

ГИДРОДИНАМИЧЕСКАЯ УСТОЙЧИВОСТЬ
ПЛОТНОЙ ПЛАЗМЫ
В ГОФРИРОВАННОМ МАГНИТНОМ ПОЛЕ

M. D. Спектор

(*Новосибирск*)

Рассматривается гидродинамическая устойчивость плазмы в гофрированном магнитном поле. Получен критерий устойчивости желобковых колебаний, справедливый при произвольных $\bar{p} = \frac{8\pi p}{B^2}$. Показано, что в достаточно длинной системе всегда существуют неустойчивые желобковые возмущения с длиной волны, намного превышающей период гофрировки. Для таких наиболее опасных возмущений решены уравнения движения и найдены инкременты неустойчивости в случае идеальной плазмы и с учетом вязкости. Вязкость существенна при больших β и может приводить к уменьшению инкрементов в $\sim V\beta$ раз,

1. Введение. В [1,2] предложен метод удержания плотной плазмы в гофрированном магнитном поле. Авторы показали, что разлет плазмы в продольном направлении существенно замедляется в условиях, когда длина свободного пробега частиц много меньше длины установки. Если в радиальном направлении плазма удерживается не магнитным полем, а проводящей стенкой, то гофрировка не разрушается, даже когда газокинетическое давление плазмы p много больше давления магнитного поля $\frac{B^2}{8\pi}$.

Возникает вопрос об устойчивости плотной плазмы в такой системе. В настоящей работе эта задача рассматривается в гидродинамическом приближении.

Пусть в цилиндрической системе координат (r, θ, z) с осью z , направленной вдоль оси системы, магнитное поле \mathbf{B} имеет компоненты B_r и B_z , которые являются периодическими функциями z с периодом l , равным длине одного пробкотрона. Начало отсчета поместим в точку, где поле максимально (в области пробки).

Как известно [3,4], линеаризованные уравнения собственных колебаний идеальной плазмы сводятся к одному дифференциальному уравнению для смещения ξ плазмы из положения равновесия

$$(1.1) \quad -\omega^2 \rho \xi = \nabla (\xi \nabla p + \gamma p \operatorname{div} \xi) + \frac{1}{4\pi} [\operatorname{rot} \mathbf{B}, \operatorname{rot} |\xi \mathbf{B}|] + \frac{1}{\pi^2} [\operatorname{rot} \operatorname{rot} |\xi \mathbf{B}|, \mathbf{B}] = -(\hat{\mathbf{R}} \xi).$$

Здесь ω — собственная частота, γ — показатель адиабаты, ρ , p , \mathbf{B} — равновесные значения плотности, давления и магнитного поля. Будем считать, что плазма окружена проводящим кожухом, так что граничные условия для ξ следующие: нормальная компонента смещения равна нулю на боковой поверхности и $\xi_{||}=0$ на торцах.

Невозмущенные значения давления и магнитного поля связаны уравнением равновесия

$$(1.2) \quad \nabla p = \frac{1}{4\pi} [\operatorname{rot} \mathbf{B}, \mathbf{B}].$$

В силу самосопряженности уравнений (1.1) их можно исследовать энергетическим методом [3,5]. Тогда вопрос об устойчивости сводится к выяснению знака потенциальной энергии W малых колебаний

$$(1.3) \quad W = \frac{1}{2} \int dV \left\{ \gamma p (\operatorname{div} \xi)^2 + (\xi \nabla p) \operatorname{div} \xi + \frac{1}{4\pi} (\operatorname{rot} |\xi \mathbf{B}|)^2 - \right. \\ \left. - \frac{1}{4\pi} (\operatorname{rot} |\xi \mathbf{B}|) [\xi \operatorname{rot} \mathbf{B}] \right\}.$$

Отношение максимального радиуса системы r_{\max} к длине одного пробкотрона l считается малым. Это позволяет найти все величины, характеризующие магнитное поле, и решить уравнения колебаний с помощью разложения по этому малому параметру.

В рассматриваемой системе с большим числом пробкотронов возможны почти желобковые колебания с длиной волны, намного превышающей период гофрировки l . Эти колебания могут быть неустойчивы и при выполнении критерия конвективной устойчивости.

Для таких наиболее опасных возмущений (заметим, что они являются мелкомасштабными по азимуту) решены уравнения движения и найдены инкременты неустойчивости в случае идеальной плазмы и с учетом вязкости.

2. Рассмотрим геометрию гофрированного магнитного поля. Введем поверхностную систему координат (θ, Φ, s) с метрикой

$$(dr)^2 = r^2 d\theta^2 + h_s^2 ds^2 + \frac{d\Phi^2}{(rB)^2},$$

где θ — азимут, s отсчитывается вдоль магнитного поля, так что элемент длины магнитной силовой линии равен

$$(2.1) \quad \delta l = h_s ds = \frac{B_r}{B} dr + \frac{B_z}{B} dz,$$

причем на оси системы $h_s=1$, $s=z$; $2\pi\Phi$ — магнитный поток в силовой трубке, ограниченной данной магнитной поверхностью,

$$(2.2) \quad \Phi = \int_0^r B_z r dr.$$

Уравнение равновесия (1.2) в переменных Φ, s принимает вид

$$\frac{dp}{d\Phi} = - \frac{1}{4\pi} \frac{B}{h_s} \frac{\partial}{\partial \Phi} (B h_s)$$

(давление постоянно на магнитной поверхности и зависит только от Φ).

