研究最前線

ビーム放射分光が拓く MHD・乱流揺動の時空間構造

Development of Beam Emission Spectroscopy: Clarifying Spatiotemporal Structure of MHD and Turbulent Fluctuations

小林進二

KOBAYASHI Shinji 京都大学 エネルギー理工学研究所 (原稿受付:2016年9月7日)

ビーム放射分光(Beam Emission Spectroscopy: BES)法は、加熱・計測用の中性粒子ビームがプラズマ中の イオン及び電子と衝突することで励起し、その後脱励起する際の輝線(ビーム輝線)を検出する.ビーム輝線は ビーム速度に応じてドップラーシフトするため背景の輝線と分離ができることから、ビームとプラズマが交差す る領域の局所的な密度揺動を計測することができる.この特長を生かし、トーラス装置(特にトカマク)では MHDや乱流揺動計測の強力なツールとして発展してきた.本稿ではビーム放射分光計測の原理から、揺動計測 を指向した装置の設計手法、光学機器等の開発の現状を説明し、トーラス装置における MHD・乱流揺動計測の 適用例を紹介する.

Keywords:

Beam emission spectroscopy, density fluctuation, MHD instability, turbulent fluctuation.

1. はじめに

プラズマは電磁流体であり,プラズマ中に発生する不安 定性は揺らぎの持つ波長の空間的なスケールによって,巨 視的~微視的不安定性と呼ばれる.これらの不安定性が成 長すると閉じ込め・輸送が劣化するため,揺らぎ(揺動) の構造を計測し,発生のメカニズムを理解することが重要 となる.近年,自発的に発生するゾーナル流が乱流や輸送 の自己制御性に重要な役割を果たすことが明らかになり [1,2],L-modeからH-modeへの遷移をトリガーする機構 として微視的乱流とゾーナル流の役割に注目が集まるよう になった[3-5].そのため乱流揺動の時空間構造を高精度 で計測することの必要性が高まっている.

一般的なトーラス型磁場閉じ込めプラズマにおいて,乱 流揺動による温度・密度・電場(電位)・流速などの揺ら ぎの強さは,それら物理量の平均値の0.1%のオーダーで ある.たとえば水のような流体の温度揺動の測定を想定し てみると,300 Kの流体の中で,速い時定数で変化する温 度の揺らぎを0.3 Kの精度で,且つその空間構造を計測す るようなものである.一見しても計測・解析方法を工夫す る必要があり,さらに高温なプラズマで内部揺動を観測す る場合には非接触法が必要となる.非接触法による乱流揺 動の代表的な計測手法として,重イオンビームプローブ法 [6],電子サイクロトロン放射計測法[7],反射計法[8], そしてビーム放射分光(Beam Emission Spectroscopy: BES)法[9-11]が挙げられる.BES 法は,中性の水素やLi 等の粒子ビームがプラズマ中のイオン及び電子と衝突する ことで励起し,その後脱励起する際の輝線(ビーム輝線) の揺動成分を検出する[9].原理の詳細は2章にて述べる が,動的ビーム計測の一つである.ビーム輝線はビーム速 度に応じてドップラーシフトするため,視線を最適に選ぶ と背景の輝線と分離ができることから,ビームとプラズマ が交差する領域の局所的な密度揺動を計測することができ る.この特長を生かし,多くのトーラス装置で MHD 揺動 や乱流揺動の計測に用いられてきた[9,12-14].

本稿では第2章で中性の粒子ビームを利用した動的ビー ム計測およびBES法の原理について述べる.第3章では視 線設計方法,ビーム輝線シミュレーションを用いた設計例 を述べた後,各装置で用いられている対物・伝送光学系を 紹介する.第4章では分光光学系および受光素子開発につ いて述べる.第5章ではMHD 揺動の解析手法を述べ,乱 流揺動計測の測定結果例を紹介する.最後に第6章で本稿 のまとめを述べる.

