

研究最前線 高温プラズマにおける高 Z 多価イオンの分光と原子構造

4. LHD におけるタングステンスペクトルの研究

4. Study of Tungsten Spectra in LHD

森田 繁,坂上裕之,董 春鳳,後藤基志,大石鉄太郎

MORITA Shigeru, SAKAUE Hiroyuki, DONG Chunfeng, GOTO Motoshi and OISHI Tetsutarou

(原稿受付:2013年2月28日)

高温プラズマ中でのタングステン診断を目的として大型ヘリカル装置(LHD)とコンパクト EBIT (CoBIT) 装置を用いたタングステンスペクトルの研究を開始した.LHDプラズマ中で多価に電離したタングステンイオン は主に極端紫外(EUV)域で観測され,UTA(Unresolved Transition Array)と呼ばれる複雑な形状をしたスペ クトル列を形成する.CoBIT で得られた価数が既知のタングステンスペクトルを用いて LHD プラズマからのこ れら UTA 構造を解析する.また,スペクトル構造が非常に単純な Zn 様タングステンイオン(W⁴⁴⁺)を用いてタ ングステンの定量的な不純物解析を試みる.最後に、タングステン多価イオンから放射される磁気双極子禁制線 を用いた高エネルギーイオンやアルファ粒子計測への応用可能性について議論する.

Keywords:

tungsten, LHD, CoBIT, magnetic dipole forbidden transition

4.1 はじめに

これまでプラズマ対向材料として使用されてきた炭素材 にかえて ITER 装置ダイバータ部へのタングステン複合材 料の採用をきっかけとして、トカマク装置では高温プラズ マ中でのタングステンイオンの振る舞いに関する研究が注 目され[1-3],これと併せて診断応用を目的としたタング ステンスペクトルの分光計測も活発になってきた[4-6]. プラズマ対向材料として使用されてきた炭素や鉄には核融 合プラズマに存在する一般的な不純物として長い研究の歴 史があり、過去30年ほどの間に多くの実験的研究がなされ てきた. それら不純物のスペクトル線構造は詳細に調べら れ、スペクトル強度も精度よく求めることができるように なった[7].また、原子番号が相対的に小さいこともあり 理論的な研究も精度が上がり、不純物輸送を中心としたプ ラズマ診断も大きく進歩した. これら不純物スペクトルに 関する理解やモデリングの進歩には宇宙プラズマ分野から の貢献度も非常に大きい.

ー方タングステンの原子番号は74と非常に大きく通常核 融合プラズマでは用いられることがなかったため、そのス ペクトル構造やスペクトル強度はほとんど研究されてこな かった.現在、プラズマ診断に活用されているタングステ ンスペクトルは可視域に存在する中性タングステン原子 (WI:4009Å)のみであり、高温プラズマでのプラズマ - 壁 相互作用の研究によく用いられている[8].しかしながら、 核融合プラズマの周辺からコア部に至るタングステンイオ ンの輸送に関する研究には多数のタングステンイオンに関 するスペクトル知見が必要とされるが、残念ながら現在の National Institute for Fusion Science, Toki, GIFU 509-5292, Japan ところまったくといってよいほどその定量的な研究は進ん でいない.LHDではこれらの事情を研究の背景としてタン グステンスペクトルに関する分光研究を始めることになっ た.ご存知のようにLHDはプラズマ閉じ込めにプラズマ 電流を必要としないので温度や密度分布に関する自由度が 大きく、タングステンのような高乙不純物研究にはその許 容不純物量という点で非常に適している.端的に言えば明 るい不純物多価イオン光源を容易に実現することができる.

