

6. 原子・分子過程を含むプラズマの理論・シミュレーションモデル

6.1 放電・雷における原子・分子過程のモデル化

加藤 進,高橋栄一,佐々木明¹⁾,岸本泰明²⁾ 産業技術総合研究所,¹⁾日本原子力研究開発機構,²⁾京都大学エネルギー科学研究科 (^{原稿受付:2008年7月14日)}

原子・分子過程をモデル化する目的は,力学系としての巨視的なプラズマ挙動の決定と状態の観測の2つに 大別できる.大気圧下での分枝構造を持ったストリーマ放電を中心に巨視的なプラズマ挙動の決定するために用 いられている標準的な連続体モデルと巨視的な輸送係数における原子・分子過程のモデル化の役割とその手法を 述べる.特に,初期電子生成に重要となる光電離過程について詳しく論じる.最後に分枝構造を取り扱う手法を 述べる.

Keywords:

branching structure, nonthermal plasma, electron collisional process, photoionization, chemical reaction, electron distribution function, kinetic model

6.1.1 はじめに

放電・雷は,身近な物理現象であり,素朴な興味が尽き ない対象である.また,関与している基礎過程は無数に存 在し,重要となる過程はその対象によって異なっている. このため,その数値計算を行うためのモデルは千差万別で ある[1].放電・雷は絶縁破壊,すなわち中性粒子が荷電粒 子に変化することであり,その始まりに原子・分子過程が 強く関与していることは明らかであり,放電・雷の構造の 起源を原子・分子過程に求めることは自然な流れである. そのため,原子・分子過程に基づくモデルとそのシミュ レーションにより,その起源を探る試みが始められてい る.

放電プラズマの多くでは、空間的に一様なプラズマある いは装置レベルでの境界条件に依存した空間変化が十分小 さいプラズマが対象であった。特に気体レーザー装置で は、励起種を空間的に一様かつ効率良く生成することが主 要課題であった[2].このとき対象は、空間的には局所平衡 が成立していると仮定することができる、背景ガス温度お よびイオン温度に比べて電子温度が高い、熱緩和が不十分 な電離度が低い弱電離プラズマである。流体方程式等の巨 視的な方程式とその輸送係数によって、その発展が記述で きるとの仮定に基づくモデルを用いた解析が行われてい る.ここで温度と書いているが、必ずしもそれぞれが個別 に熱平衡状態でマクスウェル分布から温度が定義できてい るわけではない.むしろ、その分布関数と輸送係数を決定 することが重要な課題である[3].流体理論が適用できる ためには、局所的には熱平衡状態(または、それに近い準 平衡状態)でなければならない.そのためには,粒子間の 衝突によって状態が平均化され,密度,温度といった巨視 的な物理量が定義できなければならない.巨視的な構造の 空間的な変化の尺度 L_s と粒子の平均自由行程 ℓ_{mfp} には, $L_s \ge \ell_{mfp}$ という関係が成り立たなければならない.この比 ($K_n = \ell_{mfp}/L_s$)をクヌーセン数という.大気圧プラズマの 平均自由行程を見積もる.温度・圧力を 300 K・1 気圧と すると,粒子密度は 2.5×10¹⁹ 個 cm⁻³ 程度である.電子の 衝突断面積は,原子・分子の種類により違いがあるが,エ ネルギーが数十 eV までの範囲では,おおよそ10⁻¹⁶-10⁻¹⁵ cm² であるので,平均自由行程は,0.5-5 µm 程度となり, 通常の装置サイズから比べると十分小さい.

最近,針電極から分枝を伴うストリーマコロナ放電等の 大気圧非平衡プラズマは注目を集めている[4].このよう なストリーマでは,その先端部分の電場強度 E と分子数密 度 N の比 E/N が数百 Td (1 Td=10⁻¹⁷ V·cm²) タウンゼン ドにもなると考えられている.ただし,ストリーマの構造 やそのパラメータは必ずしもすべてが明らかにされている わけではないので,工学モデルによる説明が多く用いられ てきた[5].一方,原子・分子過程に基づく巨視的モデルか らこのような分枝を説明するモデルが望まれている[6].