Отметим также равенство, вытекающее из того условия, что ds (2.1) является полным дифференциалом

$$(2.3) \quad -rB \frac{\partial h_s}{h_s \partial \Phi} = \frac{\partial \alpha}{h_s \partial \kappa} = \varkappa.$$

Здесь $\operatorname{tg} \alpha = \frac{B_r}{B_z} = \left(\frac{\partial r}{\partial z} \right)_{\Phi}$, κ — кривизна (знакопеременная) магнитной силовой линии.

В конкретных расчетах удобнее, однако, использовать вместо переменных Φ , s величины $r_0(\Phi)$ и z , где r_0 — минимальный радиус данной магнитной поверхности (в области пробки). Первые члены разложения величин B_z и p по степеням r_0 имеют вид (при разложении по r_0 всюду подразумевается $\frac{r_{\max}}{l} \ll 1$)

$$B_z = \frac{B_0}{f(z)} (1 + b(z) r_0^2)$$

$$p = p_0 + \frac{B_0^2}{8\pi} ar_0^2,$$

причем $f(0) = \min f = 1$. Если обозначить через B_m магнитное поле в пробке ($z=0$)

$$B_m = B_0 (1 + b(0) r_0^2),$$

то магнитный поток равен

$$(2.4) \quad \Phi = \int_0^{r_0} B_m(r') r' dr'.$$

Сравнение выражений (2.2) и (2.4) позволяет найти первые члены разложения

$$r = V \bar{f} r_0 \left[1 + \frac{b(0) - b}{4} r_0^2 \right],$$

тогда

$$B_r = B_z \operatorname{tg} \alpha \approx \frac{1}{2} B_0 r_0 \dot{f}(f)^{-3/2}$$

(точкой обозначена производная по z).

Считаются известными магнитное поле на оси системы $\frac{B_0}{f(z)}$ и зависимость давления p от r_0 . Тогда разложения остальных величин определяется с помощью уравнения равновесия, которое в переменных r_0 , z приводится к виду

$$\frac{dp}{dr_0} = -\frac{1}{8\pi} \left(\frac{\partial B^2}{\partial r_0} \right)_z + \frac{r_0 B_m}{4\pi r} \left(\frac{\partial B_z}{\partial z} \right)_{r_0}.$$

Подставляя сюда выражения для r , B_z , B_r , B_m , найдем

$$b = -\frac{af^2}{2} - \frac{f^2}{4} \left(\frac{1}{f} \right),$$

после чего можно определить остальные величины.

Вычислим еще с необходимой точностью величины, которые потребуются в дальнейшем,

$$(2.5) \quad U = \int_0^l \frac{h_s ds}{B} \equiv \int_0^l \frac{dz}{B_z(r_0, z)} \approx \frac{1}{B_0} \int_0^l [1 - b(z) r_0^2] dz = \\ = \frac{l}{B_0} \left\{ \langle f \rangle + \frac{r_0^2}{2} \left[a \langle f^3 \rangle + \frac{3}{2} \langle f^2 \rangle \right] \right\},$$

$$(2.6) \quad U_1 = \int_0^l \frac{h_s ds}{B^2} \approx \frac{l}{B_0^3} \langle f^3 \rangle.$$

3. Рассмотрим устойчивость желобковых колебаний. Потенциальная энергия колебаний (1.3) в переменных θ, s, Φ записывается в виде

$$(3.1) \quad W = -\frac{1}{2} \int dV \left\{ \gamma p (\operatorname{div} \xi)^2 + \frac{1}{4\pi} \left[\frac{\partial \xi^3}{rh_s \partial s} \right]^2 + \frac{B^2}{4\pi} \left[\frac{r \partial \left(\frac{\xi_\theta}{r} \right)}{h_s \partial s} \right]^2 + \right. \\ \left. + \frac{B^2}{4\pi} \left[\frac{\partial \xi^3}{\partial \Phi} + \frac{4\pi}{B^2} \frac{dp}{d\Phi} \xi^3 + \frac{\partial \xi_\theta}{r \partial \theta} \right]^2 + 2 \frac{dp}{d\Phi} \frac{\partial h_s}{h_s \partial \Phi} (\xi^3)^2 \right\},$$

где $\xi^3 = rB\xi_\Phi$; $\xi_\Phi, \xi_\theta, \xi_{||}$ — смещения соответственно по нормали к магнитной поверхности, по азимуту и вдоль числовой линии невозмущенного магнитного поля.

