# プラズマ対向材の数値モデリング

### 砂原 淳

# Center for Materials Under eXtreme Environment (CMUXE), School of Nuclear Engineering, Purdue University

### はじめに

核融合炉においてプラズマ対向材は最も重要なコ ンポーネントの一つである。国際熱核融合炉(ITER) においてはプラズマを長時間安定して制御する技術 確立が求められているが、炉心プラズマと並んで第 一壁やダイバータ板など、プラズマ対向材の課題克 服が重要になっている。第一壁やダイバータ板など のプラズマ対向材は炉心プラズマからの輻射や粒子 に晒され内部損傷や特性変化が生じる。その結果、 プラズマ対向材の特性変化は自身の特性劣化のみな らず、輻射再放射や粒子の放出という形で他のプラ ズマ対向材や炉心プラズマにも影響を与え得る。同 様の課題はレーザー核融合炉のプラズマ対向材にも 言える。レーザー核融合炉心プラズマからの輻射は 壁表面を加熱し、希薄気体の光電離を励起する。炉 心の核反応で生じるアルファ粒子の入射は壁表面の 欠陥生成、融解を引き起こす。プラズマデブリの入 射は壁からの気体放出と合わせ、核融合炉内部環境 に大きな影響を与え得る。さらにレーザー核融合炉 では 10Hz 程度のパルス運転が想定されており、炉 内環境は爆縮後、次の爆縮に備えて速やか(~100ms) に真空等の条件回復がなされなければならないが、 この条件を保証するためには炉心プラズマとプラズ マ対向材を含む炉内環境の時間発展を正確に理解す る必要があり、プラズマ対向材が輻射や粒子などの 種々の入力に対し、ミクロ(対向材の欠陥等)、マク ロ(輻射の再放射や対向材表面のアブレーション等) にどのような時定数で応答するのか定量的に理解す る必要がある。そのため、これらの諸過程を統一的 に扱う数値シミュレーションの開発はレーザー核融 合炉研究開発に必須である。また、このような過程 を模擬するシミュレーションコードはレーザー核融 合炉設計に留まらず、プラズマデブリ等を扱うプラ ズマ科学、産業応用において、重要なツールとなり 得る。現象の複雑さに起因して、未だ実用コードの 構築、現象の定量的理解は十分でないが、本共同研 究でシミュレーションコードの開発を進めていく計 画である。

本共同研究者等はこれまでレーザー生成プラズマ、 EUV プラズマ、壁研究等を通じ、核融合プラズマと 第一壁を含む系をマクロに取り扱うために一次元及 び二次元の輻射流体シミュレーションコードを開発 してきた。また、アルファ粒子に入射に伴う壁内部 の点欠陥生成という、ミクロ現象については分子動 力学コードを開発してモデリングを進めてきた。本 研究はこれらの研究を継続しつつより俯瞰した立場 で解析環境を開発し、素過程間の関係性を意識する モデリングをすることで、より広い物性研究に資す ることを目指している。

#### 光電離を生じさせる輻射環境

高温炉心プラズマから放射される輻射は周囲のガス を光電離する可能性がある。核融合炉内においては 核融合燃料に DT が使われることに起因して、水素 ガス雰囲気が支配的であると考えると、高温炉心プ ラズマからの輻射が周辺の水素を光電離することが 容易に想像される。同様の環境が次世代半導体リソ グラフィー用光源として期待される極端紫外(EUV) 光源においても見られる。EUV 光源ではスズ液滴に レーザーを照射してプラズマを生成し、そこからの EUV(13.5nm)放射を得るものであるが、Mo/Si 反射ミ ラーを用いて放射された EUV 光を集光点へと集め る。Mo/Si ミラーはレーザー生成スズプラズマや EUV 放射等、さまざまな要因で損傷するため、Mo/Si 反射ミラーの保護を目的に、真空容器内に水素ガス を導入し、レーザー生成プラズマによる Mo/Si ミラ ーへの直接的作用を抑制することが考えられている。 しかしながら、水素ガス自体も13.5nmを中心とする EUV 光を受けることで光電離し、発生する電子およ びイオンが Mo/Si ミラーに影響を及ぼす。水素 H2 の光電離断面積は単一光子光電離過程を考えると EUV 光 13.5nm(92eV)に対し、6.5x10<sup>-20</sup> cm<sup>2</sup>である。 また、電離閾値(H2のイオン化エネルギー)に至る まで断面積は入射 photon のエネルギーが小さくなる ほど増加する。ここで H2に入射する EUV の強度を I<sub>0</sub>,吸収強度をΔI,H<sub>2</sub>ガスの密度を n<sub>H2</sub>、単一光子光 電離断面積をσ(E)、E は入射する光のエネルギー、 dを相互作用長さとする。また、入射する EUV 光は 13.5nm を中心にスペクトルの広がりを持つため、光 子エネルギーによる輻射強度への寄与の重みの違い を f(E)にて表す。この f(E)は波長積分すると1にな るよう規格化されている。それらの変数は次の関係 式を満たす。

$$\Delta I = I_0 \left\{ 1 - exp\left( -n_{H_2} d_{H_2} \int_0^\infty \sigma_{ph}(E) f(E) dE \right) \right\}$$
$$\approx I_0 n_{H_2} d_{H_2} \int_0^\infty \sigma_{ph}(E) f(E) dE$$
(1)

