## 04.2

# Исследование полоидального вращения плазмы в присутствии магнитного острова на токамаке ФТ-2 методом доплеровского усиленного рассеяния

© Д.Ю. Батырев, А.Б. Алтухов, А.Д. Гурченко, Е.З. Гусаков, Л.А. Есипов, М.Ю. Кантор, Д.В. Куприенко, С.И. Лашкул

Физико-технический институт им. А.Ф. Иоффе РАН, Санкт-Петербург, Россия E-mail: d.batyrev@mail.ioffe.ru

Поступило в Редакцию 3 ноября 2023 г. В окончательной редакции 29 января 2024 г. Принято к публикации 17 февраля 2024 г.

Измерения скорости полоидального вращения плазмы в присутствии магнитного острова с полоидальным и тороидальным модовыми числами m/n = 2/1 проведены методом доплеровского усиленного рассеяния. Получена оценка величины возмущения скорости вращения внутри острова, достигавшая 250 m/s. Вклад магнитного острова в возмущение средней скорости полоидального вращения плазмы оказался максимальным вблизи его границ, где достигал 8-17%.

Ключевые слова: возмущение скорости плазмы токамака, магнитный остров, доплеровское усиленное рассеяние.

DOI: 10.61011/PJTF.2024.11.57900.19792

Магнитогидродинамические (magnetohydrodynamics, MHD) неустойчивости в токамаке представляют интерес для исследования, так как их развитие влияет на качество удержания плазмы. В частности, неустойчивость тиринг-моды (TM) приводит к изменению равновесия плазмы, оно становится несимметричным, что характеризуется появлением цепочки магнитных островов вблизи рациональных магнитных поверхностей. При этом силовые линии магнитного поля соединяют внутреннюю и внешнюю стороны острова, вызывая увеличение радиальных потоков тепла и частиц и соответственно ухудшение удержания.

На токамаке Глобус-М2 [1] с помощью доплеровской рефлектометрии в окрестности ТМ было зафиксировано появление колебаний доплеровского частотного сдвига спектра рассеяния f<sub>D</sub>, по которому оценивается скорость вращения плазмы. При этом частота колебаний совпадала с частотой вращения ТМ с модовыми числами m/n = 2/1. Также влияние острова на вращение плазмы отмечалось и на токамаке ТУМАН-ЗМ [2]. На стеллараторе W-7X [3] в условиях с неподвижным магнитным островом с конфигурацией m/n = 5/5 при сравнении радиальных профилей рассчитанной неоклассической полоидальной скорости вращения плазмы со скоростью  $V_{\theta}$ , полученной из измерений методом доплеровской рефлектометрии, были обнаружены различия между их величинами внутри острова. Разница (максимальная на границах острова и минимальная в его центре) в так называемой О-точке была интерпретирована авторами как вклад магнитного острова во вращение плазмы.

В настоящей работе детально исследованы колебания доплеровского частотного сдвига спектра диагностики усиленного рассеяния (УР) [4], чувствительного к колебаниям  $V_{\theta}$ , а также проведено сопоставление с колебаниями магнитного поля, регистрирующимися с помощью МНD-зондов. Эксперименты проводились на токамаке ФТ-2 (большой радиус 55 cm, радиус диафрагмы 7.9 cm) в водородной плазме в серии повторяющихся разрядов длительностью до 50 ms с максимальными значениями плазменного тока 33 kA, тороидального магнитного поля 2.3 Т, центральной плотности  $2.1 \cdot 10^{19} \, \text{m}^{-3}$  и центральной электронной температуры 600 eV. С помощью кода ASTRA [5] был восстановлен профиль запаса устойчивости q, при этом магнитная поверхность с q = 2, вблизи которой с помощью набора MHD-зондов диагностировался магнитный остров с m/n = 2/1, вращающийся в электронном диамагнитном направлении, располагалась на малом радиусе r = 4.8 сm. На рис. 1, *a* на спектре мощности сигнала одного из МНД-зондов (кривая 1) видна спектральная линия на частоте  $f_{MHD} = 35 \text{ kHz}.$ Приемопередающая антенна диагностики УР была сдвинута вверх на 15 mm относительно экватора, а для зондирования использовался диапазон частот 59-69 GHz, что позволяло добиться смещения радиального положения области рассеяния в пределах r = 3 - 6.5 cm. Анализ меняющихся во времени спектров УР позволил восстановить эволюцию значений их доплеровского частотного сдвига  $f_D(t)$  с временным разрешением в  $2.6\,\mu s.$  В некотором интервале по r в спектре мощности полученного сигнала  $f_D(t)$  наблюдалось появление одной или двух спектральных линий. Так, при  $r = 4.7 \,\mathrm{cm}$ в спектрах сигнала  $f_D(t)$  (кривая 2 на рис. 1, a) и МНД-зонда (кривая 1) присутствуют линии на частоте f<sub>MHD</sub>. Когерентность между двумя сигналами на этой частоте, представленная кривой 3 на рис. 1, b, достигала значения 90%, что выше шумового уровня (линия 4).



