

БЕСПОРОГОВЫЕ ДИССИПАТИВНЫЕ БАЛЛОННЫЕ МОДЫ

О.П.Погуце, Э.И.Юрченко

В настоящей работе показано, что диссипативные баллонные моды в токамаке не имеют порога по величине градиента давления и развиваются с инкрементом, существенно большим обратного скинового времени $\gamma \sim 1/\tau_s (\tau_s/\tau_\theta)^{2/3}$ (τ_s – скиновое время, τ_θ – альфеновское время по полю тока, $\tau_s/\tau_\theta \gg 1$).

Влияние конечной проводимости на желобковую неустойчивость тороидального плазменного шнура было рассмотрено в работах [1, 2].

Основной эффект учета конечной проводимости заключался в исчезновении стабилизирующего влияния шира. Неустойчивость имела порог по величине градиента давления и начинала развиваться, когда баллонный эффект превосходил стабилизацию за счет магнитной ямы. Инкремент этой неустойчивости $\gamma \sim 1/\tau_s (\tau_s/\tau_\theta)^{2/3}$ был (τ_s – скиновое время, τ_θ – альфеновское время по полю тока) много больше обратного скинового времени.

Прогресс в исследовании баллонных мод желобковой неустойчивости идеальной плазмы показал, что необходимый критерий устойчивости для идеальных баллонных мод оказался жестче критерия Мерсье [3] за счет новых дестабилизирующих членов, связанных с широм [4]. При этом возник парадокс: порог диссипативной желобковой неустойчивости, следующий из работ [1, 2], оказался выше порога идеальных баллонных мод, полученного в работе [4]. Этот парадокс будет разрешен ниже.

В настоящей работе исследуются диссипативные баллонные моды, исходя из уравнений одножидкостной магнитной гидродинамики при учете сжимаемости. Возмущения плазмы, следуя методу работы [5], описываются с помощью электростатического потенциала $\tilde{\phi}$, продольной компоненты векторного потенциала \tilde{A}_s и возмущенного давления \tilde{P} . При этом преобразование, предложенное в работе [6], в пределе больших азимутальных чисел ($m \approx nq \gg 1$) сводит линеаризованную исходную систему к двум уравнениям для Фурье – образов ϕ и P :

$$\frac{d}{dy} \frac{\Delta}{(1 + \Delta/\Gamma)} \frac{d\phi}{dy} - \gamma^2 \tau_\theta^2 (1 + S^2 \gamma^2) \phi + \frac{\alpha R B^s}{2} \left(\frac{\partial}{\partial \rho} \frac{1}{B^s} - \frac{S y}{\rho} \frac{\partial}{\partial y} \frac{1}{B^s} \right) P = 0, \quad (1)$$

$$\left(1 - \frac{1}{\gamma^2 \tau_c^2} \frac{d^2}{dy^2} \right) P - \left[1 - \frac{1}{\gamma^2 \tau_c^2} \frac{d}{dy} \frac{1}{(1 + \Delta/\Gamma)} \frac{d}{dy} \right] \phi = 0. \quad (2)$$

Здесь $S = q' \rho / q$, $\alpha = -2P_0' R q^2 / B^2$, $\tau_\theta = R q / C_A$, $C_A^2 = B^2 / 4\bar{n} \rho_0$, $\tau_c = R q / C_S$, $C_s^2 = \gamma_0 P_0 / \rho_0$, $\tau_s = 4\bar{n} \sigma a^2 / c^2$, a и R – малый и большой радиусы тора; q – коэффициент запаса устойчивости, $\Gamma = \gamma \tau_s / n^2 q^2$, $\Delta = \rho \left(\frac{g_{11}}{\sqrt{g}} + \frac{s^2 \gamma^2}{\rho^2} \frac{g_{22}}{\sqrt{g}} - 2 \frac{S y}{\rho} \frac{g_{12}}{\sqrt{g}} \right)$, где g_{ik} – метрические ко-

эффициенты поверхностной системы координат с прямыми силовыми линиями [7].

В случае идеально проводящей плазмы $\gamma \sim 1/\tau_\theta$, при этом $\Delta \ll \Gamma$, и система уравнений (1), (2) сводится к одному уравнению второго порядка для ϕ [8].