放電シミュレーションのための原子・分子過程のモデル 化とその手法の位置づけを図1に示す.横軸に放電の時空 間構造に関する種電子,なだれ,ストリーマを,縦軸に素 過程である原子・分子過程,微視的なボルツマン方程式, 巨視的な連続体モデル等の物理階層を配置したが,厳密な 境界があるわけではなく複雑に絡み合っている.分枝構造

6. Theory and Simulation Models Including Atomic and Molecular Process

6.1 Numerical Modeling of Atomic-Molecule Processes for Discharge and Lighting KATO Susumu, TAKAHASHI Eiichi, SASAKI Akira and KISHIMOTO Yasuaki

corresponding author's e-mail: s.kato@aist.go.jp



ヘアプローチする手法には工学的モデル,標準モデル,粒 子モデル,フラクタルモデル等が考えられている.原子・ 分子過程,電子ボルツマンモデル,連続体/流体モデルで 構成される手法をここでは標準モデルと呼ぶ.この標準モ デルは,ストリーマのシミュレーションで広く使われてい る[4].標準モデルにおける巨視的な輸送係数と微視的な 電子分布および原子・分子過程の関係を示し,放電におけ る原子・分子過程のモデル化の現状を述べる.

本節は、以下で構成される. 6.1.2節では、モデルに共通 する大気圧非平衡プラズマに関与する原子・分子過程を列 挙する. 6.1.3節では、輸送過程の方程式である電子ボルツ マンモデル、連続体モデルおよび原子・分子過程のモデル 化について述べる. 特に、ストリーマ進展および分枝構造 の形成で重要となると考えられる初期電子の形成機構とし ての光電離過程について6.1.4節で詳しく議論する. まと めにおいて、構造等のシミュレーションについて、現状を簡 単に述べる.

6.1.2 原子·分子過程

原子・分子過程は、相互作用に関与する粒子の始状態の 種類によって、電子衝突、原子・分子衝突、光過程の3つ に大別される.プラズマの特性の多くは、電子の密度およ び速度分布によって決定される. 微視的なボルツマン方程 式との関係が明確になるように、電子の生成・消滅及び運 動量変化に関する過程を中心に記述する[7,8].

これ以降,原子と分子を区別する必要がない場合は,原 子・分子を原子(X)で代表し,分子特有の場合は分子(AB) で表す.それぞれの励起状態を X^{exc},AB^{exc},電離状態を X⁺,AB⁺で表す.原子の励起状態は電子状態のみを考え れば十分であるが,分子には電子状態に加えて,振動状態, 回転状態の3つの励起状態が存在する.水素原子以外には 多価(電離)イオンが存在するが,弱電離非平衡プラズマ では,多価イオンが系の振る舞いに影響を与えることは少 ないので,ここでは議論しない.

(1) 電子衝突

自由電子と原子・分子あるいはそのイオンとの衝突は, 衝突の前後で粒子の相対運動のエネルギーが変化しない弾 性衝突と内部状態の変化に使用される非弾性衝突に大別さ れる.非弾性衝突は,相対運動のエネルギーが内部エネル ギーに変換される衝突を第一種の衝突,反対に内部エネル ギーが相対運動のエネルギーに変換される衝突を第二種の 衝突(超弾性衝突(superelastic collison)とも呼ばれる)に 大別される.非弾性衝突は,自由電子数が変化しない励起, 脱励起(分子では,解離,イオン対生成が加わる)と自由 電子数が変化する電離,付着および再結合に分類すること もできる.

(i) 弾性衝突

低エネルギー領域では,弾性衝突の断面積は非弾性衝突 の断面積に比べて大きいため,電子の平均自由行程を決定 している.反応式で書くと以下のように書ける.

 $X+e^- \rightarrow X+e^-$.

電子同士の衝突では、エネルギーの移行が効率よく起こり、電子を平衡分布(マクスウェル分布)へ近づける効果 として働く.電子同士の弾性衝突はモデル化では別に扱わ れることが多い.

(ii) 非弹性衝突

(ii)-1 自由電子数が変化しない衝突

原子を基底状態(あるいは励起状態)から内部エネルギー が高い励起状態へ励起する衝突で,その反応式は,

$$X + e^{-}$$
 (high) $\rightarrow X^{exc} + e^{-}$ (low)

と書ける.ここで, e⁻ (high) と e⁻ (low) は電子のエネル ギーが反応の前後での相対的な値を表し,そのエネルギー 差は励起エネルギーを表す.分子の場合はこれらに加え て,解離およびイオン対生成がある.

 $AB + e^{-} (high) \rightarrow A + B + e^{-} (low)$ $AB + e^{-} (high) \rightarrow A^{+} + B^{-} + e^{-} (low)$

第2種の衝突では、内部エネルギーが電子に移行するため、電子のエネルギーは増加する.

 $X^{exc} + e^{-} (low) \rightarrow X + e^{-} (high)$

原子状態の変化からみると,第2種の衝突は脱励起過程に 対応している.

(ii)-2 自由電子数が変化する衝突

電子数が増加する生成過程には、電離過程と負イオンからの脱離過程の2つがある.