2. ビーム放射分光法の原理

中性の粒子ビームを用いた動的分光は,利用する原子過 程により得られるプラズマの諸量が異なってくる.詳しく は文献[15]を参考にされたい.BES 計測の場合,プラズマ 中の背景の電子・イオンとの衝突励起による輝線(ビーム 輝線)を計測する.初期の動的ビーム分光は1980年代に Nagoya Bumpy Torus で行なわれた,門田・藤田らのLi ビームを用いたビームプローブ分光による密度分布計測ま でさかのぼることができる[15,16].この診断では4 keV

Institute of Advanced Energy, Kyoto University, Uji, KYOTO 611-0011, Japan

author's e-mail: kobayashi@iae.kyoto-u.ac.jp

Front Runner

に加速した中性のLiビームをプラズマ中に入射し,電子との衝突励起によるLiの輝線(670.8 nm)が観測されている. 視線を空間方向にスキャンすることで,密度の径方向分布 を計測する試みがなされた.文献[15]では輝線強度が十分 高い場合には,電子密度揺動計測の可能性についても言及 されており,動的ビーム分光による揺動計測のアイデアが 見られる.

加熱用の水素の中性粒子ビーム入射(NBI)を利用した 密度揺動計測は、Fonckらによって米国のPBX-Mトカマク 装置で初めて試験された[9]. ヘリカル系では CHS におい て大石・門らにより初めて適用された[17]. 軽水素もしく は重水素のNBIをプローブビームとする BESでは、取り扱 いの簡便さからビームと背景プラズマとの衝突励起による H_a(もしくは D_a)の輝線を計測する例がほとんどである. たとえば軽水素プラズマに中性の軽水素ビームを入射する 場合、

 $\begin{aligned} \mathrm{H}_{\mathrm{beam}} + \mathrm{e} &\rightarrow \mathrm{H}_{\mathrm{beam}} \left(n = 3 \right) + \mathrm{e} \\ \mathrm{H}_{\mathrm{beam}} + \mathrm{p} &\rightarrow \mathrm{H}_{\mathrm{beam}} \left(n = 3 \right) + \mathrm{p} \\ \mathrm{H}_{\mathrm{beam}} \left(n = 3 \right) &\rightarrow \mathrm{H}_{\mathrm{beam}} \left(n = 2 \right) + h\nu \end{aligned}$

となる. 図1に BES の概念図を示す. ビーム粒子の線スペ クトルhv はビーム輝線と呼ばれ, ビーム速度と視線とのな す角度に依存してドップラーシフトするため, 背景の H_a 光との分離が容易となる.

ビーム輝線の強度 *I*_{BE} はコロナモデルを仮定すると以下 の式で表すことができる.

$$\begin{split} I_{\rm BE} = &\int dl \, \frac{A_{32}}{A_{32} + A_{31}} \big(n_{\rm i} n_{\rm beam} \sigma_{\rm i} v_{\rm beam} \\ &+ n_{\rm e} n_{\rm beam} \left\langle \sigma_{\rm e} \left| v_{\rm beam} - v_{\rm e} \right| \right\rangle \big) h \nu \varepsilon S \varDelta \Omega / 4\pi \quad (1) \end{split}$$

ここで、 n_i , n_e , n_{beam} , σ_i , σ_e , v_{beam} , v_e はイオン密度,電 子密度,ビーム密度,イオンおよび電子による反応断面積, ビーム速度および電子の速度である.イオンの熱速度は ビーム速度と比べて十分遅いため無視した.電子の場合は その熱速度がビーム粒子の速度と比べ無視できないため, 電子のマクスウェル速度分布を仮定した場合の両者の相対 速度を考慮して、反応速度係数 $\langle \sigma_e | v_{beam} - v_e | \rangle$ を用いる. A_{ij} , hv, ϵ , dl, S, $\Delta\Omega$ は主量子数 i 順位から j 順位への自 然放出係数,フォトンエネルギー、レンズ・フィルター等 の光学機器の透過率,視線方向の積分経路,観測する断面





積および、立体角である.ドップラーシフトの大きさ $\Delta\lambda$ は $\Delta\lambda = \lambda_0 v_{\text{beam}} \cos \theta / c$ で表される.ここで λ_0 、 θ および c はそれぞれ輝線の波長(Ha 線スペクトルの場合 656.3 nm)、ビームと観測視線とのなす角度および光速で ある.ビーム密度はプラズマ中のイオン・電子によるイオ ン化、荷電交換反応等により減衰する.加えて密度揺動に よるビーム密度減衰の積分効果があるため、ビーム輝線強 度は厳密にはプラズマ密度に比例しない.すなわちビーム 密度の変化が無視できる場合にのみビーム輝線強度とプラ ズマ密度との比例関係が成り立つ.また NBI イオン源に起 因するビーム自体の揺動も考慮する必要がある.このた め、データ解析法等を用いてビーム密度の影響を取り除く 必要がある.一般的にはビーム輝線強度の揺動成分 I_{BE} をその時間平均値 (I_{BE}) で割ることで、イオン密度または 電子密度の揺動を評価する.