タングステンの各価数に対する電離エネルギー (E_i) を 図1に示す[9]. LHD(NBI 放電)および ITER での $T_e = E_i$ とした時の大雑把なパラメータ領域も同時に示す. 図から





coresponding author's e-mail: morita@nifs.ac.jp

核融合科学研究所

Journal of Plasma and Fusion Research Vol.89, No.5 May 2013

明らかなように LHD の NBI 加熱放電で実現される最も高 い価数は Ni 様 W⁴⁶⁺イオンあたりになることがわかる. ITER の中心温度は非常に高くタングステンイオンは束縛 軌道にほとんど電子を持たない多価イオンとなる. すなわ ち ITER のコアプラズマに存在するタングステンイオンの 電子配置は単純になり、放射されるスペクトルも同様に簡 単になる.しかしながら、ITERの周辺プラズマではタン グステンイオンは未だ多くの束縛電子を有しており、複雑 な原子構造をしている. LHDで得られるタングステンスペ クトルに関する知見は ITER の周辺プラズマ診断に役立つ ものと期待される.同時に核融合科学研究所 (NIFS) で稼 動している原子衝突装置 CoBIT(Compact Electron Beam Ion Trap)でもタングステン分光が精力的に行われてお り、その一端を紹介する.原子衝突装置ではタングステン イオンを選択的に生成することが可能なため、タングステ ンスペクトルの同定を非常に精度よく行えるので、それら CoBIT で得られた EUV スペクトルは LHD のタングステン スペクトルを解析する上で非常に大きな役割を担ってい る.

4.2 LHD および CoBIT からのタングステンスペ クトル

タングステンスペクトルを観測するために微小タングス · テン粒を挿入した円筒形炭素ペレット(1.2 mm^{\$} × 1.2 mm^L: 以下タングステンペレットと呼ぶ)をLHDのNBI放電に入 射している[10]. EUV 分光器[11,12]を用いて得られたタ ングステンからの典型的なスペクトルを LHD の中心電子 温度別に図2および3に示す.図2は10-45Å,図3は45-70Å領域で観測したスペクトルである. CCDの単位フレー ムあたりの露光時間は5msであり、図はそれを数フレーム 足し合わせている. 図中で確認できる多くのタングステン スペクトルはすでにこれまでに同定されている[13]. 図に はタングステンペレット入射前のスペクトルを比較のため に示してある(図2(a)および図3(a)). タングステン入 射前のスペクトルは非常に簡単で大半が He 様および H 様炭素および酸素イオンに起因している. 例外として Li 様アルミニウムイオンからのスペクトルが 48.3Åにみられ るが, 直前の放電で Al ペレットを入射した名残りである. タングステンペレット入射前と後でスペクトル強度のカウ ント数が大きく異なっていることに注意いただきたい.

タングステンのような高ZイオンではUTA (Unresolved Transition Array) と呼ばれる単一のスペクトル線に分解 されることができない擬似連続光的なスペクトル列が観測 される.図2の10-45Å領域では

- (1) 6g-4f (20-40Å) および 5g-4f (20-45Å) 遷移 (4s²4p⁶4d¹⁰4f^q 電子配位:W¹⁹⁺-W²⁷⁺)
- (2) 5f-4d (18-30Å) および 5p-4d (20-45Å) 遷移 (4s²4p⁶4d^q 電子配位:W²⁷⁺ - W⁴³⁺)

を有する UTA が支配的になる.中心電子温度と共にその 形が大きく変化することがわかる.タングステンイオンの プラズマ中での価数分布やその径方向分布が電子温度によ



図2 LHD で観測される 10-45 Å領域タングステンイオン EUV スペクトル、スペクトルは6g-4f, 5g-4f, 5f-4dおよび5p-4d 遷移の重ね合わせになっている.タングステンペレット入 射後に観測したスペクトルを中心電子温度のパラメータと して温度順に((b)から(g)まで)示してある.図(a)はタン グステンペレット入射前の参照スペクトルを示す.

り大きく変化するが、電子配位が同じであれば(4fもしく は4d軌道に存在する電子数のみが異なる)たとえ価数が異 なっても似たような波長領域にスペクトルが放射されるた め、図に示すような変化が観測される.UTAは電子温度が 低くなるにつれて長波長側へ移動する.すなわちタングス テンイオンの価数が低くなるに従い(4fもしくは4d軌道に ある電子数が多くなるに従い)、放出されるスペクトル線 の波長は長くなる.しかしながら、図をみて明らかなよう に個々のスペクトル線を同定することは不可能であり、こ れがUTAと呼ばれる所以である.図2と同様に図3の45-70Å領域では