В подынтегральном выражении для потенциальной энергии дестабилизирующими является только последний член. Если давление плазмы падает наружу $\frac{dp}{d\Phi} < 0$, то, как следует из равенства (2.3), этот член отрицателен в области, где $\frac{\partial \alpha}{h_s \partial s} < 0$, т. е. там, где магнитные силовые линии выпуклы наружу.

Таким образом, неустойчивость возникает из-за наличия областей с неблагоприятной кривизной магнитного поля — ситуация, аналогичная случаю резкой границы плазма — магнитное поле (см. [3]).

В силу аксиальной симметрии системы выберем зависимость от азимута в виде

$$\xi_\Phi = \xi_\Phi(\Phi, s) \cos m\theta, \quad \xi_\theta = \xi_\theta(\Phi, s) \sin m\theta, \quad \xi_{||} = \xi_{||}(\Phi, s) \cos m\theta.$$

Ограничимся рассмотрением мелкомасштабных по азимуту собственных колебаний, таких, что $m \rightarrow \infty$, но $m\xi_\theta$ — конечно. Как показано в [5], потенциальная энергия W_1 для таких возмущений минимальна: в выражении (3.1) третий член обращается в нуль, а сумма первого и четвертого членов как функция $\operatorname{div} \xi_\theta$ имеет минимум

$$(3.2) \quad W_1 = \frac{\pi}{2} \int \frac{h_s ds d\Phi}{B} \left\{ \gamma p \left(1 + \frac{4\pi \gamma p}{B^2} \right)^{-1} \left(\operatorname{div} \xi_{||} + 2 \frac{\partial h_s}{h_s \partial \Phi} \xi^3 \right)^2 + \right. \\ \left. + \frac{1}{4\pi} \left[\frac{\partial \xi^3}{rh_s \partial s} \right]^2 + 2 \frac{dp}{d\Phi} \frac{\partial h_s}{h_s \partial \Phi} (\xi^3)^2 \right\}.$$

«Кинетическая энергия» $Q = \frac{1}{2} \int \rho |\xi|^2 dV$ таких возмущений также минимальна (так как $\xi_\theta \rightarrow 0$), и в случае неустойчивости ($W_1 < 0$) они обладают наибольшим инкрементом $\gamma^2 = -\frac{W_1}{Q}$.

Таким образом, колебания с $m \rightarrow \infty$ являются наиболее опасными в рассматриваемой системе.

Проводя дальнейшую минимизацию выражения (3.2) по величине $\operatorname{div} \xi_{||}$ с учетом дополнительного условия $\xi_{||} = 0$ на торцах, можно получить для желобковых возмущений, постоянных вдоль силовой линии $\frac{\partial \xi^3}{\partial s} = 0$, следующий критерий устойчивости (см. [5])

$$(3.3) \quad \left(\frac{dU}{dr_0} - 4\pi U_1 \frac{dp}{dr_0} \right) \left(\gamma p \frac{dU}{dr_0} + U \frac{dp}{dr_0} \right) > 0.$$

Из формул (2.5), (2.6) для U и U_1 найдем с точностью до членов порядка r_0

$$(3.4) \quad \frac{dU}{dr_0} - 4\pi U_1 \frac{dp}{dr_0} = \frac{3lr_0}{2B_0} \langle \dot{f}^2 \rangle > 0,$$

т. е. первая скобка в выражении (3.3) всегда положительна (учет следующих членов разложения показывает, что величина $\frac{dU}{dr_0} - 4\pi U_1 \frac{dp}{dr_0}$ положительна при перепадах давления, допустимых уравнением равновесия $\left| \frac{\Delta p}{p} \right| \leq \frac{1}{\beta}$). Следовательно, в аксиально-симметричной системе магнитная яма ($\frac{dU}{dr_0} < 0$), создаваемая за счет градиента давления, не стабилизирует желобковых возмущений.

С учетом условия (3.4) критерий устойчивости (3.3) принимает вид

$$(3.5) \quad \gamma p \frac{dU}{dr_0} + U \frac{dp}{dr_0} > 0.$$

Подставляя сюда значения всех величин, найденные в п. 2, получим

$$-a < \frac{3}{2} \langle \dot{f}^2 \rangle \left(\langle f^3 \rangle + \frac{2}{\gamma \beta_0} \langle f \rangle \right)^{-1}$$

или с той же точностью:

$$(3.6) \quad -\frac{d \ln p}{d \ln r_0} < \frac{3 \langle \dot{f}^2 \rangle}{\beta_0} r_0^2 \left(\langle f^3 \rangle + \frac{2}{\gamma \beta_0} \langle f \rangle \right)^{-1},$$

где $\beta_0 = \frac{8\pi p_0}{B_0^2}$.