В случае неидеально проводящей плазмы $\gamma \ll 1/\tau_\theta$ в ур. (1), (2) имеется два различных масштаба $\gamma \sim 1$ и $\gamma \gg 1$. Это позволяет применить к ним метод усреднения Ван дер Поля.

Баллонные моды в токамаке при $nq \gg 1$ представляют собой локализованные по радиусу шнура возмущения, которым соответствуют в усредненном уравнении большие характерные γ . При $\gamma^2 \gg M^2/\Gamma^2$ уравнения (1), (2) сводятся к одному усредненному уравнению. Для круговых магнитных поверхностей оно имеет следующий вид:

$$\Gamma P'' - \left\{ \frac{\Gamma^2}{N^2} (1 + S^2 \gamma^2) + \alpha U_0 - \frac{\alpha^2 (1 + S^2 \gamma^2 + M^2/\Gamma)}{2\Gamma(1 + M^2/\Gamma^2)[1 + \Gamma(1 + S^2 \gamma^2)/N]} \right\} P = 0. \quad (3)$$

Здесь $M = \tau_s / \tau_c n^2 q^2$, $N = \tau_s / \tau_\theta n^2 q^2$ параметры, характеризующие отношение скин-времени к звуковому и альфеновскому, соответ-

венно, $M^2 = \gamma_0 \beta N^2$, где γ_0 — показатель адиабаты (в высокотемпературной плазме $N \gg 1$), v_0 — магнитная яма в токамаке [7].

Можно показать, что в обратном предельном случае $\gamma^2 \ll M^2/\Gamma^2$ неустойчивость существенно ослабляется. Условие $\gamma^2 \gg M^2/\Gamma^2$ в обычных обозначениях выглядит как $\gamma^2 \gg K_{II}^2 C_s^2$ и означает, что усредненное возмущение давления не успевает выравниваться вдоль силовых линий.

Анализ уравнения (3) показывает, что вид его потенциала существенно зависит от величин отношений S/S_k ($S_k = a^{1/2}/Nv_0^{1/2}$), a/a_k (a_k определяется из условия $a/2 = v_0$) и β/β_k ($\beta_k = a^{4/3}/N^{2/3}$). При очень малых ширах $S \ll S_k$ и давлениях $\beta \ll \beta_k$ из уравнения (3) следует, как и в работе [9], малый инкремент порядка обратного скин-слоевого времени $\Gamma = a/2v_0$.

В настоящей работе будут рассматриваться системы с широм, представляющим практический интерес $S \sim 1$ (естественно, $S \gg S_k$). Будем решать уравнение (3) вариационным методом. Запишем функционал, соответствующий этому уравнению, и подставим в качестве пробной функции функцию вида: $P = 1/(\lambda^2 + \gamma^2)$, где λ — вариационный параметр.

После варьирования получим выражения для определения инкремента и параметра λ :

$$(\Gamma^3 + \gamma_0 \beta N^2 \Gamma) [1 - N^2 \left(\frac{a^2}{2} - v_0 \right) / 2S^2 \Gamma^2 \lambda^2] = a^2 N^2 / 2, \quad (4)$$

$$N^2 \left(\frac{a^2}{2} - av_0 \right) / \Gamma^2 \lambda^2 + S^3 \Gamma^{1/2} \lambda / N = N^2 / \Gamma \lambda^4. \quad (5)$$

В случае больших давлений при $\beta \gg \beta_k$, когда существенно возмущение магнитного поля, выражение для инкремента имеет вид

$$\Gamma = \frac{N^{2/3}}{S^{2/3}} \left(\frac{a^2}{2} - av_0 \right)^{2/3} \quad a \geq a_k; \quad \Gamma = 0 \quad a \leq a_k. \quad (6)$$

Этот инкремент соответствует непотенциальной гравитационно-диссипативной неустойчивости [1, 2], имеющей пороговый характер по градиенту давления.

