原子衝突学会誌 2013 年第 10 巻第 3 号

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

原子衝突学会 2013 年 5 月 15 日発行 http://www.atomiccollision.jp/

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) ht

http://journals.iop.org/

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

http://www.adcap-vacuum.com

Institute of Physics

アステック株式会社



アドキャップバキュームテクノロジー株式会



有限会社 イーオーアール

http://www.eor.jp/

Electronics Optics Research Ltd. -プティマ http://www.optimacorp.co.jp/

<u>Optima</u> Corp.

株式会社 オプティマ

ed/tage Helping you get published

カクタス・コミュニケーションズ株式会社

キャンベラジャパン株式会社

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

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

enago;

株式会社 サイエンス ラボラトリーズ

🌮 株式会社 サイエンス ラボラトリーズ

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

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

真空光学株式会社

http://www.shinku-kogaku.co.jp/

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

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



A Newport Corporation Brand

ソーラボジャパン株式会社



http://www.thorlabs.jp/

THORLABS

ツジ電子株式会社



株式会社東京インスツルメンツ

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

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

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

http://www.tsujicon.jp/



株式会社東和計測



株式会社トヤマ



株式会社 ナバテック



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

49

仁木工芸株式会社

http://www.nikiglass.co.jp/



() 仁木工芸株式会社

伯東株式会社

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



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/



しょうとつ

第10卷第3号

目 次

(シリーズ)宇宙と原子 第七回 スプライトって何? 一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	ī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) N₂ 1 st Positive Band System 遷移 $B^{3}\Pi_{g} \rightarrow A^{3}\Sigma_{u}^{+}$ 波長 500-1100 nm
- (2) N₂ 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 N₂ 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 N₂ 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

$$e + N_2 \rightarrow N(^4S) + N(^2D) + e$$

 $N(^{2}D) + O_{2} \rightarrow NO + O(^{1}D)$

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 NO₂ 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 NO₂ 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 NO₂ の量に違いがあるかどうかをみた. すると 雷により NO₂ 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, NO₂)は上層大気のオゾン(O₃)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N₂ 1 st Positive Band System に比べて波 長の短い N2 2 nd Positive Band System や N_2^+ 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

- 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

富田成夫

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

ボーア速度と同程度かそれ以上の速度を持つ 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 μg/cm² 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 µg/cm² 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

¹放射線物理において薄膜の厚さはしばしば μ g/cm² 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/cm³ とすると、2.2 μ g/cm² 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, $\rho_{\text{ext}}\left(\vec{k}\right)$ はクラスターの電荷分布 $\rho_{\text{ext}}\left(\vec{r}\right) = e\Sigma_i \left[Z\delta\left(\vec{r}-\vec{R}_i\right)-\rho_i\left(\vec{r}-\vec{R}_i\right)\right]$ の フーリエ変換である. さらに $\left|\rho_{\text{ext}}\left(\vec{k}\right)\right|^2$ は方向 についての平均をとると,

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

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、 $\rho_i(\vec{k})$ は平均化された電荷密度 $\rho_i(\vec{r})$ 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⁺ 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 µg/cm²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 µg/cm²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 µg/cm²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⁺ 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⁺₄ 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 H₃⁺(H₂)_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 μg/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 μg/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 μg/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 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.

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 µg/cm² 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、KCI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 リー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 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 の 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23 eV 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⁺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 C₂⁺ 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, Υ. Saitoh, Α. Chiba, Κ. Narumi, Υ. Kobayashi, and Κ. 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, andI. 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」

原子における自由ー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

 $\mathbf{H} + \mathbf{e}^{-}(k_1) + \hbar \omega \rightarrow \mathbf{H} + \mathbf{e}^{-}(k_2)$ 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⁻, 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 ϵ 方向に偏光する角振動数 ω 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.

<u>b-f 遷移</u> A⁻(b) + $\hbar\omega \rightarrow$ A + e(k). A⁻の束縛状態 b (ψ_b , エネルギー ε_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. 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 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 α は微細構造定数である. $d^3\mathbf{k} = k^2 dk d\Omega = \frac{mk}{\hbar^2} d\epsilon_k d\Omega$ 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

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

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

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

となる. $\sigma = L^{-3}\sigma'$ と置くと

 $\sigma' = \frac{\alpha m \omega k_2}{2\pi \hbar} \int | \langle \psi_{\mathbf{k}_2}^{(-)} | \epsilon \cdot \mathbf{r} | \psi_{\mathbf{k}_1}^{(+)} \rangle |^2 d\Omega_2$ 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 σ に残る. σ' 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(**k**₁,T))で平均した

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

が有効断面積になる.角振動数 ω の光が Δx 進んだときの強度I(x)のf-f遷移による微小変化 ΔI 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 ($1s^{1}2s^{2}2p^{6}$) 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, $1s^{2}2s^{1}2p^{5}$ 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^4 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 $r_1 \ge r_2$, それらの2つの軌道関数をまとめて表し て空孔状態 Ψ_a とAuger 終状態 Ψ_b とすると,

 $W_{ba}^{\mathrm{A}} \propto \left| \left\langle \Psi_{b} \right| \left| r_{1} - r_{2} \right|^{-1} \left| \Psi_{a} \right\rangle \right|^{2}$

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 ℓ と *j* の値により, ℓ 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-L₁L₃ 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-L₁L₃ 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 $N_{2,3}$ - $N_{4,5}$ 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.

(高エネ機構 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 一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 と 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γ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 ($\alpha + \alpha + \alpha \rightarrow {}^{12}C + \gamma, \alpha$ 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 O₂+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 B₂+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 $n_{a,b,c}$ に比例し $r = k^{(3)}n_an_bn_c$ 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 ②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>