В случае больших β критерий (3.5) сводится к условию $\frac{dU}{dr_0} > 0$

$$(3.7) \quad -\frac{d \ln p}{d \ln r_0} < \frac{3 \langle \dot{f}^2 \rangle}{\langle f^3 \rangle} \frac{r_0^2}{\beta_0}.$$

Если пробочное отношение R таково, что $R-1 \sim 1$, то $\langle \dot{f}^2 \rangle \sim \frac{1}{l^2}$ и критерий конвективной устойчивости плотной плазмы ($\beta \gg 1$) принимает вид

$$-\frac{d \ln p}{d \ln r_0} < A \frac{r_0^2}{\beta} \frac{l^2}{l^2},$$

где A — коэффициент порядка единицы.

4. Неустойчивость длинноволновых возмущений. Стабилизация торцами. Как уже отмечалось в п. 3, наиболее опасными в рассматриваемой системе являются мелкомасштабные по азимуту колебания, потенциальная энергия которых равна W_1 (см. (3.2)). Для нахождения дисперсионных соотношений обратимся к уравнениям движения, которые для этих колебаний приводятся к виду

$$(4.1) \quad \begin{aligned} -\omega^2 \rho \xi^3 &= \frac{r^2 B^3}{4\pi} \frac{\partial}{h_s \partial s} \left(\frac{1}{r^2 B} \frac{\partial \xi^3}{h_s \partial s} \right) - 2r^2 B^2 \frac{\partial h_s}{h_s \partial \Phi} \left[\gamma p \left(\operatorname{div} \xi \right)_I + \right. \\ &\quad \left. + 2 \frac{\partial h_s}{h_s \partial \Phi} \xi^3 \right] \left(1 + \frac{4\pi \gamma p}{B^2} \right)^{-1} + \frac{dp}{d\Phi} \xi^3 \\ -\omega^2 \rho \xi_I &= \frac{\partial}{h_s \partial s} \left[\gamma p \left(\operatorname{div} \xi \right)_I + 2 \frac{\partial h_s}{h_s \partial \Phi} \xi^3 \right] \left(1 + \frac{4\pi \gamma p}{B^2} \right)^{-1}. \end{aligned}$$

Возьмем дивергенцию от обеих частей второго уравнения $\left(\operatorname{div} \xi_{\parallel} = \frac{B}{h_s} \cdot \frac{\partial}{\partial s} \left(\frac{\xi_{\parallel}}{B} \right) \right)$ и введем вместо функции $\operatorname{div} \xi_{\parallel}$ новую неизвестную

$$y = \frac{4\pi\gamma p}{B^2} \left(\operatorname{div} \xi_{\parallel} + 2 \frac{\partial h_s}{h_s \partial \Phi} \xi^3 \right) \left(1 + \frac{4\pi\gamma p}{B^2} \right)^{-1}.$$

Кроме того, перейдем от переменных Φ, s к переменным r_0, z и воспользуемся равенством (2.3). Тогда уравнения движения (4.1) принимают вид

$$(4.2) \quad -\omega^2 \frac{4\pi\rho}{B_0^2} \left\{ \left(\frac{B_z^2}{4\pi\gamma p} + \frac{B_0^2}{B^2} \right) y + 2 \frac{B_z}{rB^2} \frac{\partial \alpha}{\partial z} \xi^3 \right\} = B_z \frac{\partial}{\partial z} \left(\frac{B_z}{B^2} \frac{\partial y}{\partial z} \right),$$

$$(4.3) \quad -\omega^2 \frac{4\pi\rho}{B_0^2} \xi^3 = \frac{r^2 B^2 B_z}{B_0^2} \frac{\partial}{\partial z} \left[\frac{B_z}{r^2 B^2} \frac{\partial \xi^3}{\partial z} \right] + 2r B_z \frac{\partial \alpha}{\partial z} \left(y + \frac{4\pi}{B_0^2 B_m} \frac{dp}{r_0 dr_0} \xi^3 \right).$$

Эта система уравнений для y и ξ^3 с периодическими по z коэффициентами. Ее решения поэтому можно искать в виде

$$\xi^3 = A(r_0) B_0 v(r_0, z) e^{ikz}, \quad y = A(r_0) u(r_0, z) e^{ikz},$$

где v и u — периодические функции z с периодом l . Система (4.2), (4.3) решается с помощью разложения всех величин по степеням r_0 (ограничимся членами второго порядка).

Сравнение в выражении (3.2) для потенциальной энергии положительного второго и дестабилизирующего третьего членов показывает, что волновое число есть величина не ниже первого порядка по r_0 , а член нулевого порядка в разложении функции v не зависит от z (ведь выбираются колебания, для которых ξ^3 почти постоянна вдоль силовой линии). Далее, сравнение в (4.3) левой части и последнего члена в правой части показывает, что квадрат частоты ω^2 есть величина второго порядка малости по r_0 .