 $\begin{array}{rcl} X + e^{-} (\text{high}) & \rightarrow & X^{+} + e^{-} (\text{low}) + e^{-} (\text{low}) \\ X^{-} + e^{-} (\text{high}) & \rightarrow & X + e^{-} (\text{low}) + e^{-} (\text{low}) \end{array}$

電子数が減少する消滅過程には、空間的な電荷が消滅する 再結合と負イオンが生成される付着過程の2つがある.

 $X^+ + e^- \rightarrow X$ AB+e^- \rightarrow AB⁻ (or A+B⁻) $X + e^- + M \rightarrow X^- + M$

再結合には,放射性再結合,2電子性再結合,3体再結合, 分子イオンでは,解離性再結合がある.

```
\begin{array}{rcl} X^+ + e^- & \rightarrow & X + h\nu \\ X^+ + e^- & \rightarrow & X^{**} & \rightarrow & X^{ex}(\text{or}; X) + h\nu \\ X^+ + e^- + M(\text{or} e^-) & \rightarrow & X + M(\text{or} e^-) \\ AB^+ + e^- & \rightarrow & A+B \end{array}
```

X**は2重励起状態, Mは背景原子等を表す.

(2) 原子・分子衝突

ケミ・イオン化,イオン衝突電離,電荷交換,正イオン-負イオン再結合,化学反応等がある.その中で,電子の生 成消滅に関与する過程は,ケミ・イオン化,イオン衝突電 離である.

ケミ・イオン化とは、原子・分子の励起状態(準安定状 態であることが多い)のエネルギーが他の原子・分子へ移 行することによる電離過程で、励起原子が持っている励起 エネルギーが電離エネルギーより大きい場合に起こる。例 えば、以下のような反応が考えられる。

 $\begin{array}{rcl} \mathrm{He}^{\mathrm{exc}} + \mathrm{He}^{\mathrm{exc}} & \longrightarrow & \mathrm{He}^{+} + \mathrm{He} + \mathrm{e}^{-} \\ \mathrm{He}^{\mathrm{exc}} + \mathrm{He} & \longrightarrow & \mathrm{He}_{2}^{+} + \mathrm{e}^{-} \\ \mathrm{He}^{\mathrm{exc}} + \mathrm{Ne} & \longrightarrow & \mathrm{Ne}^{+} + \mathrm{He} + \mathrm{e}^{-} \end{array}$

分子イオンを生成する2番目の反応は結合性電離と呼ばれる.3番目の反応のように異種粒子間場合をペニング (Penning)電離と呼ぶ.放電開始電圧は準安定原子による 電離過程によって著しく低下する.

その他の電子数が増加する生成過程には,負イオンからの脱離過程とイオン衝突電離の2つがある.

$$\begin{array}{rcl} X^- + M & \rightarrow & X + M + e^- \\ X^+ + Y & \rightarrow & X^+ + Y^+ + e \end{array}$$

(3) 光

原子・分子は状態間の遷移に伴い光を放出または吸収す る.高温プラズマでは、自由電子による制動輻射も重要な 放射源となる場合があり、自由電子はエネルギーを失う.自 由電子を生成する過程として、光電離と光離脱がある.

 $\begin{array}{rcl} X+h\nu & \rightarrow & X^++e^- \\ X+nh\nu & \rightarrow & X^++e^- \end{array}$

n は光子数. 光電離は, 波長 λ [nm]<1240/(イオン化エネ ルギー[eV])を満足するような光子で起こり, 紫外光から 極端紫外光では重要となる. レーザー光のように光強度が 強い場合は, 多光子過程あるいはトンネル電離が重要とな る. 光離脱は負イオンの電子親和力よりも光子のエネル ギーが高い場合に起こる.

 $X^- + h\nu \rightarrow X + e^-$

酸素分子の電子親和力は 0.44 eV で,可視光で電子は離脱 する.

(4) 微粒子 (塵, クラスター, 霰など), 壁

大気中に存在する大気イオンは、分子がイオン化した小 イオン(正・負イオン)と、小イオンが塵などの微粒子に 付着した中イオン(分子2000個程度)、大イオン(分子数万 個程度)に分類される.実在の雷を原子分子過程からモデ ル化するためには、中イオン、大イオンのような大気イオ ンを含む形で行う必要があるが、以降では大気イオンにつ いては述べない、プラズマと物質表面の反応も広い意味で は原子・分子過程であり、プロセスプラズマでは重要な反 応である.

6.1.3 輸送過程と原子・分子過程のモデル化

速度空間と実空間における輸送過程を巨視的な連続体の 方程式と微視的なボルツマン方程式で記述できるものとす る.