$$\frac{\tilde{I}_{\rm BE}}{\langle I_{\rm BE} \rangle} = \frac{\tilde{n}_{\rm p}}{n_{\rm p}} \frac{1}{1 + n_{\rm p} D_3 / A_3} \tag{2}$$

ここで \tilde{n}_p/n_p はプラズマ密度揺動レベル, n_pD_j は衝突によるj順位から他順位への遷移速度である.大型トカマク実験装置程度のプラズマパラメータでは, $\tilde{I}_{BE}/\langle I_{BE}\rangle \sim 1/3 \bar{n}/n$ が広く用いられているが,実際はレート方程式を解く必要があり,文献[9]を参考にされたい. BES装置の設計において重要な点として,以下の2点が挙げられる.1.輝線強度に含まれるイオンおよび電子励起による発光の割合.2.自然放出係数に伴うビーム粒子の飛程の効果である.下記,それぞれについて詳しく述べる.

輝線強度に含まれるイオンおよび電子励起による発光の 割合はビームのエネルギーと電子温度に依存する.図2に 軽水素ビームにおけるビームエネルギーに対する反応断面 積を示す.参考のため、イオンと軽水素ビームとの荷電交 換反応およびイオン・電子衝突による電離の反応断面積も 示す.大型トカマク装置のように1keV以上の電子温度で 100 keV 程度のビームエネルギーの場合、イオンによる励 起項が支配的となるが、電子温度が1keV 程度でビームの



図 2 中性粒子ビームとイオン・電子との衝突断面積.電子の場合は反応速度係数(*σ*_e|*v*_{beam}-*v*_e)をビーム速度*v*_{beam}で除すことで実効的な反応断面積とした.

加速電圧が 30 kV 程度の場合には、イオン励起、電子励起 の割合はほぼ同程度となる. 観測する物理量(密度揺動) がどの物理過程によるか、観測対象とするプラズマのパラ メータに注意を払う必要があろう.

後者の自然放出によるビーム粒子の飛程の影響である が、これは励起から輝線の放出までの間にビームはその速 度で進むため、観測した輝線は必ずしも観測場所の密度揺 動を反映しないことに起因する.レート方程式を用いた解 析により、励起した粒子のポピュレーションの実効的な自 然放出係数が評価されている[9].n=3の順位に励起した ビーム粒子は他の順位への遷移や電離が起こるため、実際 にはn=3から2への自然放出係数から求められる遷移時 間より励起粒子の寿命は実効的に短くなる.前出の PBX-Mトカマクで50-60 keVのNBIの場合には、励起し たビーム粒子の飛程距離は1 cm 以下であると報告されている.

3. 視線・対物光学系の設計

ビーム輝線の揺動成分を計測するためには,高いビーム 輝線強度が必要となる.このためには式(1)右辺の係数 ($\epsilon S \Delta \Omega$)を大きくする必要がある.一方で観測視線の面 積・立体角を大きくすることは一般的には空間分解能が悪 くなるため,両者はトレードオフの関係となる.この問題 を解決するため,ビーム輝線をシミュレートすることで観 測視線を最適化する手法が広く用いられる.先に述べたと おりビーム輝線強度 $I_{\rm BE}$ は厳密にはプラズマの密度に比例 しないため,イオン・電子によるビーム密度の減衰を考慮 して $n_{\rm beam}$ の空間分布を評価し,ビーム輝線のシミュレー ションを行う.以下,ヘリオトロンJ装置用に著者らが開 発したビーム輝線シミュレーションを例に説明する.

ヘリオトロン J におけるビーム輝線のシミュレーション は図3に示す計算手順で行われる[18].まず真空容器・磁 気面形状を考慮してNBIのビーム軌跡をモンテカルロ法を 用いて評価し[19],ビーム軌跡からビーム密度の3次元分 布を得る.その後,背景プラズマおよび励起したビーム粒 子の飛程を考慮してビーム輝線の空間分布を評価する. 図4にヘリオトロン JのBESで用いているプローブビーム (BL1)のビーム密度の空間分布を示す.