Итак, разложения функций v и u имеют вид

$$v = 1 + v_1 + v_2 + \dots, \quad u = u_0 + u_1 + u_2 + \dots$$

В уравнении (4.2) члены нулевого порядка дают (все величины, характеризующие магнитное поле, были найдены в п. 2)

$$\frac{d}{dz} \left(f \frac{du_0}{dz} \right) = 0$$

и из условия периодичности $u_0 (\langle u_0 \rangle = 0)$ следует $u_0 = \text{const}$. Члены первого порядка по r_0 имеют вид

$$\frac{d}{dz} \left[f \left(iku_0 + \frac{du_1}{dz} \right) \right] = 0.$$

И снова вследствие периодичности u_1 находим

$$\frac{du_1}{dz} = iku_0 \left(\frac{1}{f} \left\langle \frac{1}{f} \right\rangle^{-1} - 1 \right).$$

Аналогично периодичность функции u_2 позволяет найти

$$(4.4) \quad u_0 = \frac{3}{2} \frac{\omega^2}{c_A^2} \langle \dot{f}^2 \rangle \left[\frac{\omega^2}{c_A^2} \left\langle f^3 + \frac{2}{\gamma\beta_0} f \right\rangle - \frac{k^2}{\left\langle \frac{1}{f} \right\rangle} \right]^{-1},$$

где $c_A^2 = \frac{B_0^2}{4\pi\rho}$.

В уравнении (4.3) члены первого порядка дают $v_1 = \text{const}$, члены второго порядка имеют вид

$$-\frac{\omega^2}{c_A^2} \left(-k^2 + \frac{d^2 v_2}{dz^2} \right) + 2 \frac{r_0^2}{V f} \frac{d^2}{dz^2} (V f) (u_0 + a).$$

Подставляя сюда u_0 (4.4), умножая обе части на f^2 и усредняя по z , получим дисперсионное соотношение для собственных колебаний

$$(4.5) \quad 1 = \left(k^2 + \frac{3}{2} \langle \dot{f}^2 \rangle a r_0^2 \right) \left(\frac{\omega^2}{c_A^2} \langle f^2 \rangle \right)^{-1} + \frac{9}{4} \langle \dot{f}^2 \rangle \frac{r_0^2}{\langle f^2 \rangle} \left[\frac{\omega^2}{c_A^2} \langle f^3 + \frac{2}{\gamma \beta_0} \dot{f} \rangle + \frac{k^2}{\langle \frac{1}{f} \rangle} \right]^{-1}.$$

При $k=0$ условие $\omega^2 > 0$ совпадает с условием (3.7) устойчивости желобковых возмущений. Уравнение (4.5) квадратное относительно величины $\frac{\omega^2}{c_A^2}$ и имеет два положительных корня при условии

$$-\frac{3}{4} \langle \dot{f}^2 \rangle \beta_0 \frac{d \ln p}{d \ln r_0} < k^2.$$

Таким образом, при растущем наружу давлении плазма устойчива. Если же давление плазмы падает к периферии, то при

$$(4.6) \quad k^2 < k_0^2 \equiv -\frac{3}{4} \langle \dot{f}^2 \rangle \beta_0 \frac{d \ln p}{d \ln r_0}$$

один из корней уравнения (4.5) отрицателен, что соответствует неустойчивости.

В системе, ограниченной проводящими торцами, ввиду граничного условия $\xi=0$ на торцах, значения волновых чисел ограничены снизу величиной $k_{\min} \approx \frac{\pi}{Nl}$. Поэтому при выполнении условия

$$(4.7) \quad -\frac{3}{4} \langle \dot{f}^2 \rangle \beta_0 \frac{d \ln p}{d \ln r_0} < \left(\frac{\pi}{Nl} \right)^2$$

система будет устойчива (стабилизирующий эффект проводящих торцов см. [4]).

Если плазма устойчива относительно желобковых возмущений, т. е. если выполняется неравенство (3.6), то условие стабилизации торцами имеет вид

$$N \leq \frac{\pi}{\langle \dot{f}^2 \rangle l r_0} \sim \frac{l}{r_0} \quad \text{при } \beta \gg 1,$$

$$N \leq \frac{\pi}{V \beta_0 l r_0 \langle \dot{f}^2 \rangle} \sim \frac{1}{V \beta_0} \frac{l}{r_0} \quad \text{при } \beta \ll 1.$$

Рассмотрим теперь случай, когда давление падает круто, чем в (3.6). Максимальное изменение давления в случае больших $\beta \left| \frac{\Delta p}{p} \right| \leq \frac{1}{\beta}$, а в случае малых $\beta \left| \frac{\Delta p}{p} \right| \leq 1$.

Тогда условие (4.7) принимает вид

$$N \leq \frac{2}{3} \frac{\pi}{l \langle \dot{f}^2 \rangle^{1/2}} \sim 1 \quad \text{при } \beta \gg 1,$$

$$N \leq \frac{2\pi}{3l (\beta_0 \langle \dot{f}^2 \rangle)^{1/2}} \sim \frac{1}{V \beta_0} \quad \text{при } \beta \ll 1.$$

Поскольку для продольного удержания плазмы необходимо большое число пробкотронов (см [1,2]), то в плазме высокого давления ($\beta \gg 1$) стабилизация торцами отсутствует.