- (1) 4f-4d (45-65Å) 遷移 (4s²4p⁶4d^q4f^r 電子配位)
- (2) 4d-4p(60-70Å) 遷移(4s²4p^q4d^r 電子配位)

を有する UTA が支配的となる. この波長領域では外見上 のスペクトルの変化は図2ほど大きくはないが,0.4 keV 以下のスペクトルでは線スペクトルが完全に消失し,ほぼ 完全な擬似連続光となるのが特徴的である. これらの結果 から上に述べた電子配位を有するタングステンイオンの分 光診断は非常に困難であることが容易に理解できる.

LHD で得られたタングステンイオンの UTA スペクトル を単独で理解するのは難しいので, CoBIT [14] で観測され たスペクトルを参照する. CoBIT から得られた EUV スペ クトルを図4(a)および(b)に示す. 図4(a)および(b)はそ れぞれ950 eV および1370 eV のビームエネルギーのところ で観測した結果である. 得られたスペクトルを HULLAC Front Runner

コード[15]を用い単一の電子エネルギーを仮定して解析した.結果を図中に陰影表示として示す. CoBIT で観測したスペクトルは6g-4f, 5g-4f, 5f-4d および5p-4d という4つの 遷移過程を考慮することによっておおよそ理解することが



図3 LHD で観測される45-70Å領域タングステンイオン EUV スペクトル.スペクトルは4f-4dおよび4d-4p遷移の重ね合 わせになっている.タングステンペレット入射後に観測し たスペクトルを中心電子温度のパラメータとして温度順に ((b)から(g)まで)示してある.図(a)はタングステンペ レット入射前の参照スペクトルを示す. できる. この4つの遷移スペクトルの重ね合せをLHDで 観測したスペクトルと比較した結果,図4(c)を得る. LHDで観測しているスペクトルは空間分布を有するプラ ズマの線積分値なので,スペクトルには異なった温度領域 から放射された多くの異なった価数イオンからの線スペク トルが混在している.しかしながら,このように CoBIT でのスペクトル解析結果をLHDスペクトルに利用するこ とで,LHDのタングステン UTA スペクトルの構造が良く 理解できるようになる.高Z不純物からの複雑なスペクト ルを解析するためにはCoBIT やEBITで得られた知見が非 常に有用となる.

4.3 Zn様タングステン(W⁴⁴⁺)を用いた定量的解析

Zn 様 (W⁴⁴⁺) および Cu 様 (W⁴⁵⁺) タングステンイオン は下記の示すように非常に単純な電子配置を有している.

- (1) Zn \notin (W⁴⁴⁺) : 1s²2s²2p⁶3s²3p⁶3d¹⁰4s²
- (2) Cu \notin (W⁴⁵⁺) : 1s²2s²2p⁶3s²3p⁶3d¹⁰4s

すなわち主量子数n=3までの軌道は埋まっているので、 スペクトルは

- (1) Zn \notin (W⁴⁴⁺) : 4s²¹S₀- 4s4p ¹P₁ (60.930 Å)
- (2) Cu 様 (W⁴⁵⁺): 4s ${}^{2}S_{1/2}$ 4p ${}^{2}P_{3/2}$ (62.336 Å),

 $4s^{2}S_{1/2} - 4p^{2}P_{1/2}$ (126.998Å)

のように実質上, Zn様イオンはBe様イオンと, Cu様イオ ンはLi様イオンと同等となる. 波長は文献[9]を参照し た. これらのイオンから放射されるスペクトルの数は非常 に限定され, 先に述べたUTAのような形態をとらず, それ ぞれ孤立したスペクトル線となる. もしそのスペクトルの



図4 電子ビームイオントラップ装置・CoBIT から得られたタングステンスペクトル(実線:図(a)ビームエネルギー 950 eV,図(b) 1370 eV)と HULLAC コードを用いて解析した 6g-4f,5g-4f,5f-4d および 5p-4d 遷移スペクトル構造(陰影表示).図(c)は LHD で得られたスペクトル(実線)と CoBIT データを基にして HULLAC コードで解析したスペクトル構造(陰影表示)の比較.