視線最適化の方針において,原則として観測視線をビームと交差する領域で磁力線(磁気面)に沿わせることが重要である.例としてヘリオトロンJのプラズマ中心部(磁気軸)を観測する場合を挙げる.ヘリオトロンJは立体磁気軸配位であり,磁気軸は上から見ると四角形状で横から見ると曲線の形状となる(図5参照).ビームライン通過領域で磁気軸が直線的になる箇所が存在し,その直線の延長線上からビーム輝線を観測することで,視線の空間分解能を最適化することができる[18].

上記手法で決定した視線の観測箇所と、ビーム輝線の発 光位置との関係図を真空容器内ミラーからの距離の関数と して表した(図6).なおこの計算では、ビーム粒子が励起 後発光するまでの飛程距離が指数関数的に減衰するとし、 その1/e減衰長を1cmとして評価した.20視線を約1cm



図4 Heliotron Jの NBI (BL1) ビーム密度の分布.

おきに大半径方向に配置しているが、ヘリオトロンJ標準 配位ではそのうち16視線がプラズマ中を観測しており、磁 気軸中心から周辺部までを見込んでいる.たとえば観測視 線#1は、プラズマの周辺部をすばやく通過し、規格化小 半径r/a で0.1以下の領域を約50 cm 程度滞在した後、周辺 部へ抜けていく.このときビームと交差する領域(ビーム 輝線を観測する領域)は小半径が0.3以下であり、主に中心 部でのビーム輝線を観測している.一方で観測視線#13は 周辺部のビーム輝線を観測している.これらの視線では



図 5 ヘリオトロン J における BES 観測視線とプラズマ・NBI との関係.参考文献[18]より抜粋.



図 6 Heliotron J で設計した BES ビーム輝線発光位置と視線の通 過位置との関係.

ビームとのなす角度がおおよそ150度程度(青方偏移)であ り、大きなドップラーシフトが期待できる. ヘリオトロンJ の磁場配位は磁気シアが小さいため、複数の視線に対して もビームに対する観測視線のなす角度を変えなかったが、 磁気シアの大きい磁場配位で磁力線にそった視線を確保す る場合、磁力線のピッチにあわせて観測角度を変えること が必要になる可能性がある.

各視線上で観測されるビーム輝線をビームが励起した位 置に対して積算することで、どの空間位置での密度揺動を 観測しているか調べることができる.図7に各視線で観測 されるビーム輝線の発光強度を励起位置の関数としてプ ロットした.励起位置の分布は周辺に向かって尾を引くよ うな形状で、これは強度は小さいが、より外側からのビー ム輝線を観測していることを示す.各視線の観測位置と空 間分解能は、この分布の重心と標準偏差から評価する方法 が妥当であると考えられる.図8に各視線に対する重心位 置をプロットし、その標準偏差をエラーバーとして示す [20].プラズマ中心から周辺部を観測する視線で空間分解 能 *Δr/a* < ±0.07 が実現されている.なお、今回の接線ビー ム・視線・磁場配位の位置関係では、励起後ビーム粒子は



図7 視線#1から#14における,規格化小半径 rhoに対する ビーム輝線強度分布.なお〈r〉は磁気面平均した半径. ([17より引用]).



その速度ベクトル方向に1 cm程度進んだとしても, ビーム と磁力線とのなす角度が平均的に25度程度であるため小半 径方向への変位が小さく, ビームの飛程の効果を考慮しな かった場合でも観測位置がほとんど変化しない.磁場配位 が変わると上記手法で決定した視線の観測位置も変わるた め,複数の配位で適用可能か確認を行っている.

視線が決まると次は対物・伝送光学系の設計となる. BESではレンズおよびミラーとバンドル光ファイバーで構成する光学系が広く用いられている[10,21,22]. DIII-D における初期のBESでは径方向×ポロイダル方向に 4×4の領域で計測していたのが順次改良され,現在は 8×8の領域を,より透過率の高いバンドルファイバーで 観測している[10,11].最近,明るい光学系の構築のため, レンズとミラーのみで対物・伝送光学系を構成するイメー ジング光学系も用いられるようになってきた[23].ヘリオ トロンJではコア径800 µm, NA0.22の大口径光ファイバー および4枚のレンズを組み合わることで,設計した視線を 実現している[20].