**Рис. 1.** *а* — спектры мощности для сигналов МНD-зонда (1) и  $f_D(t)$  (2); *b* — спектр когерентности между ними (3) и уровень шумовой когерентности (4).

В спектре сигнала  $f_D(t)$  присутствует вторая линия на большей частоте  $f_{\text{GAM}}$ , соответствующая геодезической акустической моде (geodesic acoustic mode, GAM), ранее изученной в различных режимах токамака ФТ-2 [4].

Для определения амплитуд колебаний сигнала  $f_D(t)$  для каждой из линий в его спектре на основе выражения

$$f_{D test}(t) = \delta f_{\text{MHD}} \cos(2\pi f_{\text{MHD}}t) + \delta f_{GAM} \cos(2\pi f_{GAM}t) + n(t)$$
(1)

составлялся тестовый сигнал, включающий в себя две гармоники на частотах MHD и GAM с амплитудами  $\delta f_{\text{MHD}}$  и  $\delta f_{\text{GAM}}$  и случайный шум *n*. Параметры в выражении (1) подбирались таким образом, чтобы воспроизвести экспериментально наблюдаемый спектр. В результате подбора, выполнявшегося для различных положений УР, были построены профили амплитуд колебаний  $f_D(t)$  на соответствующих частотах, представленные на рис. 2, a (заштрихованные области 1 и 2) вместе с профилем усредненного за 2.3 ms значения доплеровского частотного сдвига  $\langle f_D \rangle$  (кружки, соединенные кривой 3). Амплитуды колебаний на частотах MHD и GAM достигают значения 0.2 MHz, но занимают различные радиальные области, частично перекрываясь. Область локализации колебаний на частоте MHDвозмущения располагается вблизи магнитной поверхности с q = 2, а ширина области составляет 1.5 сm. Отметим, что определение амплитуд линий MHD и GAM затруднительно без применения спектрального анализа из-за значительной величины дисперсии сигнала  $f_D(t)$  (закрашенная область 4 на рис. 2, *a*), вызванной наличием широкополосного шума.

По величине доплеровского частотного сдвига  $f_D = q_\theta V_\theta / (2\pi)$  можно оценить скорость  $V_\theta$  при постоянном  $q_\theta$ . Вблизи поверхности верхнего гибридного резонанса (upper hybrid resonance, UHR) происходит

рост нормальной к этой поверхности компоненты волнового вектора зондирующей необыкновенной волны k<sub>i UHR</sub>, в силу этого рассеяние происходит на флуктуациях в широком диапазоне по волновым числам  $q_{\rm UHR} = 2k_i \,_{\rm UHR}$ , вносящим вклад в сигнал с разным весом. Для получения радиального профиля волновых чисел флуктуаций q<sub>UHR</sub>, обеспечивающих максимальный вклад в сигнал УР на частоте  $f_D$ , проводились прямые измерения с помощью корреляционной модификации УР [4,6]. Измеренное значение  $q_{\rm UHR}$  использовалось для вычисления соответствующей полоидальной проекции  $q_{\theta}$ . Полученные на основе доплеровских частотных сдвигов скорости плазмы, вращающейся в электронном диамагнитном направлении, представлены на рис. 2, b. Светлыми (1) и закрашенными (2) кружками показаны амплитуды колебаний скорости  $\delta V_{\rm MHD}$  и  $\delta V_{\rm GAM}$  на частотах MHD и GAM, возникающие относительно среднего значения скорости  $\langle V_{\theta} \rangle$ , представленного квадратами 3. Интерпретация периодического возмущения скорости на частоте GAM тривиальна, так как оно связано с локальным симметричным колебанием радиального электрического поля [4]. Ситуация с колебаниями на частоте MHD не так однозначна. На первый взгляд из формы профиля скорости 1, показанного на рис. 2, b, следует, что возмущение  $\delta V_{\rm MHD}$  в окрестности магнитного острова растет до величины 0.4 km/s при средней скорости, достигающей 2 km/s. Значения периодического возмущения скорости определяются на основе значений колебаний f<sub>D</sub>, однако последние могут быть не связаны именно с возмущением скорости внутри магнитного острова. При вращении острова с возмущенной относительно фонового уровня плотностью [7] поверхность UHR периодически смещается по r, что в присутствии радиального градиента V<sub>θ</sub> приводит к модуляции амплитуды наблюдаемого в эксперименте доплеровского сдвига спектра УР. Другим эффектом, возникающим при вращении острова, является периодическое искажение формы поверхности UHR, вызывающее колебания полоидальной проекции волнового вектора флуктуаций  $q_{\theta}$ . Таким образом, интерпретация измеряемых колебаний f<sub>D</sub> требует учета асимметрии магнитных поверхностей, которую привносит магнитный остров. Форма магнитных поверхностей острова, расположенного на резонансной поверхности с радиусом r<sub>res</sub> и имеющего ширину w, описывалась в соответствии с моделью, развитой в работе [8]. В своем анализе результатов эксперимента мы пользуемся малостью возмущения магнитного поля, связанного с магнитным островом. Это позволяет использовать метод возмущений и рассматривать влияние различных факторов аддитивно. Для исследования влияния возмущенной в острове плотности  $\delta n/n$  на модуляцию как положения рассеяния, так и величины  $q_{\theta}$ проводилось моделирование, в котором возмущение скорости  $\delta V_{mod}$  вычислялось для острова, вращающегося с частотой f <sub>MHD</sub> в фоновой плазме, характеризуемой экспериментально измеренным профилем средней скорости  $\langle V_{\theta} \rangle$ . Перебор значений параметров моделирования  $r_{res}$ ,