Journal of Plasma and Fusion Research Vol.89, No.5 May 2013

波長位置に他のタングステンイオンスペクトルが混在して いなければタングステンイオンのプラズマ診断が可能となる.

実験では Zn 様タングステンイオンの方がより低い電子 温度で観測できるので、それに的を絞って計測を開始し た.結果を電子温度のパラメータとして図5に示す.電子 温度が 2.3 keV 以上になると 61 Å付近にスペクトル線が現 れ、3 keV を越すとその強度が極端に弱くなることがわか る.おおよそ 2.3 $\leq T_e \leq 3.2$ keV の領域で観測することがで き、Zn様タングステンイオンからの線スペクトルと推測で きる.高電子温度領域では Zn 様タングステンイオンの空 間位置がプラズマ外側へ移動するのでスペクトル強度は弱 くなる.しかし図からは 60.9 Åの Zn 様タングステンスペク トルの長波長側に他のスペクトルが混在している様子が伺 える.61付近のスペクトル構造の詳細を図5(f)に示す [16].60.9 Åの Zn 様 タングステンの長波長側に Ge 様 (W⁴²⁺) および Ga 様 (W⁴³⁺) イオンからのスペクトルが近 接して存在していることがわかる.

一方, Zn 様タングステンの波長位置である 60.9Å付近に は他の Zn 様タングステンイオンスペクトルが禁制線とし て存在する.また,同時に同様の波長位置に Cu 様 (W⁴⁵⁺) タングステンも許容線として存在する.これを確認するた め HULLAC コードで解析した.結果の一例を図6に示す. 図6(a)は Zn 様許容線(60.6Å)および磁気双極子禁制線 (62.0Å)を,図(b)は Cu 様許容線(62.1Å)を示す.波長 はHULLAC コードで計算したものをそのまま示してある. 実験で得られた Zn 様許容線の波長は 60.9Åであり,



 図5 異なった中心電子温度における Zn 様タングステンイオン (W⁴⁴⁺:60.9Å) からの EUV スペクトル((a):1.85 keV, (b):2.35 keV,(c):2.70 keV,(d):3.05 keV,(e): 3.25 keV)の比較、図(f)は Zn 様(61Å)付近のタングステ ンスペクトルの詳細を示す。



図 6 61 Å付近の(a) Zn 様(W⁴⁴⁺)および(b) Cu 様(W⁴⁵⁺)タング ステンスペクトルの配置間相互作用を考慮した HULLAC コード計算.

HULLACの計算値とは異なっている.同様にCu様許容線 も実験値は62.3Åとなっている.Zn様禁制線の強度計算に は $4s^{21}S_0$ および $4p^{21}S_0$ 間の配置間相互作用が含まれてい る.もしそれを含めなければ禁制遷移なので強度はほとん ど無視できるほど小さくなる.図5に示したスペクトル線 強度の温度依存性をみると、 $T_e = 2.35$ keV の時にはZn様 許容線(60.9Å)は確認できるが62.3Åに位置するスペクト ルは見当たらない. $T_e = 2.7$ keVになって初めて62.3Åにス ペクトル線を確認できる.よって62.3Åに放射されるスペ クトルはCu様であることがわかる.したがってこのスペ クトルを用いても以下の解析が可能になると思われる.

価数 q⁺にある不純物密度を n_q とすると円筒座標での連 続の式は以下で示される.

$$\frac{\partial n_{\rm q}}{\partial t} = -\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r\Gamma_{\rm q}) - (\alpha_{\rm q} + \beta_{\rm q}) n_{\rm e} n_{\rm q} + \beta_{q+1} n_{\rm e} n_{q+1} + \alpha_{q-1} n_{\rm e} n_{q-1} , \qquad (1)$$

ここで、a および β はそれぞれ電離および再結合係数を表 す.用いた不純物輸送コードには速度係数として ADPAK 原子物理コード[17,18]を用いている.径方向の不純物イ オン束 Γ_q は拡散対流モデル (diffusive/convective model) を用いると

$$\Gamma_{\rm q} = -D \frac{\partial n_{\rm q}}{\partial r} + n_{\rm q} V, \qquad (2)$$