Вмороженность силовых линий в проводящие торцы является единственным стабилизирующим эффектом. Если условие (4.7) не выполняется, то плазма в гофрированном поле всегда неустойчива при падающем давлении. Инкремент неустойчивости обращается в нуль при $k=k_0$ (4.6) и, если устойчивы желобковые возмущения (3.6), при $k=0$.

Анализ дисперсионного уравнения (4.5) показывает, что при выполнении условия

$$(4.8) \quad -\frac{d \ln p}{d \ln r_0} < \frac{3}{\beta_0} \langle \dot{f}^2 \rangle r_0^2 \left\langle f^3 + \frac{2}{\gamma \beta_0} f \right\rangle^{-1} \left[1 + \langle \dot{f}^2 \rangle l^2 \left(\left\langle \frac{1}{f} \right\rangle \left\langle f^3 + \frac{2}{\gamma \beta_0} f \right\rangle \right)^{-1} \right],$$

совпадающего по порядку величины с условием (3.7), максимум инкремента достигается при k_{extr} в промежутке $0 < k_{\text{extr}} < k_0$ (точное выражение для k_{extr} довольно громоздкое.) Максимальный инкремент при $\beta \gg 1$ равен

$$(4.9) \quad \gamma = \frac{1}{4} \frac{c_A}{l} \beta_0 \left| \frac{d \ln p}{d \ln r_0} \right| \frac{l}{r_0} \leqslant \frac{c_A}{l} \frac{r_0}{l}.$$

Если давление падает более круто, чем в (4.8), то максимальным инкрементом обладают желобковые колебания с $k=0$ (или для конечной системы с $k_{\text{run}} \approx \frac{\pi}{Nl}$)

$$\gamma(k=0, \beta \gg 1) = \frac{1}{2} \frac{c_A}{l} \left[\frac{3l^2 \langle \dot{f}^2 \rangle}{\langle f^2 \rangle} \left(\beta_0 \left| \frac{d \ln p}{d \ln r_0} \right| - \frac{3l^2 \langle \dot{f}^2 \rangle}{\langle f^3 \rangle} \right) \right]^{1/2}.$$

Если градиент давления существенно больше критического (4.8), то максимальный инкремент равен

$$(4.10) \quad \gamma \approx \frac{c_A}{l} \left(\beta \left| \frac{d \ln p}{d \ln r_0} \right| \right)^{1/2} \leqslant \frac{c_A}{l}.$$

5. Рассмотрим влияние сил вязкого трения на колебания плазмы высокого давления ($\beta \gg 1$). Считая плазму замагниченной, учтем в уравнениях движения только продольную ионную вязкость. Тогда уравнение колебаний (1.1) примет вид

$$(5.1) \quad -\omega^2 \rho \xi_\alpha + \frac{\partial \pi_{\alpha\beta}}{\partial x_\beta} = -(\bar{K} \xi)_\alpha.$$

где тензор вязких напряжений равен [6] $\pi_{\alpha\beta} = 3i\omega\eta_0 \left(h_\alpha h_\beta - \frac{1}{3} \delta_{\alpha\beta} \right) \times \left(\mathbf{h} (\mathbf{h} \nabla) \xi - \frac{1}{3} \operatorname{div} \xi \right)$. Здесь \mathbf{h} — единичный вектор в направлении магнитного поля, $\eta_0 = \frac{p}{v_i}$ — коэффициент вязкости ионов, v_i — ионная частота кулоповских столкновений.

Предположим далее, что инерционными членами по сравнению с вязкими можно пренебречь. Это справедливо при условии

$$|\gamma_v| \ll |\gamma_i|,$$

где γ_i — инкремент неустойчивости для идеальной плазмы, а γ_v — инкремент, вычисленный в пренебрежении инерционными членами.

Умножив обе части уравнения (5.1) скалярно на ξ и проинтегрировав по объему, получим

$$(5.2) \quad \frac{3}{2} i\omega \int \eta_0 \left(\frac{\partial \xi_{||}}{\partial s} + \frac{\partial h_s}{\partial \Phi} \xi^3 - \frac{1}{3} \operatorname{div} \xi \right)^2 dV = W,$$

где W (см. (1.3)) — потенциальная энергия колебаний. Из равенства (5.2) следует, что все выводы об устойчивости, сделанные выше, справедливы и при учете вязкости. Вязкое трение, если оно существенно, может привести лишь к уменьшению инкремента неустойчивости.

