シャフラノフシフトに影響された乱流輸送の規格化圧力依存性

Normalized pressure dependence of turbulent transport influenced by the Shafranov shift

中谷滉平¹,石澤明宏¹,中村祐司¹,前山伸也²,渡邉智彦² K. Nakatani¹, A. Ishizawa¹, Y. Nakamura¹, S. Maeyama², T.-H. Watanabe²

京大エネ科¹. 名大理²

Grad. Sch. of Energy Science, Kyoto Univ.¹, Dept. of Phys., Nagoya Univ.²

トカマクプラズマ中の乱流輸送のプラズマベータ依 存性を解析する (ベータは規格化圧力)。トカマクプラ ズマ中のイオン温度勾配(ITG)不安定性に駆動され た乱流輸送は、ベータ値の増加とともに抑制されると 考えられていた。しかし最近の研究で、シャフラノフ シフトが生じることで、ベータ値増加に伴い乱流輸送 は減少しないことが示された [1]。このシャフラノフシ フトの影響は、磁気シア s が大きい場合 (s~1) に大き く、小さい場合(*s* << 1)にはほとんど効かない。本 研究では、ベータ値の増大とともに乱流輸送が減少し ないことを JET#66404 (s = 0.7) などに対して示す。

ITG 不安定性の線形成長率及び乱流輸送の評価に はGKV コードを用いる。磁気シアが異なるプラズマ Cyclone Base Case DIII-D(CBC, $\rho = 0.5, s = 0.8$) \succeq $JET #75225(\rho = 0.33, s = 0.16), JET #66404(\rho =$ 0.33, s = 0.7) に対して計算を行う。これらのプラズ マの不安定性および乱流輸送係数の β 値依存性を、 シャフラノフシフトがある場合(MFC)、及びない場 合 (MFF) で比較した。

図 1(a), (b) はそれぞれ CBC および JET#75225 における ITG 不安定性の線形成長率を示す。ここ で CBC は本来の磁気シア s = 0.8(nominal) に対 し s を 0.2 に、JET#75225 は本来の磁気シア s = 0.16(nominal) に対し s を 0.8 に人工的に増減させ た結果も示す。CBC のs = 0.8 の場合、シャフラノ フシフトを考慮する場合 (MFC) は考慮しない場合 (MFF) に対して、ITG 不安定性の線形成長率は大き くなり、ベータによる抑制効果が減少している。一方 s = 0.2 の場合には、線形成長率の抑制効果の減少は ない。また JET #75225 の場合でも同様に線形成長率 の抑制効果は s が小さい場合に減少していない。さら に JET #66404 でも同様に線形成長率の抑制効果が減 少している (図 2(a))。これらの結果により、シャフ ラノフシフトの影響の大きさを決めるパラメータは磁 気シアであることが示された。

図 2(b) は、非線形計算により得た JET#66404 (s = 0.7)の乱流輸送係数のベータ依存性を示す。乱流 輸送係数はベータとともに増大し、シャフラノフシフ トを考慮した場合、乱流輸送係数の増加傾向が大きく なる。この原因の一つとしてシャフラノフシフトによ る線形成長率の抑制効果の減少がある。一方、線形成 長率の減少に反して乱流輸送係数が増加していること は、ベータ値増大に伴いゾーナル流が減少しているた めである。

以上の結果より、プラズマベータの増大とともに乱 流輸送が減少しないことを JET #66404(s = 0.7) に対 して示した。そして、シャフラノフシフトの影響で乱 流輸送が減少しなくなる(あるいは増大する)ことが より一般的に成立することを明らかにした。また、他 のプラズマの解析によりシャフラノフシフトの影響は 磁気シアが大きい場合(s~1)に大きいことも示した。



Fig. 1: (a) CBC 及び (b) JET #75225 の線形成長率 γ。 MFC はシャフラノフシフトあり、MFF はなしを示 す。シアが大きい場合では線形成長率抑制効果が減少 しているが、シアが小さい場合は減少しない。



Fig. 2: JET#66404(s=0.7)の(a)線形成長率と(b) 乱流輸送係数のベータ依存性。どちらもシャフラノフ シフトを考慮することでベータ増加に伴う乱流輸送、 線形成長率が増加する。

[1] A. Ishizawa, D. Urano, Y. Nakamura, S. Maeyama, and T.-H. Watanabe, Phys. Rev. Lett. 123, 025003(2019).