

М.69  
И Н С Т И Т У Т  
ЯДЕРНОЙ ФИЗИКИ СОАН СССР

23

И Я Ф 47 - 70

А.Б.Михайловский, А.М.Фридман, В.С.Цыпин

О НЕУСТОЙЧИВОСТЯХ ПЛАЗМЫ БОЛЬШОГО  
ДАВЛЕНИЯ, УДЕРЖИВАЕМОЙ ПЛОТНОЙ  
ОБОЛОЧКОЙ НЕЙТРАЛЬНОГО ГАЗА

Новосибирск

1970

Ордена Ленина Институт атомной энергии имени И.В.Курчатова

Институт ядерной физики Сибирского отделения АН СССР

А.Б.Михайловский, А.М.Фридман, В.С.Цыпин

# О НЕУСТОЙЧИВОСТЯХ ПЛАЗМЫ БОЛЬШОГО ДАВЛЕНИЯ, УДЕРЖИВАЕМОЙ ПЛОТНОЙ ОБОЛОЧКОЙ НЕЙТРАЛЬНОГО ГАЗА

Москва

1970

## § 1. Введение

Исследование неустойчивостей неоднородной плазмы с нулевым и почти нулевым градиентом давления,  $\nabla P \approx 0$ , представляет интерес в связи с проблемой удержания горячей плазмы давлением плотной оболочки нейтрального газа. Эта проблема обсуждалась Альфвеном и его сотрудниками (см. Альфвен и Смарс /1/, Ленерт /2/), а в последнее время Г.И.Будкером и его сотрудниками (см. Алиханов и др. /3/). Ранее в работах /4/ и /5/ были исследованы неустойчивости бесстолкновительной плазмы большого давления,  $\beta \equiv \frac{8\pi P}{B^2} \gg 1$ , ( $B$  - магнитное поле в плазме) в условиях строгого равенства  $\nabla P = 0$ . Было показано, что в такой плазме могут раскачиваться колебания обоих фундаментальных типов: магнито-звуковые, /4/ и альфеновские, /5/. (О классификации колебаний неоднородной плазмы с конечным и большим  $\beta$ , см. работу /6/).

Картина неустойчивостей плазмы с  $\beta \gg 1$  однако весьма чувствительна к наличию даже небольшого градиента давления. Это связано с тем обстоятельством, что уже при

$\frac{1}{\beta} \lesssim |\frac{\partial \ln P}{\partial \ln n}| \ll 1$  ( $n$  - плотность плазмы) начинает играть важную роль пространственная неоднородность магнитного поля, поскольку при этом  $|\frac{\partial \ln B}{\partial \ln n}| \gtrsim 1$  (напомним, что  $\nabla \ln B = -\frac{\beta}{2} \nabla \ln P$ ). Раскачка колебаний магнито-звукового типа в бесстолкновительной плазме с  $|\frac{\partial \ln B}{\partial \ln n}| \gtrsim 1$  была рассмотрена в работе /7/. Исследование раскачки колебаний альфеновского типа при  $\nabla B \neq 0$  посвящена настоящая работа.

Вначале мы сформулируем некоторые общие замечания о свойствах волн альфеновского типа в плазме с  $\beta \gg 1$ , необходимые для лучшего понимания механизма раскачки этих волн, § 2. Затем, в § 3 исследуем неустойчивости бесстолкновительной плазмы, а в § 4 - столкновительной. Результаты обсудим в § 5.

§ 2. Общие замечания о свойствах волн альфеновского типа

Нас будут интересовать низкочастотные,  $\omega \ll \omega_B$ , длинноволновые,  $K_z p_i \ll 1$ , колебания плазмы большого давления,  $\beta \gg 1$ , в магнитном поле с прямыми и параллельными силовыми линиями,  $\vec{B} \parallel \vec{Z}$ . Координатно-временную зависимость этих возмущений примем в виде  $\exp(-i\omega t + iK_x \vec{z}_1 + iK_z Z)$ . Посредством  $\omega_{Bi} = e_i B / m_i c$  и  $p_i = (T/m_i \omega_{Bi}^2)^{1/2}$  здесь обозначены циклотронная частота ионов и их ларморовский радиус,  $T$  - температура, одинаковая для ионов и электронов,  $e_i$ ,  $m_i$  - заряд и масса ионов,  $c$  - скорость света.

В пренебрежении малыми членами порядка  $(K_z p_i)^2$  общее дисперсионное уравнение низкочастотных длинноволновых колебаний распадается на два, соответствующие волнам резных типов. Волны альфеновского типа в этом приближении описываются уравнением

$$Q^{(0)} = \omega^2 - \omega \Omega - \omega_n \Omega - K_z^2 C_A^2 = 0 \quad (2.1)$$

Здесь  $C_A^2 \equiv B^2 / 4\pi m_i n$  - квадрат скорости Альфена,

$$\Omega = K_y \partial_B c T / e_i B, \quad \omega_n = K_y \partial_n c T / e_i B, \quad \chi_B = \frac{\partial \ln B}{\partial x},$$

$$\chi_n = \frac{\partial \ln n}{\partial x}.$$

Предполагается, что градиенты плотности и магнитного поля (а также температуры и давления) направлены по оси  $X$ . В (2.1) опущены члены порядка  $1/\beta$ .