4. 分光光学系の設計

観測したビーム輝線を背景 H_a 光や不純物輝線と分離す るために分光する必要がある.BES では干渉フィルターを 用いた輝線検出が一般的に用いられている.干渉フィル ターはオーブン等の加温器を用いて温度制御することで、 中心波長をシフトさせることができるため、実験上の都合 でビーム加速電圧が変わった場合でも、ある程度は最適な 波長での観測が可能である.一方でその調整可能範囲は約 0.6 nm 程度であり、たとえば負イオン源を用いた NBI (N-NBI)の様に 100 keV 以上の高い加速電圧の場合、調整 可能範囲を超えてしまう場合がある.LHD の N-NBI をプ ローブビームとした BES では、ビーム輝線の大きな波長変 動にも対応できるように、分光器を用いた輝線検出が行わ れている[24].

ビーム輝線シミュレーションではビームの速度ベクトル から輝線スペクトルも評価することができ、これを実測と 比較することで分光光学系の設計に役立てることができ る. 図9にヘリオトロン」で観測された輝線スペクトルの 例を示す[18]. 651 nm-654 nmの範囲にFull Energy, Half Energy および 1/3 Energy 成分のビーム輝線が観測さ れた.シミュレーションでは Full Energy 成分のみ計算を 行ったが、実測との輝線拡がりの違いは分光器の装置幅お よびゼーマン効果に起因する.一般的に赤方偏移,青方偏 移どちらを選ぶかは背景の不純物輝線がどの程度ビーム輝 線に影響を与えるかによるため、事前に観測輝線近傍のス ペクトルを調べる必要がある.一般的には干渉フィルター でビーム輝線を分光するが、干渉フィルターの最大透過率 はその半値幅に依存するため,背景の輝線や不純物輝線と できるだけ離れていた方が効率が高い. ヘリオトロン Jの 場合, 1.5 nm もしくは2 nm の半値幅を持つ干渉フィルター を用いており、中心透過率は50%程度である.

5. 検出素子の開発

乱流揺動の様な微弱な揺らぎを計るためには、ビーム輝 線を高い効率で電気信号に変換する必要がある.初期の BESでは光電子増倍管が用いられていたが[9]、半導体素 子開発の進展に伴って、高量子効率・大面積の半導体素子 に移行している.DIII-Dでは光伝導型のフォトダイオード を低温冷却することで、低ノイズ・高変換率の検出器を開 発している[25].半導体中の電界によるアバランシェ増倍



図 9 ヘリオトロン J におけるビーム輝線スペクトルの観測例お よび、輝線シミュレーションとの比較[18].

効果を利用して高い増幅率を得るアバランシェフォトダイ オード(APD)も利用されている[26]. ヘリオトロンJ では APD ゲインの温度補償回路およびカットオフ周波数 200 kHzのプリアンプを内蔵したAPDモジュールを16台用 いており,これを1 MHz-14 bitのADCでデータ収集してい る[20]. KSTARでは8×2のアレイ型 APD を利用した 高量子効率・高速 APD カメラも用いられている[27].

揺動の特徴を調べる場合,位相速度の2次元分布から乱 流による渦の構造を得ることができるため[28], 揺動強度 の空間構造とともに位相差の構造も重要となる. ヘリオト ロンJでAPDの冷却によるノイズ低減の効果と、これが位 相差評価に与える影響を調べた[29].この試験では、中心 波長λ_{CWI} = 655 nm を持つ 2 つのLED を位相差π/8 rad を与 えた交流電圧電源で駆動し、それぞれを APD の入射光と して用いた.なお APD は低温恒温器で温度管理した. 図10(a)はf=80kHzでLEDを駆動し,APD出力に同周波 数帯でバンドパスフィルターをかけた信号の時間発展であ る.この場合の振幅強度 $(|\delta V_{APD}|)$ は 21 mV で、APD 温度は32℃であった.2信号の位相差の時間発展を得るた め、 ヒルベルト変換(後述)を適用することで瞬時位相差 を計算した(図10(b)参照).LED入力信号の位相差に対し て時間的な揺らぎが小さく、その標準偏差は0.002πと小さ い. 一方で振幅強度 | δV_{APD} |=2.5 mV の場合は位相差にば らつきが生じ、標準偏差が0.02πと一桁悪くなった (図10(c), 10(d)参照). 図11では, APD の振幅強度に対す る標準偏差の依存性を APD 温度32℃と - 26℃で比較した. このときの LED 駆動周波数は f=170 kHz であった.たと えば位相差評価の精度を0.01π(度数法で約2度)とする と、要求される APD の振幅強度は APD 温度32℃で4.2 mV であるのに対し、-26℃では3.5 mVと約2割程度の改善が 見込まれる. このような冷却の効果は微弱信号の場合には 有効であるが、APD およびそのアンプが発する電気的ノ イズよりフォトンノイズ(ショットノイズ)に起因するノ イズが支配的となる場合には、光量を最大限稼ぐための受 光・伝送および分光光学系の設計・制作が重要となる.