で表すことができる. ここでD およびV はそれぞれ拡散係 数および対流速度と呼ばれる. これらの式をもとにしてタ ングステンイオンの径方向分布を計算する. 拡散係数や対 流速度については不純物ペレットを用いてその値を既に計 測しており (D=0.2 m²/sおよびV=-1 m/s),今回はそれ ら既知の値を使用した[19,20].実際には高Zイオンは価数 間の電離エネルギー差が比較的小さく,またプラズマ中心 でも不純物イオンは完全電離状態には程遠いので,特に不 純物の中心集中等がなければ不純物の径方向分布は輸送係 数の大きな関数とはならず,主に電子温度分布に依存す る. 結果として高Z不純物イオンのプラズマ中での価数分 布は電離および再結合係数に大きく依存することになる.

Zn 様タングステンイオンについて計算した結果の一例 を図 7 に示す.中心密度を 4×10¹³ cm⁻³,中心電子温度を

Front Runner

4.6 keV, タングステン量を電子密度の 0.01% と仮定し計 算した. 図7 (a) は W⁴⁴⁺密度分布の拡散係数依存性を示 すが,LHDの通常放電における拡散係数の範囲内 $(0.1 \le D \le 0.2 \text{ m}^2/\text{s})$ では分布がほとんど変化しない.また 図7 (b) に示す対流速度についても同様に $V \le -2 \text{ m/s}$ の範 囲であまり変化しないが,LHDでは不純物の原子番号が増 大するほどより大きな対流速度依存性が観測されており, その空間分布も含めて今後の研究課題となる.図7 (c) は W⁴⁴⁺密度分布の電子温度依存性を示すが,温度によって 密度分布は当然大きく変化する.

Zn様タングステンイオンに関する速度励起係数を調べ るために、タングステンペレット入射後の温度回復時間帯 を利用して電子温度とZn様タングステンスペクトル強度 の関係を解析した.図8(a)および(b)はそれぞれタングス テンペレット入射後の電子密度および電子温度時間変化を 示す.ペレットをt=3.85sに入射している.タングステン ペレットの密度上昇はほぼその主材料である炭素で決まっ ており、1.2 mm⁴×1.2 mm^Lサイズのペレットの場合、すべて がプラズマ中に閉じ込められるとおおよそ $\Delta n_e = 3 \times 10^{13}$ cm⁻³ の電子密度上昇を得る.図からほぼ 60%程度のペレット 粒子が密度上昇に寄与していることがわかる.入射した炭 素およびタングステンイオンが減少し始める、ペレット入 射後 0.5 秒あたりより電子温度が回復し始める.そこで陰 影部分で示したt=4.4-4.8sの時間帯を利用して電子温度



図7 W⁴⁴⁺タングステンイオンの径方向分布の計算値.図(a)は 拡散係数、図(b)は内向き対流速度および図(c)は中心電子 温度の関数として計算.

とZn様タングステンスペクトル強度の関係を図8(c)に示 す.ここで得られた実験値(黒丸)と図7に示した計算値 (実線)とは電子温度依存性が大きく異なっていることが わかる. 実験値は T_e = 2.8 keV で Zn 様タングステン強度が 最大値を示すのに対し計算値は T_e =4.5 keV で最大値を示 す. 計算では W⁴⁴⁺までの電離を実現するためにより高い 電子温度を必要としている. 原因はタングステンイオンの 分布を不純物コードで計算する際の電離および再結合速度 係数の不確かさによる. ADPAK コードにおける高乙原子 に対する速度係数の誤差は ASDEX での実験 [5] でも確か められており、LHD での結果は ASDEX と同様の傾向を示 している. 電離係数は一般的に大きな誤差を含んでいない とされており、計算値と実験値の相違は再結合係数の誤算 に起因し、W⁴⁴⁺の場合、ADPAK コードの再結合係数が実 際よりも過大評価されている. 再結合係数の誤差はタング ステンの各価数で異なり、過大評価と過小評価が混在して いる模様である.現状では図8(c)にみられるように速度 係数の誤差は非常に大きく、この基本的な問題を解決しな い限り核融合プラズマでのタングステンに対する不純物輸 送を研究することは不可能である. 早急により正しい速度 係数をすべてのタングステンイオン価数(正確にはプラズ マ中心に存在するタングステンイオンより低い価数)にお いて求めることが強く要請されている.