**Рис. 2.** a — радиальные профили параметров, характеризующих доплеровский частотный сдвиг  $f_D(t)$ : амплитуды его колебаний на частотах MHD (1) и GAM (2), показанные относительно уровня среднего значения (3) на фоне его дисперсии (4); b — радиальные профили параметров, характеризующих скорость  $V_{\theta}$ : амплитуды ее колебаний на частотах MHD (1), GAM (2) и среднее значение (3).



**Рис. 3.** a — радиальные профили колебаний скорости на МНD-частоте: "экспериментальный"  $\delta V_{\text{MHD}}$  (1), "модельные" для МАРЕ = 20% с большим возмущением плотности  $\delta n/n = 25\%$  (2) и малым резонансным радиусом  $r_{res} = 3.6 \text{ cm}$  (3), "модельный"  $\delta V_{mod}$  для реалистичных параметров (4); b — разница между профилями 1 и 4.

*w* и  $\delta n/n$  позволил минимизировать различия между "экспериментальным" профилем колебаний скорости на MHD-частоте  $\delta V_{\text{MHD}}$ , оцененным из измеренных значений  $f_D$  в пренебрежении влиянием острова на положение рассеяния и значение полоидального волнового числа  $q_{\theta}$ , и "модельным" профилем  $\delta V_{mod}$ , где указанные особенности принимались в расчет. Вариация значений  $\delta n/n$  в острове выполнялась в интервале от 0 до 25%. С помощью лазерного томсоновского рассеяния [9] в изучаемом режиме были выполнены сравнительные измерения временной динамики плотности электронов как на резонансной поверхности q = 2, так и вне острова, показавшие, что максимальное относительное возмущение плотности  $\delta n/n$  во внутренних областях острова не превышало 10%. Попытка свести наблюдаемый профиль скорости  $\delta V_{\text{MHD}}$ , представленный на рис. 3, *а* кружками, соединенными кривой *I*, только к механизмам в рамках рассматриваемой модели оказалась неудачной. С помощью вариации параметров минимальная средняя абсолютная ошибка в процентах (МАРЕ) между модельным и экспериментальным профилями возмущения скорости была уменьшена лишь до уровня 20%. Примеры полученных расчетных профилей показаны на рис. 3, *а* двумя группами символов (квадраты и ромбы, соединенные линиями 2 и 3). Для первого из этих расчетов (кривая 2) были получены параметры  $r_{res} = 4.3$  сm, w = 1.1 сm,  $\delta n/n = 25\%$ , для второго (кривая 3) — параметры  $r_{res} = 3.6$  сm, w = 1.4 сm,  $\delta n/n = 10\%$ . В первом случае параметр  $\delta n/n$ , а во втором случае параметр  $r_{res}$  ока-