Как и в случае идеальной плазмы максимальным инкрементом обладают колебания с большим азимутальным числом $m \rightarrow \infty$. В пределе больших β они являются несжимаемыми ($\operatorname{div} \xi = 0$). Тогда равенство (5.2) принимает вид

$$(5.3) \quad \frac{3}{2} i\pi\omega \int \eta_0 \left(\frac{\partial \xi_{||}}{\partial s} + \frac{\partial h_s}{\partial \Phi} \xi^3 \right)^2 \frac{h_s ds d\Phi}{B} = W_1$$

(W_1 см. (3.2)), а уравнения колебаний записываются следующим образом:

$$(5.4) \quad \begin{aligned} 3i\omega\eta_0 \frac{B}{h_s} \frac{\partial}{\partial s} \left[\frac{1}{B} \left(\frac{\partial \xi_{||}}{\partial s} + \frac{\partial h_s}{\partial \Phi} \xi^3 \right) \right] &= \frac{\partial}{h_s \partial S} \left[\frac{B^2}{4\pi} \left(\operatorname{div} \xi_{||} + \right. \right. \\ &\left. \left. + \frac{2\partial h_s}{h_s \partial \Phi} \xi^3 \right) \right], \\ 3i\omega\eta_0 \frac{\partial h_s}{h_s \partial \Phi} \left(\frac{\partial \xi_{||}}{\partial s} + \frac{\partial h_s}{\partial \Phi} \xi^3 \right) &= -\frac{B}{4\pi} \frac{\partial}{h_s \partial s} \left(\frac{1}{r^2 B} \frac{\partial \xi^3}{\partial s} \right) + \\ &+ \frac{B^2}{4\pi} \left(\operatorname{div} \xi_{||} + 2 \frac{\partial h_s}{h_s \partial \Phi} \xi^3 \right) + 2 \frac{dp}{d\Phi} \frac{\partial h_s}{h_s \partial \Phi} \xi^3 \end{aligned}$$

(здесь учтено условие $\beta \gg 1$).

Решения снова ищем в классе возмущений, таких, что величина ξ^3 почти постоянна вдоль силовой линии

$$\xi^3 = A(r_0) B_0 e^{ikz} (1 + v_1 + v_2 + \dots).$$

Из равенства (5.3) следует, что инкремент $\gamma = -i\omega$ является величиной второго либо нулевого порядка по r_0 .

В первом случае разложение величины $\xi_{||}$ начинается с минус первого порядка по r_0

$$\xi_{||} = A(r_0) e^{ikz} (\xi_{-1} + \xi_0 + \dots).$$

Дисперсионное соотношение получается из уравнений (5.4) аналогично тому, как это было сделано в п. 4

$$(5.5) \quad \gamma = \frac{2}{3} \frac{\nu_i}{\beta} \frac{\nu_i}{\left\langle \frac{1}{f} \dot{f}^2 \right\rangle} \left(-\frac{3}{4} \langle \dot{f}^2 \rangle \beta_0 \frac{d \ln p}{d \ln r_0} - k^2 \right) \left[\frac{9}{4} \langle \dot{f}^2 \rangle^2 r_0^2 + \right. \\ \left. + \langle f^3 \rangle \left(k^2 + \frac{3}{4} \langle \dot{f}^2 \rangle \beta_0 \frac{d \ln p}{d \ln r_0} \right) \right]^{-1}.$$

Если выполняется критерий устойчивости желобковых возмущений (3.6), то инкремент (5.5) положителен в интервале волновых чисел

$$0 < k^2 < k_0^2 \equiv -\frac{3}{4} \langle \dot{f}^2 \rangle \beta_0 \frac{d \ln p}{d \ln r_0}$$

и достигает максимума

$$(5.6) \quad \gamma \sim v_i \left| \frac{d \ln p}{d \ln r_0} \right| \leq \frac{v_i}{\beta} \frac{r_0^2}{l^2}.$$

Сравнение «вязкого» инкремента (5.6) с инкрементом (4.9) для идеальной плазмы показывает, что вязкость существенна, если

$$(5.7) \quad 1 \ll \sqrt{\beta} \frac{\lambda}{r_0},$$

где λ — длина свободного пробега частиц.

Если условие (3.6) не выполняется, то, как следует из (5.5), неустойчивость развивается при волновых числах

$$\frac{3}{4} \langle \dot{f}^2 \rangle \left(-\beta \frac{d \ln p}{d \ln r_0} - \frac{3 \langle f^2 \rangle r_0^2}{\langle f^3 \rangle} \right) \equiv k_1^2 < k^2 < k_0^2.$$

Однако вблизи k_1 выражение (5.5) неприменимо (знаменатель обращается в нуль). Последовательный учет следующих членов разложения в уравнениях (5.4) показывает, что при $k=k_1$ инкремент обращается в нуль, а вблизи k_1 имеет резкий максимум

$$\gamma \sim \frac{v_i}{\beta} k_1 l.$$

При больших градиентах давления

$$\gamma \sim \frac{v_i}{\beta} \left(\beta_0 \left| \frac{d \ln p}{d \ln r_0} \right| \right)^{1/2} \leq \frac{v_i}{\beta}.$$

Рассмотрим теперь случай, когда инкремент γ является величиной нулевого порядка по r_0 . Тогда разложение величины ξ_{\parallel} начинается также с нулевого порядка

$$\xi_{\parallel} = A(r_0) e^{ikz} (\xi_0 + \xi_1 + \dots).$$

При этом система уравнений (5.4) приводится к виду (оставлены только главные члены).