(1) 連続体の方程式

標準モデルでは,電磁場や粒子密度等の巨視的な量の発 展は,連続体方程式で記述できると仮定する.ここでは, 簡単のため,連続の式とポアソン方程式

$$\frac{\partial n_{j}\left(\boldsymbol{x},t\right)}{\partial t} + \nabla \cdot \Gamma_{j}\left(\boldsymbol{x},t\right) = S_{j}\left(\boldsymbol{x},t\right)$$
(1)

$$\nabla \cdot \boldsymbol{E}(\boldsymbol{x},t) = 4\pi\rho\left(\boldsymbol{x},t\right) \tag{2}$$

を考える[4]. ここで, $n_j(\mathbf{x}, t)$ は電子, イオン等の粒子数 密度, $\Gamma_j(\mathbf{x}, t)$ は粒子流密度, $S_j(\mathbf{x}, t)$ は粒子の生成消滅項, $E(\mathbf{x}, t)$ は電場強度, $\rho(\mathbf{x}, t)$ は電荷密度を表す. 通常 $\Gamma_j(\mathbf{x}, t)$ は電場によるドリフト速度 v_{dj} と拡散係数 D_j を用 いて表される.

$$\Gamma_i(\mathbf{x},t) = v_{di}(\mathbf{x},t) n_i(\mathbf{x},t) - \nabla \left[D_i(\mathbf{x},t) n_i(\mathbf{x},t) \right]. \quad (3)$$

巨視的な方程式は、ドリフト速度,拡散係数および生成消 減項が与えられれば,解くことができ,巨視的な放電プラ ズマの時間・空間発展を決定できる.これらの輸送係数 は、一般には、原子・分子種などに依存し、電場などの巨 視的な量の関数でもあり、原子・分子過程と電子分布のモ デルや実験から求められる.

次に,原子・分子過程のモデル化と電子の微視的な運動 論モデルであるボルツマン方程式と輸送係数の関係につい て述べる.

(2) 原子・分子過程のモデル化

ボルツマン方程式では衝突項の中で原子・分子過程をモ デル化するため、第一原理より与えられる断面積等の基礎 データが必要となる。原子・分子衝突は、量子力学におけ る散乱理論の中心的課題であり、要素分解された個別過程 に関する基礎データは、原理的には、理論計算やシミュ レーションから決定できるはずである。実際には、ビーム 法やスオーム法などの実験と解析モデルから求めた値を利 用することが多く、その値には大小の差はあるが不確定性 を含んでいる.

ある原子に対する電子の衝突を考えた場合,全断面積が わかっていれば,電子の衝突後の運動は決定される.非弾 性衝突の場合は,前節で述べたように衝突の種類によって

原子の内部状態が変化する.このため.放電中の原子の状 態を特定するためには衝突の種類を特定した部分断面積が 必要となる. 衝突では、入射粒子の散乱方向によって異な る微分断面積が与えられるが、微分断面積を全立体角で積 分した断面積が多くの場合利用されている. 基底状態にあ る原子に対する全断面積は、比較的多くの場合について調 べられている. 部分断面積については, 比較的詳しく調べ られている原子や分子もあるが、キセノンなどの数多くの 準位が複雑に存在する原子や分子などについては、モデル 化が必要となる場合も多くある. 衝突過程の詳細について は述べないが、例として、アルゴン原子と窒素分子の電子 に対する衝突断面積を図2に示す[9,10].一方,励起状態 との衝突断面積については,詳しく調べられていないもの が多い、通常、励起状態はナノ秒程度の寿命で、光を放出 して下準位へ遷移する.励起状態への個別の部分断面積や 励起状態との衝突断面積が重要でない場合も多いが、すべ ての場合でそうであるとは限らない.特に,光学的遷移が 非常に小さい確率でしか起こらない準位にある原子(分子) を準安定原子(分子)と呼び、多くの場合は基底状態にあ る原子(分子)と区別してモデル化する必要がある.

電離過程の場合,エネルギー分布や角度分布を持った二 次電子が発生する[11].通常は,簡単化のためのモデル化 を行うことが多い.

脱励起過程などの励起過程の逆過程の断面積は,詳細釣 り合いの原理を仮定することにより求めることが多い.た だし,実験的に基底状態から準安定状態への断面積が求 まっている場合などは,その断面積には他の状態を経由し た値も加えられている場合があるため,基底状態から準安 定状態への直接に遷移する部分断面積を用いる必要があ る.