6. 密度揺動解析のための種々の手法の適用

得られた BES 信号に FFT や Wavelet 等の一般的なスペ

図10 微弱な APD 信号に対する位相差の精度評価試験結果[29].
(a), (b) f = 80 kHz における振幅強度 | δ V_{APD} | が 21 mV の場合の 2 つの APD 出力信号および両者の位相差の時間発展.
(c), (d) | δ V_{APD} = 2.5 mV における APD 出力信号および位相差.



図11 APDの冷却が位相差評価の精度に与える効果. APD動作温度を下げることにより、位相差のばらつきが低減する [29].

クトル解析法をベースとした解析手法を適用することで, 密度揺動の特性を調べることができる.基本的なスペクト ル解析手法は教科書や本学会誌の小特集・講座に詳しく記 載されているため,参考にされたい[30-33].はじめに一 般的に揺動強度の大きい MHD 揺動に対する解析例を紹介 する.二点相関法[34]は,ポロイダル方向もしくは径方向 の2視線間の位相差とその距離から揺動の周波数・波数ス ペクトルを得る手法であり,モードの特性を調べるために 用いられる.ここで2視線ab間の周波数・波数スペクトル S_{ab}(*f*,*k*)は

$$S_{ab}(f,k) = \frac{1}{M} \sum_{j=1}^{M} I_{\Delta k} [k - k^{j}(f)] \times \frac{|S_{a}^{j}(f) - S_{b}^{j}(f)|}{2} \quad (3)$$

で表される.ここで*M*, $S_a^j(f)$, はアンサンブル数, 視線 a における時刻 j でのスペクトル強度であり, 波数 $k^j(f)$ は位相差 $\Delta \phi^j \ge 2$ 視線間の距離 dx で $k^j(f) = \Delta \phi^j/dx$ で定義 される. なお, $I_{\Delta k}$ は

$$I_{\Delta k} [k - k^{j}(f)] = \begin{cases} 1 & \left(-\frac{\Delta k}{2} \le k - k^{j}(f) \le \frac{\Delta k}{2} \right) \\ & (\Delta k = 0.05) \\ 0 & (\text{other}) \end{cases} (4)$$

と定義される. ヘリオトロン Jの BES で試験的にポロイダ ル方向×径方向に2×16の視線で波数ベクトルの計測を 行った際の周波数・波数スペクトル解析結果の例を示す [35].図12は線平均密度が1×10¹⁹m⁻³のECH+NBIプラズ マで中心付近に観測された f=15-20 kHzのモードの周波 数・波数スペクトルである.ポロイダル方向の波数 k_{θ} が 0.4 程度であり,位相はイオン反磁性方向に回転してい る.ポロイダル方向の波数 k_{θ} の径方向分布から,ポロイダ ルモード数m=1ないし2が推定された.今回の計測では 2 視線間の位相差から評価したが,ポロイダル方向の視線 数を多くすることで,より推定精度を向上させることがで きる.なおプラズマ中心部に存在するモードは,磁気プ ローブのポロイダルアレイを用いたモード数の同定が困難 となる場合があり,このような手法が有効となる.

次にヒルベルト変換を利用したバースト的 MHD 揺動の 時空間構造の解析を紹介する. ヒルベルト変換は観測され る時系列の信号を複素平面上に解析接続するための操作で あり,主に時間変動する揺動の振幅や位相の解析に用いら れる. ヒルベルト変換升による時系列信号 I(t) から $\pi/2$ だけ位相のずれた信号 $\mathcal{H}[I(t)]$ を用いて,解析信号 $a(t) = I(t) + i \mathcal{H}[I(t)]$ を得る. $I(t) \ge \mathcal{H}[I(t)]$ は直交して いるため,解析信号は瞬時強度|a(t)|および瞬時位相 $\phi(t)$ を用いて $a(t) = |a(t)| Exp[i\phi(t)]$ と書き下せ,瞬時強 度・瞬時振幅を得ることができる. ヒルベルト変換の手法 はFFT のフィルター (ヒルベルトフィルター) により得ら れるため,文献[30]等を参考にされたい.文献[36]では,