$$(5.8) \quad \begin{aligned} \frac{3}{2} \frac{i\omega}{v_i} \hat{p}_0 \frac{1}{f} \frac{d}{dz} \left[\dot{f} \xi_0 - f^{3/2} \frac{d^2}{dz^2} (f^{1/2}) \right] &= \frac{d}{dz} \left[\frac{1}{f^3} \frac{d}{dz} (f \xi_0) - \right. \\ &\quad \left. - \frac{2}{f^{3/2}} \frac{d^2}{dz^2} (f^{1/2}) \right], \\ \frac{3}{2} \frac{i\omega}{v_i} \beta_0 f^{3/2} \frac{d^2}{dz^2} (f^{1/2}) \left[\dot{\xi}_0 - f^{1/2} \frac{d^2}{dz^2} (f^{1/2}) \right] &= \frac{1}{r_0^2} (-k^2 + \ddot{v}_2) + \\ &\quad + f^{3/2} \frac{d^2}{dz^2} (f^{1/2}) \left\{ \frac{\beta_0}{r_0^2} \frac{d \ln p}{d \ln r_0} + \frac{2}{f^2} \left[\frac{1}{f} \frac{d}{dz} (f \xi_0) - 2f^{1/2} \frac{d^2}{dz^2} (f^{1/2}) \right] \right\}. \end{aligned}$$

Систему (5.8) можно решить лишь при дополнительном предположении о малости величины $R-1$ (условие слабой гофрировки). Дисперсионное соотношение имеет вид

$$(5.9) \quad -i\omega = \frac{2}{3} \frac{v_i}{\beta_0} \frac{1}{r_0^2 \left\langle f^2 \left(\frac{d^2 f^{1/2}}{dz^2} \right)^2 \right\rangle} \left[-\frac{3}{4} \langle \dot{f}^2 \rangle \beta_0 \frac{d \ln p}{d \ln r_0} - \right. \\ \left. - \frac{9}{4} \langle f^2 \rangle^2 r_0^2 - k^2 \right].$$

Инкремент (5.9) положителен для волновых чисел

$$k^2 < k_1^2$$

и только при условии, что неустойчивы желобковые возмущения ($k=0$). Они же обладают максимальным инкрементом.

Для больших градиентов давления, существенно превышающих критическое значение (3.7), инкремент неустойчивости равен

$$(5.10) \quad \gamma \sim v_i \frac{l^2}{r_0^2} \left| \frac{d \ln p}{d \ln r_0} \right| \leq \frac{v_i}{\beta} \frac{l^2}{r_{\max}^2}.$$

Сравнение инкремента (5.10) с аналогичным выражением (4.10) для идеальной плазмы показывает, что в этом случае вязкость существенна, если

$$(5.11) \quad 1 \leq \sqrt{\beta} \frac{\lambda r_{\max}^2}{l^3}.$$

Таким образом, в плазме высокого давления ($\beta \gg 1$) вязкость может играть значительную роль. Как следует из условий (5.7), (5.11), на границе применимости нашего приближения ($r_{\max} \sim l$) и гидродинамического приближения ($\lambda \sim l$) эффекты вязкого трения приводят к уменьшению инкремента неустойчивости в $\sim \sqrt{\beta}$ раз по сравнению со случаем идеальной плазмы.

Сравнение характерного времени развития неустойчивости $\frac{\Lambda}{\gamma}$ (Λ — кулоновский логарифм) с временем продольного расширения плазмы (см. [1, 2]) $\tau_{\parallel} \sim \frac{N^2}{v_i}$ показывает, что при условии $\beta > \frac{N^2}{\Lambda}$ время удержания плазмы определяется последним, а не первым.

В заключение автор благодарит Д. Д. Рютова за постановку задачи и постоянное внимание к работе, В. Д. Шафранова за полезные обсуждения и ряд ценных замечаний.

Поступила 1 VIII 1974

ЛИТЕРАТУРА

1. Будкер Г. И., Мирнов В. В., Рютов Д. Д. Влияние гофрировки магнитного поля на расширение и остывание плотной плазмы. Письма в ЖЭТФ, 1971, т. 14, № 5.
2. Mirnov V. V., Ryutov D. D. Gasdynamic description of a plasma in a corrugated magnetic field. Nuclear fusion, 1972, vol. 12, № 6.
3. Кадомцев Б. Б. Гидродинамическая устойчивость плазмы. В сб. «Вопросы теории плазмы». Вып. 2, М., Атомиздат, 1963.
4. Михайловский А. Б. Теория плазменных неустойчивостей, т. 2, М., Атомиздат, 1971.
5. Bernstein I. B., Frieman E. A., Kruskal M. D., Kulsrud R. M. An energy principle for hydromagnetic stability problems. Proc. Roy. Soc., 1958, Ser. A, vol. 244.
6. Брагинский С. И. Явления переноса в плазме. В сб. «Вопросы теории плазмы», вып. 1, М., Атомиздат, 1963.