(3) 電子ボルツマン方程式

電子の微視的な運動は,電子分布関数の位相空間でのボ ルツマン方程式

$$\frac{\partial f}{\partial t} + v \cdot \frac{\partial f}{\partial x} + \frac{F}{m} \cdot \frac{\partial f}{\partial v} = \left(\frac{\partial f}{\partial t}\right)_{\text{coll}}$$
(4)

で記述されると仮定する.ここで,(*df*/*dt*)_{coll} は衝突項を表 し,電子の原子・分子との衝突過程によって決定される. 完全電離高温プラズマでは,衝突を無視することが可能 ((*df*/*dt*)_{coll}=0)で,上式はブラソフ(Vlasov)方程式と呼 ばれる.ブラソフ方程式とマクスウェル方程式を連立して 解くことにより,レーザープラズマ相互作用のシミュレー ションが行われている[12].PIC(Particle-in-Cell)法は,原 理的にはブラソフ方程式と同じ物理を含んでおり,運動論 的効果が重要となる場合に両手法ともよく用いられる.

原理的には,(4)式を全位相空間の関数として解くこと により,電子分布の時間発展は求まる.巨視的な物理量と の関係を決定するためには,(4)式を力*F*となす角度*θ* でルジャンドル多項式



図2 電子衝突による断面積.(a)アルゴン原子[9].(b)窒素分子[10].

$$f(\varepsilon, \theta, t) = \sum_{n} P_{n} (\cos \theta) F_{n} (\varepsilon, t)$$

$$\approx F_{0} (\varepsilon, t) + F_{1} (\varepsilon, t) \cos \theta$$
(5)

で展開し,最初の2項による近似がよく用いられる.ここでは,平均自由行程が空間変化に比べて十分短いと仮定して,分布関数の空間依存性は無視する局所近似を用いている,速度の大きさvをエネルギー ε で表している.

電子の分布関数 F_0 は,

$$\frac{\gamma}{3} \frac{\partial}{\partial \varepsilon} \left[\left(\frac{E}{N} \right)^2 \frac{\varepsilon}{\sigma_{\rm m}} \frac{\partial F_0}{\partial \varepsilon} \right]$$
$$= \sum_k \left(C_k^{\rm el} + C_k^{\rm exc} + C_k^{\rm de-exc} + C_k^{\rm ion} + C_k^{\rm attach} \right)$$
$$+ C^{\rm e-e} + R \quad (6)$$

で決定される. ここで, N は全原子・分子数密度, om は全

Special Topic Article

運動量移行断面積, C_k^{el} , C_k^{exc} , C_k^{be-exc} , C_k^{ion} , C_k^{attach} は, 弾 性衝突, 励起, 脱励起, 電離, 付着(再結合)の衝突項, C^{e-e} は電子 – 電子衝突, R は光電離等の電子が関与しない 過程からの寄与を表す. k は構成している原子・分子のす べての状態についての和を意味する. 状態によってはすべ ての衝突過程は存在しない. また, 電子生成消滅過程の確 率はその他の過程より小さいと仮定した. それぞれの衝突 断面積 $\sigma_k(\varepsilon)$ で表すと, 係数は以下の形式で記述できる.

$$\begin{split} \sigma_{\rm m} &= \sum_{k} x_{k} \sigma_{k} \left(\varepsilon \right) \\ C_{k}^{\rm el} &= \gamma x_{k} \frac{2m}{M_{k}} \frac{\partial}{\partial \varepsilon} \left[\varepsilon^{2} \sigma_{k}^{\rm el} \left(\varepsilon \right) \left(V_{0} + \frac{k_{\rm B}T}{e} \frac{\partial F_{0}}{\partial \varepsilon} \right) \right] \\ C_{k}^{\rm exc} &= -\gamma x_{k} \left[\varepsilon \sigma_{k} \left(\varepsilon \right) F_{0} \left(\varepsilon \right) \\ &- \left(\varepsilon + u_{k} \right) \sigma_{k} \left(\varepsilon + u_{k} \right) F_{0} \left(\varepsilon + u_{k} \right) \right] \\ C_{k}^{\rm de-exc} &= -\gamma x_{k} \left[\varepsilon \sigma_{k} \left(\varepsilon \right) F_{0} \left(\varepsilon \right) \\ &- \left(\varepsilon - u_{k} \right) \sigma_{k} \left(\varepsilon - u_{k} \right) F_{0} \left(\varepsilon - u_{k} \right) \right] \\ C_{k}^{\rm ion} &= -\gamma x_{k} \left[\varepsilon \sigma_{k} \left(\varepsilon \right) F_{0} \left(\varepsilon \right) \\ &- 2 \left(2\varepsilon + u_{k} \right) \sigma_{k} \left(2\varepsilon + u_{k} \right) F_{0} \left(2\varepsilon + u_{k} \right) \right] \\ C_{k}^{\rm attach} &= -\gamma x_{k} \varepsilon \sigma_{k} \left(\varepsilon \right) F_{0} \left(\varepsilon \right) \\ C^{\rm e-e} &= a \frac{n}{N} \frac{\partial}{\partial \varepsilon} \left[3A_{1}F_{0} + 2 \left(A_{2} + \varepsilon^{3/2}A_{3} \right) \frac{\partial F_{0}}{\partial \varepsilon} \right] \end{split}$$