LHD では Zn 様タングステン(4p-4s 遷移:60.9Å)の径 方向分布は空間分解 EUV 分光器を用いて観測している [21].分光器の絶対感度は LHD の比較的高密度放電から 放射される可視および EUV 領域の制動放射連続光分布を 比較することにより精度よく求められている[22].観測し



図8 タングステンペレット入射(t=3.85秒)後の電子密度(図
(a))および電子温度(図(b))の時間変化.図(c)はZn様
(W⁴⁴⁺)タングステンスペクトル(60.9Å)強度を電子温
度に対して作図したもので(黒丸),図(b)の陰影部分
(t=4.4-4.8秒)の電子温度回復時を利用している.同時に
不純物輸送コードを用いて得られたW⁴⁴⁺イオン密度の電
子温度依存性も示す(実線).

たZn様タングステンスペクトル強度分布の一例を図9(a) に示す.単位フレームあたり130msのCCD検出器露光時 間で十分な強度を有したスペクトル分布観測が可能とな る.強度分布はプラズマ中心にピークした形状を有し,Zn 様タングステンイオン(W⁴⁴⁺)がプラズマ中心部に局在し ていることを示す.不純物輸送コードとの比較のために強 度分布はアーベル変換の手法を用いて磁気面関数として局 所発光強度分布に再構成した.結果を図9(c)の実線で示 す.解析した局所発光強度分布はρ=0.7付近に新たなピー クを示し,計測したZn様スペクトルに低価数のタングス テンスペクトルが混在している可能性を示唆している.し かし,現状では確かな原因は不明であり,解明には更なる 実験研究を必要とする.

次に不純物輸送コードを用いて Zn 様タングステンスペ クトル強度分布を計算する.計算に必要な Zn 様タングス テン4p-4s遷移の放射強度係数にはHULLACコードを用い た.結果を図9(b)に示す.計算ではタングステン密度を 電子密度の 0.01% と仮定している.電子温度が上昇するに 従いプラズマ中心に局在した Zn 様タングステンの局所発 光強度が増大し, $T_e = 4.6 \text{ keV}$ 付近で最大値を取る.その後 は分布がホローになり Zn 様タングステンはプラズマ中心 に存在しなくなる.そこでここでは $T_e = 4.6 \text{ keV}$ での計算 値を実験値との比較検討に用いる.図9(c)に示した計算 値と実験値の比較から Zn 様タングステンのプラズマ中で



図9 Zn様タングステン 4p-4s 遷移スペクトル空間分布の(a)観 測値および(b)計算値.計算では電子密度に対して 10⁻⁴の タングステン密度を仮定.実験値と4.6 keVでの計算値を比 較した結果(図(c))、W⁴⁴⁺密度が電子密度に対して 1.4×10⁻⁴と決定できる.

のイオン密度は電子密度の 0.014 %と推測できる. すなわ ち $n_e = 4 \times 10^{13}$ cm⁻³の電子密度に対して Zn 様タングステ ンイオン密度, $n (W^{44+})$ は 5.6×10⁹ cm⁻³となる. これをも とにプラズマ中に混入したタングステンイオン全量を求め ると 3.5×10¹⁰ cm⁻³($n_W/n_e = 8.8 \times 10^{-4}$)と見積もることが できる. 平均イオンモデル[18,23]を用いてタングステン イオンからの全放射量 P_{rad} (W)を求めると,おおよそ P_{rad} (W)=4 MW となる. 実験では放射損失はタングステ ンペレット入射後 3-4 MW という値が得られており, Zn 様タングステンスペクトル線強度分布から求めた放射損失 とかなりよい一致を示した. 以上の結果より, Zn 様もしく は Cu 様タングステンスペクトルを用いれば、タングステ ンイオンの定量的な解析が実行可能であることが明らかと なった.

