位時間・体積当たりの事象が起こる回数) は,各粒子の数密度  $n_{\rm a,b,c}$  に比例し  $r=k^{(3)}n_{\rm a}n_{\rm b}n_{\rm c}$  と書かれる.この式で定義される速度定数  $k^{(3)}$  を求めることが原子衝突の研究テーマである.

3体衝突 (1) の微視的過程は、本来、入射粒子 (a,b,c) と散乱粒子 (ab,c) のそれぞれの相対速度ベクトルに依存する"微分断面積"で記述されると考えられる.しかし、それに対応するビーム実験を行うことは困難である.3体衝突の事象が1回起こるとき、ビームの交差領域において別の粒子との2体衝突が相次いで起こるからである.それでは、始状態と終状態を押さえた3体衝突の観測になり得ない.速度定数は気体の温度Tの関数として測定されている.

J.J.トムソンの理論は、粒子の無秩序な運動の平均として気体の性質を導く分子運動論に基づいていた.荷電粒子 a-b 間には引力ポテンシャルU(R)が働くため、散乱の途中で運動エネルギーが一時的に増加する.その最中に a-b 間の距離Rで中性粒子 c との衝突が起こると、運動エネルギーは緩和して熱エネルギーに戻るから、内部エネルギーは  $3k_BT/2+U(R)$  に下がる.この値が負になれば束縛状態が形成され、温度に依存する"捕獲距離" $R_0(T)$  が定まる.捕獲距離の内側で c-a 間あるいは c-b 間の衝突が起こる確率は、粒子 c の平均自由行程から求まる.これらの関係から速度定数が導かれる.

(JAXA 宇宙研 市村淳)

#### 2013 年度 役員・委員会等

#### 会長

髙橋正彦(東北大学)

#### 幹事

渡部直樹(北海道大学)(副会長) 森下 亨(電気通信大学) 足立純一(高エネルギー加速器研究機構) 星野正光(上智大学)

#### 運営委員

 足立純一(高エネルギー加速器研究機構)
 岸本直樹(東北大学)

 小島隆夫(理化学研究所)
 冨田成夫(筑波大学)

 日高宏(北海道大学)
 渡部直樹(北海道大学)

 渡辺昇(東北大学)
 東俊行(理化学研究所)

 岡田邦宏(上智大学)
 小田切丈(上智大学)

 佐甲徳栄(日本大学)
 城丸春夫(首都大学東京)

 星野正光(上智大学)
 中村信行(電気通信大学)

森下 亨(電気通信大学)

#### 常置委員会等

編集委員会 委員長: 渡部直樹(北海道大学) 行事委員会 委員長: 森下 亨(電気通信大学)

広報渉外委員会 委員長: 足立純一(高エネルギー加速器研究機構)

若手奨励賞選考委員会 委員長: 大野公一(豊田理化学研究所)

国際会議発表奨励者選考委員会 委員長: 髙橋正彦(東北大学) 学会事務局 担当幹事:星野正光(上智大学)

#### 編集委員会

足立純一, 岸本直樹, 長嶋泰之, 中井陽一, 羽馬哲也, 早川滋雄, 日高 宏

森林健悟, 渡部直樹

#### しょうとつ 第10巻 第3号 (通巻 52号)

Journal of Atomic Collision Research

ⓒ原子衝突学会 2013

http://www.atomiccollision.jp/

発行: 2013 年 5 月 15 日 配信: 原子衝突学会 事務局

<acr-post@bunken.co.jp>