高速イオン励起 MHD 不安定性によるバースト的揺動の BES 信号にヒルベルト変換を適用することで,MHD バー ストの時間・空間発展が得られている.この解析では単一 のモードであると仮定して密度揺動の2次元構造も推定さ れている.こういった時空間構造の解析によって,高速イ オン励起 MHD 不安定性によって引き起こされる高速イオ ンの異常輸送を理解・予測するための重要な知見を得るこ とができる.

最後に乱流揺動の解析例について述べる. BES による密 度揺動に対しても低周波の揺動と高周波の乱流揺動との相 関を調べるために, bi-spectrum 解析法や envelope 解析法 を用いることができる. bi-spectrum 解析は異なる周波数 をもつ波動の非線形結合を調べることができ, 医療や気象 観測等、自然界に見られる現象の波動解析など、広い分野 で用いられている[30, 37]. Envelope 解析では, 一般的に バンドパスフィルターを通した高周波揺動信号の振幅の時 間発展(Envelope)をヒルベルト変換等により求め、Envelope 信号と他の周波数帯(たとえば低周波数帯)の揺動と のコヒーレンスを調べる. Envelopeは揺動のパワーに相当 するため, 高周波揺動のパワーと低周波揺動との相関を調 べることができる. ヘリオトロン J の高密度 NBI プラズマ で H-mode 遷移が観測された放電で, BES 高周波 (40-150 kHz) 揺動信号に envelope 解析を適用した[38]. 遷移の直前に1-3 kHz の低周波揺動が観測されている時 間帯の16放電分をアンサンブル平均した. 高周波揺動の Envelope と低周波揺動の間に比較的高いコヒーレンスが 観測されており、高周波揺動のパワーと低周波揺動との位 相がそろっていることを示している.この時,低周波揺動 に伴って密度勾配も変化しているため、この現象が2つの 揺動の非線形結合を示しているのか、単に密度勾配の変化 に伴って高周波乱流の強度が変わっているだけなのかは判 別がつかないが、現在BESの2次元イメージング計測に向 けて機器を整備しており[29],現象の理解につながると期 待している.

高周波乱流の解析方法として,DIII-Dでは2次元密度揺動の計測データに粒子イメージ流速計測法(Particle Image Velocimetry: PIV)を適用し,乱流渦やレイノルズ応力の評価に用いている[39].この解析手法では実測結果を最も良く説明できる揺動のサイズ・速度ベクトル・強度を得ることができ,観測視線の空間分解能と比べて高解像度化された2次元密度揺動イメージが得られている[40].

7. まとめ

1990年代より始まった BES の開発によって微弱な揺動 を高精度で計測・解析する技術が進展し,乱流揺動を2次 元イメージとして視覚化することが可能になった.これに よりレイノルズ応力の評価を始めとして流体としてのプラ ズマの様相を理解することに大きく貢献している.BES は加熱もしくは計測用の中性の粒子ビームが必要であるた め、ラングミュアプローブや受動分光と比較すると小型の 実験装置では敷居の高い診断法であるが、一方でその"非 接触性","局所性","内部構造観察"という特徴によって 得られるメリットが大きく,水素に限らず粒子ビーム入射 装置が備えられている場合には導入を勧める.

BES 計測の開発において, 視線設計・光学設計が全体の 性能を決定する上で重要な要素である. ビーム輝線シミュ レーションは BES の設計を最適化する上で必須であるだ けでなく, 揺動の解析に最近用いられている乱流計測シ ミュレータとの比較, 粒子輸送解析への適用が可能であ る. この場合にはビーム密度の空間分布を逐一(各タイム スライスで) 求めるため手順が複雑になるが, BES の新た な応用例として発展が見込まれる.