зались далеки от оценок и измерений, выполненных с помощью других методов. Модельный профиль скорости δV<sub>mod</sub>, полученный для параметров, ограниченных реалистичным интервалом значений, представлен треугольниками, соединенными кривой 4, при этом величина МАРЕ была минимизирована всего лишь до уровня 50% для следующих значений параметров:  $r_{res} = 4.5$  cm,  $w = 1.2 \, \text{сm}, \ \delta n/n = 10\%$ . Хотя амплитуды возмущения скорости  $\delta V_{mod}$  оказались меньше  $\delta V_{MHD}$ , их вкладом пренебречь нельзя, поскольку он сравним или превышает уровень погрешности экспериментальных измерений. Полученный результат можно интерпретировать как демонстрацию того, что помимо конечного "модуляционного" вклада в возмущение скорости  $\delta V_{mod}$ также присутствует и реальное возмущение скорости вращения в магнитном острове, которое можно оценить снизу как разницу  $\delta V_{\text{MHD}} - \delta V_{mod}$ , показанную на рис. 3, b. В профиле  $\delta V_{\rm MHD} - \delta V_{mod}$  значения (с учетом погрешностей) на краях, лежащих уже за границами острова, оказались близки к нулю, при этом вблизи границ острова скорость возрастает до 0.15-0.25 km/s, а при приближении к центру падает до 0.1 km/s.

Основным результатом настоящей работы, в которой интерпретировались наблюдаемые в эксперименте колебания частоты доплеровского сдвига спектра УР на частоте вращения магнитного острова, является оценка амплитуды колебаний полоидальной скорости вращения плазмы в острове, достигавшая 0.25 km/s. При ее получении было учтено возможное снижающее влияние эффектов модуляции положения УР и полоидального волнового числа флуктуаций. На фоне средней скорости вращения плазмы 1.5-2 km/s уровень возмущения скорости на границах острова не превышал 8-17%, уменьшаясь во внутренних областях острова.

#### Финансирование работы

Исследование финансировалось в рамках государственного задания ФТИ им. А.Ф. Иоффе № 0034-2021-0002, работа токамака ФТ-2 и базовых диагностик частично поддержана за счет государственного задания ФТИ им. А.Ф. Иоффе № 0040-2024-0028.

#### Конфликт интересов

Авторы заявляют, что у них нет конфликта интересов.

### Список литературы

- A. Yashin, A. Ponomarenko, I. Balachenkov, G. Kurskiev, E. Kiselev, V. Minaev, A. Petrov, Y. Petrov, N. Sakharov, N. Zhiltsov, Appl. Sci., 13 (6), 3430 (2023). DOI: 10.3390/app13063430
- [2] A. Yashin, A. Belokurov, L. Askinazi, A. Petrov, A. Ponomarenko and the TUMAN-3M Team, Atoms, 10 (4), 106 (2022). DOI: 10.3390/atoms10040106

- [3] T. Estrada, E. Maragkoudakis, D. Carralero, T. Windisch, J.L Velasco, C. Killer, T. Andreeva, J. Geiger, A. Dinklage, A. Krämer-Flecken, G.A. Wurden, M. Beurskens, S. Bozhenkov, H. Damm, G. Fuchert, E. Pasch and the W7-X Team, Nucl. Fusion, 61 (9), 096011 (2021). DOI: 10.1088/1741-4326/ac146f
- [4] A.D. Gurchenko, E.Z. Gusakov, A.B. Altukhov, E.P. Selyunin, L.A. Esipov, M.Yu. Kantor, D.V. Kouprienko, S.I. Lashkul, A.Yu. Stepanov, F. Wagner, Plasma Phys. Control. Fusion, 55 (8), 085017 (2013). DOI: 10.1088/0741-3335/55/8/085017
- [5] G.V. Pereverzev, P.N. Yushmanov, ASTRA. Automated system for transport analysis (Aspen Technology, Inc., San Diego, USA, 2002).
- [6] E.Z. Gusakov, A.D. Gurchenko, A.B. Altukhov, A.Yu. Stepanov, L.A. Esipov, M.Yu. Kantor, D.V. Kouprienko, Plasma Phys. Control. Fusion, 48 (5A), A371 (2006). DOI: 10.1088/0741-3335/48/5A/S37
- [7] M. Kantor and the TEXTOR Team, in *Proc. of the 38th EPS Conf. on plasma physics* (Strasbourg, France, 2011), vol. 35G, paper P2.083, p. 837–840. http://ocs.ciemat.es/EPS2011PAP/pdf/P2.083.pdf
- [8] H.R. Wilson, Fusion Sci. Technol., 49 (2T), 155 (2006).
  DOI: 10.13182/FST06-A1115
- [9] D.H. Froula, J.S. Ross, L. Divol, S.H. Glenzer, Rev. Sci. Instrum., 77 (10), 10E522 (2006). DOI: 10.1063/1.2336451