4.4 タングステン禁制線を用いた高エネルギー イオン・アルファ粒子計測の可能性

磁気双極子禁制線(M1)は原子番号と共に遷移確率が大 きくなり,高乙原子イオンでは比較的容易に禁制線を観測 できるようになる.さらに高乙原子では禁制線の波長は多 価イオンであっても可視領域で発光する多くのスペクトル 線が存在する.例えばTi様M1遷移はその典型である [24].もしタングステンの多価イオンを可視分光により観 測することができれば真空を必要とするEUV分光と比較 して大きな長所を発揮する.特にITERのような燃焼プラ ズマではトリチウムや中性子の観点から,計測機器が本体 装置と真空を共有することなく光ファイバーで可視光を別 室まで伝送できる可視分光の利便性ははるかに大きい.こ れに加え,高乙多価イオンの原子構造に関する原子物理学 上の重要課題もあり,高乙多価イオンの禁制線に関する研 究が最近盛んに行われている[25,26].

一方,禁制線は波長が長い(遷移エネルギーが小さい) ので、そのスペクトル線強度には電子衝突励起と共にイオ ン衝突励起が重要となる. Fe XVIII 磁気双極子禁制線を例 として、イオン衝突励起係数を図10(a)に示す、衝突イオ ンとして陽子,重水素,三重水素及びアルファ粒子を考え る.電子励起の場合にはかなり低エネルギー領域で励起係 数が低下するが、イオン励起の場合には速度が遅いため図 で明らかなように高エネルギー領域まで比較的大きな励起 係数が維持される。すなわちプラズマ中に高エネルギーイ オンが存在していれば禁制線のスペクトル線強度がその影 響を受けることになる.もちろんその影響は高エネルギー イオンの密度に大きく依存する.通常,許容線(E1)のス ペクトル線強度は電子励起が主な励起過程になるので、許 容線と禁制線の強度比(E1/M1)は高エネルギーイオンの 密度の関数となる.F様 Mo(Mo XXXIV: Mo³³⁺)および Xe (Xe XLVI: Xe⁴⁵⁺) について計算した一例を図10(b)に 示す.ここではアルファ粒子の密度を電子密度の1%とし, $T_{\rm e} = T_{\rm i} = 10 \text{ keV}$ および $n_{\rm e} = 1 \times 10^{14} \text{ cm}^{-3}$ のプラズマパラ メータを仮定している.Xe XLVIの計算結果ではアルファ 粒子がない場合(実線)に比べてアルファ粒子がある場合 (点線)には若干強度比が変化する[27].しかし残念なが

Front Runner

らその差は非常に小さなもので図に示した例ではアルファ 粒子観測は難しいものと思われる.イオン温度が非常に高 いため,重水素や三重水素による禁制線励起が既に相当大 きくなり,アルファ粒子による禁制線励起を相対的に目立 たなくしている.詳しくは参考文献[25]を参照されたい.

高Z原子イオンには波長に関わらず非常に多くの禁制線 が存在する.うまく条件が整えばさらにアルファ粒子衝突 励起係数が大きく計測感度が高い強度比を発見できるかも しれない.現状での研究面での大きな問題はタングステン のような高Z原子に対するイオン衝突励起係数が存在しな い点にある.比較的原子番号の小さな鉄原子あたりまでし かイオン衝突励起係数がなく,図10(b)の計算においても 鉄原子での励起係数を外挿して計算に用いている.禁制線 を用いた高エネルギーイオンもしくはアルファ粒子計測の 更なる研究には高Zイオンの禁制線に対するイオン衝突励 起係数の理論計算が待たれる.