係数や仮定等の詳細は Hagelaar の論文[3]を参考にされた い.ただし、2体反応の断面積は粒子密度に依存しない が、3体反応の断面積は粒子密度に依存する点に注意が必 要となる.

電子分布関数は、例えば BOLSIG + ¹[3]を用いることに より簡易に求めることできる.窒素とアルゴンについて、 *E/N* を 10, 100, 500, 1000 Td と変化させた場合について **図3**に示す.大気圧ガスに、おおよそ 30 kV/cm の電圧 (*E/N* = 100 Td)がかかるまでは、アルゴンと窒素で電子分 布関数に大きな違いがみられるが、500 Td を超えると違い は小さくなる.通常の放電では、原子・分子による違いが 顕著に現れる.

巨視的な輸送係数である電子のドリフト速度 v_dと拡散 係数 D は、電子分布関数から求まる.

$$v_{\rm d} = \frac{\gamma}{3} \frac{E}{N} \int_0^\infty \frac{\varepsilon}{\sigma(\varepsilon)} \frac{\partial F_0}{\partial \varepsilon} \mathrm{d}\varepsilon \tag{7}$$

$$D = \frac{\gamma}{3} \frac{1}{N} \int_0^\infty \frac{\varepsilon}{\sigma(\varepsilon)} F_0 \mathrm{d}\varepsilon \tag{8}$$

イオンについても、ドリフト速度と拡散係数を決定する必要があるが、ストリーマ放電では無視されることが多い.

6.1.4 光電離過程のモデル化

光電離による初期電子の生成がストリーマの進展に重要



2 大気中地上では宇宙線によりおおよそ 10/(cm³s)のレートでイオン化が生じている[16]. 生じた電子は酸素分子により付着されて酸素分子負イオンが形成される.

3 大気中には 0.1 µm 以上の微粒子が 10⁴ / cm³ 以上存在する[17].



な役割を果たしていると考えられている[13-15]. ここで は、光による電子放出・吸収機構を原子・分子過程の観点 から検討する.この機構は、1)電子放出源となる被イオン 化原子・分子の光電離過程、2)光源となる原子・分子過 程、3)光の伝播の3要素で構成される.この3要素はそれ ぞれが複雑なだけではなくお互いが密接に関連しており、 適切なモデル化が不可欠である.放電プラズマからの放射 強度では、多光子電離は生じず、被イオン化原子・分子は 1光子で電離すると考える.また、負イオンの光脱離²[16] や、微粒子³[17]による電子供給に関してはそれらの密度 が小さいため、ここでは議論しない.

被イオン化原子・分子に応じて必要となる光源のエネル ギーや伝播における吸収係数が異なるため, その候補から光源に要求される性質等を議論していくこと

にする. 被イオン化原子・分子の候補は、1) 媒質を構成する主 たる分子や原子(空気の場合は酸素分子,窒素分子,アル ゴン原子) の) 石純物トレン石物得量会まれる、岸化水素系物

ゴン原子), 2)不純物として極微量含まれる炭化水素系物 質の2つが考えられる。

1) 空気中の主たる構成分子の窒素分子,酸素分子,ア ルゴンのイオン化エネルギーは 15.58 eV,12.07 eV,15.8 eV であり、イオン化エネルギーの一番低い酸素分子の光 電離では、窒素分子の遷移 N₂ ($b^1\Pi_u \rightarrow X^1\Sigma_g^+$)からの 12.5 eV 以上のフォトンエネルギーを有する VUV 光 (99.2 nm) が必要となる[15].一方,純窒素ガスを用いたストリーマ 実験でも構造が観測されており[18],この場合は窒素を光 源とする酸素分子の光電離モデルは適用できない.

2)炭化水素系物質のイオン化しきい値エネルギーは比較的低い.例えば、キシレンは8.44 eV、トルエンは8.5 eV、

ベンゼンや NO は 9.25 eV であり,100 nm よりも長波長の VUV 光で電離が可能である.炭化水素系物質は大気中だ けではなく研究室の実験装置内部にも不純物として極微量 に存在すると考えられるが,たとえ1 ppm 以下であっても 大気圧下では10¹³ cm³以上も存在することになり影響は無 視できない.実際,エキシマレーザーで用いられるスパー ク VUV 予備電離では,炭化水素系物質由来の不純物から の VUV 発光とイオン化によって必要な予備電離電子密度 を実現していると考えられている[19].