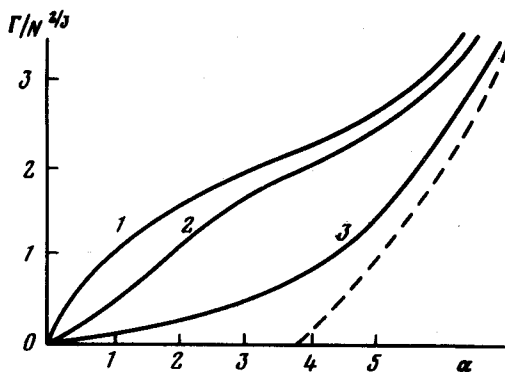
В случае малых давлений плазмы при $\beta \ll \beta_k$ и $a \ll a_k$. Из (4), (5) можно получить соотношение

$$\Gamma^3 + \gamma_0 \beta N^2 \Gamma = a^2 N^2 / 2. \quad (7)$$

Из этого выражения следует качественно новый результат: инкремент диссипативный баллонных мод не имеет порога по градиенту давления. Неустойчивость начинает развиваться при любом сколь угодно малом градиенте с инкрементом $\Gamma \sim a^{2/3} N^{2/3} (\gamma \sim 1/r_s (r_s/r_\theta)^{2/3})$. Таким образом полностью снимается парадокс, о котором говорилось выше.

Общий случай изображен на рисунке, где представлена зависимость инкремента диссипативных баллонных мод от величины градиента дав-

ления плазмы α при различных значениях величины давления. Кривая 1 соответствует β равному нулю или полностью сжимаемой жидкости $\gamma_0 = 0$, кривая 2 построена при $\tilde{\beta} = \beta \gamma_0 N^{2/3} = 1$, кривая 3 — при $\tilde{\beta} = 10$.



Изображена зависимость инкремента $\Gamma/N^{2/3}$ от α при различных значениях $\tilde{\beta} = \beta \gamma_0 N^{2/3}$: 1 — $\tilde{\beta} = 0$; 2 — $\tilde{\beta} = 1$; 3 — $\tilde{\beta} = 10$. Пунктирная кривая изображает пороговый инкремент (6)

Между кривыми 2 и 3 лежит область, соответствующая высокотемпературной плазме. Пунктирная кривая изображает пороговый инкремент (6), при получении которого фактически предполагалось, что скорость звука бесконечна. При этом ионный звук выравнивал возмущения давления вдоль силовых линий и при $\alpha < \alpha_k$ неустойчивость не развивалась. При учете конечности скорости ионного звука картина принципиально иная: возмущения давления не успевают выравниваться вдоль силовых линий и при любом градиенте давления существует баллонная неустойчивость, развивающаяся на альфеновских колебаниях. Инкремент этих диссипативных баллонных мод уменьшается при увеличении давления плазмы, что видно из рисунка

Оценка коэффициентов переноса по соотношению $\chi \sim \gamma/K_{\perp}^2$ показывает, что они порядка $\alpha a^2/r_s$, т. е. порядка псевдоклассических.

Авторы считают своим приятным долгом поблагодарить академика Б.Б.Кадамцева за полезные обсуждения и советы.

Институт атомной энергии
им. И.В.Курчатова

Поступила в редакцию
4 марта 1980 г.

Литература

- [1] A.H.Glasser, I.M.Green, I.L.Johnson. Phys. Fluids, 18, 875, 1975.
- [2] A.B.Mikajlovskii. Nucl. Fusion, 15, 95, 1975.
- [3] C.Mercier. Nucl. Fusion, 1, 47, 1960.
- [4] О.П.Погуце, Э.И.Юрченко. Письма в ЖЭТФ, 28, 344, 1978.
- [5] Б.Б.Кадамцев, О.П.Погуце. Вопросы теории и плазмы. Вып. 5, М., Атомиздат, 209, 1967.
- [6] I.W.Connor, R.I.Hastie, I.V.Taylor. Phys. Rev. Lett., 40, 396, 1978.
- [7] В.Д.Шафранов, Э.И.Юрченко. ЖЭТФ, 53, 1157, 1967.
- [8] О.П.Погуце, Э.И.Юрченко. Физика плазмы, 5, 786, 1979.
- [9] G.Bateman, O.V.Nelson. Phys. Rev. Lett., 41, 805, 1978.