ここでは光学的に薄いとした. 実際の EUV 光源では、スズの液滴にレーザーを照 射し、入射レーザーの 30-60%が輻射として放射され る。輻射流体シミュレーションコード STAR2D[1]で 計算される典型的な時間積分された輻射エネルギー スペクトルは図1のようになる。



図1STAR2Dで計算された時間積分輻射エネル ギースペクトル(全エネルギーで規格化されて いる)及び光電離断面積.

図1よりEUV13.5nmの92eVを中心としたエネルギ ースペクトルとなる。同時に水素の光電離断面積を 図1に示すと、高エネルギー側に向かって減少する 曲線となる。両者を掛け合わせると図2のようにな



図 2 f(E)× σ ph(E)の曲線.

り、92eVのピークに加え、光電離断面積が大きくな る低エネルギー側にもピークを持つことがわかる。 このことから光電離に寄与する光子エネルギーは EUVの中心波長13.5nmに相当する92eVまわりだけ でなく低エネルギー成分の寄与もあることがわかる。 また輻射の規格化エネルギースペクトルで重み付け された光電離断面積 σ eff

$$\sigma_{eff} = \int_0^\infty \sigma_{ph}(E) f(E) dE \tag{2}$$

は $\sigma_{eff} = 2.6 \times 10^{-19} (cm^2)$ と計算された。温度 300Kelvin で水素ガスの圧力を 1(Pa)と仮定すると、 n<sub>H2</sub>=2.45 x 10<sup>14</sup> (cm<sup>-3</sup>)であるから、実効的な輻射の平 均自由行程  $\lambda_{mfp} = 1/(n_{H2}\sigma_{eff})$  は  $\lambda_{mfp} = 1.6x \ 10^4$  (cm) となり、室温で水素ガスの圧力を 100(mTorr)と仮定 すると、n<sub>H2</sub>=3.21 x 10<sup>16</sup> (cm<sup>-3</sup>)であるから、実効的な 輻射の平均自由行程  $\lambda_{mfp} = 1/(n_{H2} \sigma_{eff})$ は  $\lambda_{mfp} = 120$ (cm)となる。レーザー強度 1x10<sup>11</sup> W/cm<sup>2</sup>、10ns のパ ルスを照射し、輻射変換効率を 50%とする。輻射が 光源から等方的に広がるとすれば光源から 10cm 離 れた地点の輻射強度は 8.0 x10<sup>7</sup> W/cm<sup>2</sup> に低下する。 10ns 分の光子数を(平均光子エネルギー57eV とし て)1(cm<sup>2</sup>)あたりの入射光子数を見積もると8.8 x10<sup>16</sup> (cm<sup>-2</sup>)となる。水素圧力 100 (mTorr)の場合の平均自 由行程 λ<sub>mfp</sub> =120 (cm)であるから、入射光子数と平均 自由行程から、光電離にて光電離直後に発生する電 子密度 n<sub>e</sub> は n<sub>e</sub>=7.3x10<sup>14</sup>(cm<sup>-3</sup>)と見積もることができ る。また光電離で発生する電子のエネルギーは入射 エネルギーからイオン化エネルギー15eV を差し引 いた値であり、光電離で発生直後の電子は 40-50eV を中心に分布すると言える。

#### まとめ

本年度は2次元輻射流体シミュレーションを実施し、 スズをターゲットとした極端紫外光源の条件で水素 雰囲気中の光電離を評価した。本報告書に概要を示 したように、光電離で発生する電子は炉壁に対して 影響を及ぼしうる密度、エネルギーである。実際の 時間応答では電子衝突緩和を考える必要があるが、 輻射流体シミュレーションで計算された輻射場を基 に、光電離で発生した電子の炉壁への影響の詳細を 今後評価し、実験的な結果との比較を行っていく。

#### 謝辞

本計算実施にあたり、大阪大学サイバーメディアセ ンター及び阪大レーザー研の計算機 SX を使用しま した。ここにサイバーメディアセンター及び高性能 計算機室に感謝致します。

### 参考文献

[1] <u>A. Sunahara</u> et al., Plasma Physics and Controlled Fusion **61**(2019) 025002.