被イオン化原子・分子の種類によって,波長100 nmより短波長と長波長のVUV光源の2種類が想定され,それ ぞれ,媒質のバルクと不純物の光電離に対応する.可能な 光放出源として,1)窒素分子等からの100 nmより短波長 の放射,2)不純物等に起因する100 nmよりも長波長の放 射,3)高速電子による制動放射の3つが考えられる.

100 nm よりも短波長のフォトンエネルギーの放出源 は、N₂($b^{1}\Pi_{u} \rightarrow X^{1}\Sigma_{g}^{+}$)などの非常に高い電子励起状態か らの遷移が考えられる.

100 nm より長波長の VUV 光の放出源は,スパークから の VUV 放出スペクトルにも観測された,原子状水素,炭 素,窒素,酸素からの線放射等が候補となり,水素原子の H Ly-*a* (121.6 nm) や炭素原子の CI (128 nm) 放射が考え られる.

高速電子による制動放射は、単位時間に単位体積から ν~ν+dνの幅に放射されるエネルギーとして以下のよう に表される[20].

$$w(\nu) d\nu = 6.3 \times 10^{-47} Z^2 (e/T_e)^{1/2} n_e n_i \exp(-h\nu/T_e) d\nu$$

単位は電子温度 $T_e/e \, \tilde{m}[eV]$, $n \, t[m^{-3}]$, $w(\nu) d\nu \, \tilde{m}[W/cm^3]$. この光放出量はプラズマの温度,密度に強く依存 する.電子温度を 10 eV,電子密度,イオン密度を10¹⁵ cm⁻³, hv = 14 eV, Z = 1,放射体積10⁻⁶ cm³とすれば 1 ns の時間幅では数個程度の光子が放出される.

光の吸収を伴う伝播は、それぞれ光子エネルギーに対応 した吸収断面積 σ と吸収種の数密度Nの積で表される.100 nmより短波長のVUV光に対しては、例えば酸素分子の吸 収断面積は 10^{-18} cm²~ 10^{-17} cm² 程度である[21].大気中 の酸素分子密度を 5×10^{18} cm⁻³とすると、減衰長 $1/(\sigma N)$ は 200 µm~2 mm 程度となる.

一方,100 nm よりも長波長の VUV 光に対しては,例えば,酸素分子の Schumann-Runge 連続吸収では

 $O_2(X^3 \Sigma_{\sigma}^-) + h\nu (\lambda = 135 \text{ nm} \sim 175 \text{ nm}) \rightarrow O(^3P) + O(^1D)$

断面積は $10^{-18} \sim 10^{-17}$ cm² 程度である. この場合, 減衰長 は 200 µm~2 mm 程度となるが, 水素のLy-*a* (121.6 nm) に 対しては酸素分子の吸収断面積は 10^{-20} cm²と小さいため, 減衰長も 2 cm程度と極めて長くなる. 炭化水素系物質の影 響に関しても, その光イオン化断面積をおおよそ 10^{-17} cm²として, その濃度を 1 ppm の 2.7×10¹³ cm⁻³ とすれば 減衰長は 37 m にもなる. したがって, 光の波長と対応する 被イオン化原子・分子によって伝播のスケールが異なり, 光電離の"程度", "範囲"が大きく異なる可能性がある. 以上のように,原子・分子過程に基づく光電離過程のモ デル化による定量的な評価は,その候補の特定等に困難さ を伴う.

6.1.5 まとめ

放電をモデル化する上での,標準的な原子・分子過程の 取り扱い方とそこから導かれる連続体モデルにおける輸送 係数との関係を述べた.特に,分枝構造の形成で重要とな ると考えられる初期電子の形成機構としての光電離を原子 分子過程の観点から詳しく議論した.

原子・分子過程を輸送係数として取り入れた連続体モデ ルを用いて、分枝構造が議論され始めている[6].一方、理 想プラズマでのシミュレーションで広く利用されている超 粒子法での粒子の運動方程式に、原子・分子過程による衝 突を確率的に取り入れてミクロな立場から構造を説明する 試みがなされている[22].加えて「フラクタル的解析手法 を用いた簡略化された物理モデル」とでも呼ぶことができ る手法も注目されている[23-25].フラクタル構造を持つ と暗黙に仮定して、放電の形状を理解する試みは古くから 行われている[23]. 最近もフラクタル的な手法で放電や雷 の構造を説明する試みは多くあるが、原子・分子過程など の素過程とのつながりが明らかになっていない. また,分 枝構造の形成機構についても諸説が存在している状況であ り、今後、原子・分子過程から初期電子の形成機構、雪崩 からストリーマの分枝構造の説明がなされることが望まれ る.