4.5 まとめ

トカマク装置を用いた多くのタングステンに関する研究 が報告されてきており、タングステンスペクトルに関する 知見も徐々に深くなってきたが、未だ定量的な解析は行わ れてこなかった.LHDでタングステンスペクトルの研究を 開始し、Zn様もしくはCu様タングステンを用いることに より高温プラズマでのタングステンの定量的解析の可能性 を見出した.しかしながら、励起係数、特に再結合係数の 不確かさが原因となり、不純物コードを用いてタングステ ンの振る舞いを解析できるまでには至っていない.本章で はタングステンペレット入射後の温度回復期間を利用して



図10 (a)F 様 FeXVIII 磁気双極子禁制線(M1)の水素(p),重水 素(d),三重水素(t)およびアルファ粒子(a)衝突励起係 数,(b)F 様 MoXXXIV(Mo³³⁺)およびXeXLVI(Xe⁴⁵⁺) M1 遷移の電気双極子許容線に対する強度比. 再結合係数を実験的に決定する手法を紹介した.今後実験 や解析をさらに進め,再結合係数の評価を継続していく予 定である.これらを整備することができれば高 Z 原子であ るタングステンイオンの輸送に関する研究を開始すること ができる.

謝辞

最後にタングステンスペクトル研究の LHD での実験に 際して LHD 実験グループの皆様には大変お世話になり, ここに感謝いたします.また,不純物ペレットの入射やス ペクトル観測に関して総研大・博士課程学生の王二輝君お よび黄賢礼君に手伝っていただいた.HULLAC コードの 実行に関しては核融合科学研究所・村上泉氏にお世話にな りました.ここに謝意を表します.なお,本研究の一部は 科学研究費補助金・基盤研究(A)23246165および基盤研究 (B)23340183の援助の下に行った.また,一部の実験につ いては A3 フォーサイトプログラムの支援を受けた(This work was partly supported by the JSPS-NRF-NSFC A3 Foresight Program in the field of Plasma Physics (NSFC: No.11261140328).).

参考文献

- [1] R. Stambaugh et al., Nucl. Fusion 39, 2137 (1999).
- [2] R. Neu et al., Nucl. Fusion 45, 209 (2005).
- [3] J. Roth *et al.*, Plasma Phys. Control. Fusion 50, 103001 (2008).
- [4] K. Asmussen et al., Nucl. Fusion 38, 967 (1998).
- [5] T. Pütterich *et al.*, Plasma Phys. Control. Fusion **50**,085016 (2008).
- [6] J. Yanagibayashi et al., J. Phys. B 43, 144013 (2010).
- [7] K. Mori et al., At. Data Nucl. Data Tables 23, 195 (1979).
- [8] A. Thoma *et al.*, Plasma Phys. Control. Fusion **39**, 1487 (1997).
- [9] A.E. Kramida and T. Shirai. At. Data Nucl. Data Tables 95, 305 (2009).
- [10] R. Katai et al., Jpn. J. Appl. Phys. 46, 3667 (2007).
- [11] M.B. Chowdhuri et al., Rev. Sci. Instrum. 78, 023501 (2007).
- [12] M.B. Chowdhuri et al., Appl. Optics 47, 135 (2008).
- [13] M.B. Chowdhuri et al., Plasma Fusion Res. 2, S1060 (2007).
- [14] H.A. Sakaue et al., J. Appl. Phys. 109, 073304 (2011).
- [15] A. Bar-Shalom *et al.*, J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transfer 71, 169 (2001).
- [16] T. Pütterich et al., J. Phys. B 38, 3071 (2005).
- [17] D.E. Post et al., Phys. Plasmas 2, 2328 (1995).
- [18] D.E. Post and R.V.Jensen, Data and Nucl. Data Tables 20, 397 (1977).
- [19] H. Nozato et al., Phys. Plasmas 11, 1920 (2004).
- [20] H. Nozato et al., Phys. Plasmas 13, 092502 (2006).
- [21] C.F. Dong et al., Rev. Sci. Instrum. 81, 033107 (2010).
- [22] C.F. Dong et al., Rev. Sci. Instrum. 82, 113102 (2011).
- [23] T. Putterich et al., Nucl. Fusion 50, 025012 (2010).
- [24] E. Biemont et al., J. Phys. B 34, 1941 (2001).
- [25] R. Katai et al., Plasma Fusion Res. 2, 006 (2007).
- [26] R. Katai *et al.*, J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transfer 107, 120 (2007).
- [27] S. Morita et al., Plasma Sci. Tech. 12, 341 (2010).