謝辞

本稿の執筆にあたり,京都大学エネルギー理工学研究所 ヘリオトロンJ実験グループの協力を得た.ヘリオトロン Jにおける BES 装置の開発研究では,同研究所ゼロエミッ ションエネルギー研究拠点(ZE28B-11),同研究所附属エ ネルギー複合機構研究センター共同研究,科学研究費補助 金(基盤(C)15K06645)の支援を受けた.また,核融合科学 研究所双方向型共同研究(NIFS10KUHL030,NIFS13 KUHL053,NIFS12KUHL051,NIFS16KUHL071),同研究 所LHD計画共同研究(NIFS15KOCH001)のプログラムの 基,国内外の共同研究者から協力・助言を得た.ここに謝 意を表す.

参 考 文 献

- [1] A. Fujisawa, Nucl. Fusion 49, 013001 (2009).
- [2] P.H. Diamond *et al.*, Plasma Phys. Controlled Fusion **47**, R35 (2005).
- [3] G.R. McKee et al., Nucl. Fusion 49, 115016 (2009).
- [4] T. Estrada *et al.*, Plasma Phys. Controlled Fusion 51, 124015 (2009).
- [5] R. Moyer et al., Phys. Rev. Lett. 87, 135001 (2001).
- [6] A. Fujisawa et al., Phys. Rev. Lett. 93, 165002 (2004).
- [7] C. Watts, Fusion Sci. Technol. 52, 176 (2007).
- [8] M. Hirsch *et al.*, Plasma Phys. Control. Fusion **43**, 1641 (2001).
- [9] R.J. Fonck et al., Rev. Sci. Instrum. 61, 3487 (1990).
- [10] D. Gupta et al., Rev. Sci. Instrum. 75, 3493 (2004).
- [11] G.R. McKee et al., Plasma Fusion Res. 2, S1025 (2007).
- [12] R.J. Fonck et al., Rev. Sci. Instrum. 63, 4924 (1992).
- [13] D.R. Smith et al., Rev. Sci. Instrum. 83, 10D502 (2012).
- [14] A.R. Field et al., Rev. Sci. Instrum. 80, 073503 (2009).
- [15] 門田 清,藤田順治:分光研究 32,223 (1983).
- [16] K. Kadota et al., Jpn J. Applied Phys. 21, L260 (1982).
- [17] T. Oishi et al., Rev. Sci. Instrum. 75, 4118 (2004).
- [18] S. Kobayashi et al., Rev. Sci. Instrum. 81, 10D726 (2010).
- [19] S. Murakami et al., Trans. Fusion Tech. 27, 259 (1995).
- [20] S. Kobayashi et al., Rev. Sci. Instrum. 83, 10D535 (2012).
- [21] M.W. Shafer et al., Rev. Sci. Instrum. 77, 10F110 (2006).
- [22] T. Oishi et al., Rev. Sci. Instrum. 81, 10D719 (2010).
- [23] A.R. Field et al., Rev. Sci. Instrum. 83, 013508 (2012).
- [24] S. Kado et al., Rev. Sci. Instrum. 81, 10D720 (2010).
- [25] N.L. Schoenbeck *et al.*, Rev. Sci. Instrum. **81**, 10D718 (2010).
- [26] D. Dunai et al., Rev. Sci. Instrum. 81, 103503 (2010).

Front Runner

- [27] Y.U. Nam et al., Rev. Sci. Instrum. 83, 10D531 (2012).
- [28] G.R. McKee et al., Rev. Sci. Instrum. 81, 10D741 (2010).
- [29] S. Kobayashi et al., Rev. Sci. Instrum. 87, 11E519 (2016).
- [30] 日野幹雄:スペクトル解析ハンドブック (2004).
- [31] 間瀬 淳 他:プラズマ・核融合学会誌 74,579 (1998).
- [32] 大野哲靖 他:プラズマ・核融合学会誌 85,618 (2009).
- [33] 稲垣 滋 他:プラズマ・核融合学会誌 88,300 (2012).
- [34] J.M. Beall et al., J. Applied Phys. 53, 3933 (1982).

- [35] M. Kirimoto *et al.*, Plasma Conf. 2014, 19PA-037 (2014).
- [36] S. Ohshima *et al.*, Nucl. Fusion **56**, 016009 (2016).
- [37] Y.C. Kim and E.J. Powers. IEEE Trans. Plasma Sci. PS-7, 120 (1979).
- [38] S. Kobayashi et al., 15th Int. Workshop on H-mode phys. and transport barriers (Munich, 2015) Topic5, M9.
- [39] G.R. McKee et al., Rev. Sci. Instrum. 75, 3490 (2004).
- [40] https://fusion.gat.com/global/BES