謝辞

本研究の一部は,原子力委員会の評価に基づき文部科学 省原子力試験研究費によって実施されたものであり,自然 科学研究機構・核融合科学研究所における「国際共同研究 拠点ネットワークの形成」プロジェクトによって支援され ています.

参 考 文 献

- [1] 宅間 董: 放電研究 50,2 (2007).
- [2] T.H. Johnson, L.J. Palumbo and A.M. Hunter, II, IEEE J. Quantum Electron. QE-15, 289 (1979).
- [3] G.J.M. Hagelaar and L.C. Pitchford, Plasma Sources Sci. Technol. 14, 722 (2005).
- [4] 金澤誠司:プラズマ・核融合学会誌 84,348 (2008).
- [5] 放電ハンドブック, 電気学会 (オーム社, 1998).
- [6] U. Ebert, C. Montijn, T.M.P. Briels, W. Hundsdorfer, B. Meulenbroek, A. Rocco and E.M. van Veldhuizen, Plasma Sources Sci. Technol. 15, S118 (2006).
- [7] J.S. Chang, R.M. Hobson,市川幸美,金田輝男:電離気 体の原子・分子過程(東京電機大学出版局,1982).
- [8] 真壁利明:プラズマエレクトロニクス(培風館, 1998).
- [9] M. Hayashi, Bibliography of electron and photon cross sections with atoms and molecules published in the 20th century - argon -, NIFS-DATA-72 (2003).
- [10] Y. Itikawa, J. Phys. Chem. Ref. Data 35, 31 (2006).
- [11] C.B. Opal, W.K. Peterson and E.C. Beaty, J. Chem. Phy. 55, 4100 (1971).

Special Topic Article

- [12] P. Bertrand, A. Ghizzo, T.W. Johnston, M. Shoucri, E. Fijalkow and M.R. Feix, Phys. Fluids B **2**, 1028 (1990).
- [13] J.M. Meek, Phys. Rev. 57, 722 (1940).
- [14] I. Gallimberti, J. Phys. D 5, 2179 (1972).
- [15] M.B. Zheleznyak and A.Kh. Mnatsakanyan, High Temperature **20**, 357362 (1982).
- [16] B.A. Tozer, Phys. Rev. 137, A1665 (1965).
- [17] L.J. Radziemski and D.A. Cremer, Eds., *Laser-Induced Plasmas and Applications* (Marcel Dekker. inc., New York, 1989), p.4.
- [18] W.J. Yi and P.F. Williams, J. Phys. D 35, 205 (2002).

- [19] R. Scheps and F.M. Ryan, Chem. Phys. Lett. 58, 417 (1978).
- [20] 宮本健郎:核融合のためのプラズマ物理,改訂版(岩波 書店,1987).
- [21] 永田 武,等松隆夫:超高層大気の物理学 (裳華房, 1973).
- [22] 岸本泰明:プラズマ・核融合学会誌 84,484 (2008).
- [23] L. Niemeyer, L. Pietronero and H.J. Wiesmann, Phys. Rev. Lett. **52**, 1033 (1984).
- [24] V.P. Pasko, U.S. Inan and T.F. Bell, Geophys. Res. Lett. 27, 497 (2000).
- [25] T. Ficker, J. Phys. D 40, 7720 (2007).





1993年大阪大学工学研究科電磁エネルギー工 学研究科博士課程修了.博士(工学).現在,独 立行政法人産業技術総合研究所エネルギー技 術研究部門パワーレーザーグループ主任研究

員. 主な研究分野は、大気圧プラズマ、レーザープラズマ相互 作用のシミュレーション.



たか はし えい いち

1994年筑波大学博士課程物理学研究科修了, 同年工業技術院電子技術総合研究所に入所, 現在は独立行政法人産業技術総合研究所エネ ルギー技術研究部門主任研究員.主な研究分

野は、レーザープラズマ相互作用、エキシマレーザーから近年 は放電現象そのものに興味を持っている.趣味はバドミント ン



さった明

工学博士(東京工業大学),所属は,日本原子力 研究開発機構量子ビーム応用研究部門.EUV ~X線領域の光源を対象とした,レーザー生成 プラズマのシミュレーション研究を行ってき

たが、最近、ますます高速化されるコンピュータの性能を生か して、複雑な放電プラズマの構造を解明することに関心を 持っている.