При  $\nabla B = 0$  из (2.1) следует закон дисперсии обычных альфеновских волн,

$$\omega^2 = K_z^2 C_A^2 \quad (2.2)$$

При  $K_z = 0$  и  $|\partial_B \chi_n| \ll 1$  вместо этого имеем

$$\omega^2 = \omega_n \Omega \quad (2.3)$$

Такие колебания, как и (2.2), обладают вещественной частотой, если

$$\beta = \frac{\partial \ln B}{\partial \ln n} > 0 \quad (2.4)$$

Если же  $\beta < 0$ , то колебания типа (2.3) имеют чисто мнимую частоту, что соответствует гидродинамической неустойчивости с инкрементом

$$\gamma = \sqrt{-\beta} |\omega_n| \quad (2.5)$$

При еще более сильной неоднородности магнитного поля,

$|\beta| \gg 1$ , и  $K_z C_A \ll \Omega$  уравнение (2.1) имеет вещественные корни разного порядка: большой,

$$\omega_1 = \Omega \quad (2.6)$$

и малый,

$$\omega_2 = -\omega_n - \frac{K_z^2 C_A^2}{\Omega} \quad (2.7)$$

Целью нашего последующего анализа будет выяснение возможности раскачки колебаний типа (2.1) вследствие неучтенных в (2.1) эффектов порядка  $(K_z p_i)^2$ . При таком анализе будет предполагаться, что корни (2.1) вещественны.

Дисперсионное уравнение для волны альфеновского типа с учётом членов порядка  $(K_z p_i)^2$  можно представить как обобщение (2.1),

$$Q^{(0)} + Q^{(1)} = 0 \quad (2.8)$$

где  $Q^{(1)}$  - некоторая комплексная функция  $\omega$  и  $\vec{K}$ , вид которой приведем несколько ниже. Мнимая часть этой функции определяет инкремент колебаний:

$$\gamma = -\frac{\operatorname{Im} Q^{(1)}}{\partial Q^{(0)} / \partial \omega} \quad (2.9)$$

Формула (2.9) по смыслу аналогична хорошо известной формуле теории колебаний однородной плазмы

$$\gamma = - \frac{\operatorname{Im} \epsilon}{\partial \operatorname{Re} \epsilon / \partial \omega} \quad (2.10)$$

получающейся из обращения в нуль комплексной диэлектрической проницаемости плазмы,  $\epsilon(\vec{k}, \omega) = 0$ . Соотношение (2.10) часто трактуется в энергетических терминах: величина  $\omega \frac{\partial \operatorname{Re} \epsilon}{\partial \omega}$  понимается как энергия колебаний (в единицах  $\frac{E^2}{8\pi}$ ), а  $\omega \operatorname{Im} \epsilon$  — как скорость диссипации энергии колебаний. Аналогичным образом можно трактовать и уравнение (2.9). Тогда роль безразмерной энергии колебаний будет играть величина

$$W = \frac{1}{\omega} \frac{\partial Q^{(0)}}{\partial \omega} \quad (2.11)$$

При  $Q^{(0)}$  вида (2.1) эта величина равна

$$W = 2 - \frac{\Omega}{\omega} \quad (2.12)$$

Из (2.12) вытекает интересное следствие: энергия волн альфеновского типа отрицательна, если

$$\frac{\Omega}{\omega} > 2 \quad (2.13)$$

Этому условию удовлетворяет, в частности, корень (2.7) при  $\beta < 0$ , полученный в предположении  $|\beta| \gg 1$ .

Используя (2.1) и (2.13), найдем, что волны с  $W < 0$  существуют, если

$$\beta < - K_z^2 C_A^2 / \omega_n^2 \quad (2.14)$$

и если, кроме того удовлетворяется неравенство

$$(\beta + 2)^2 > 4 [1 - (K_z C_A / \omega_n)^2] \quad (2.15)$$

которое следует учитывать при  $|K_z C_A| < |\omega_n|$ .

Исследуемые ниже неустойчивости плазмы с большим отрицательным  $\beta$  связаны с раскачкой волн с  $W < 0$ . В случае  $\beta = 0$   $W > 0$ , а неустойчивости обусловлены отрицательной диссипацией  $\omega \operatorname{Im} Q^{(1)} < 0$ .

Данное здесь определение энергии колебаний и диссипации энергии колебаний, конечно, не является строгим и имеет иллюстративный характер. Строгий вывод уравнения баланса энергии колебаний неоднородной плазмы развивается Юнгвиртом [8]. Однако проведенный в [8] анализ относится только к некоторым частным типам колебаний и не может быть использован в интересующей нас проблеме волн альфеновского типа.

### § 3. Неустойчивости бесстолкновительной плазмы

Общий вид функции  $\operatorname{Im} Q^{(1)}(\vec{k}, \omega)$  для бесстолкновительной плазмы при произвольных  $K_z$ ,  $\omega$  и  $\beta$  приведен в работе [9]. Здесь мы будем считать  $\beta \gg 1$  и рассмотрим только наиболее интересные возмущения с

$$K_z V_{Tc} \gg (\omega, \Omega) \quad (3.1)$$

В этих условиях<sup>x)</sup>

$$\operatorname{Im} Q^{(1)} = \frac{9\sqrt{2}}{8\sqrt{\pi}} (K_z \rho_c)^2 / K_z V_{Tc} \frac{(1 + \omega_n/\omega)^2}{1 + \omega_n/2\omega} \quad (3.2)$$

$$V_{Tc} = (T_{m_c})^{1/2}$$

Видно, что  $\omega \operatorname{Im} Q^{(1)} < 0$  (отрицательная диссипация) при

$$-\frac{1}{2} < \frac{\omega}{\omega_n} < 0 \quad (3.3)$$

Вследствие отрицательной диссипации должны раскачиваться волны с положительной энергией, если их частота удовлетворяет условию (3.3). Условиям  $W > 0$  и (3.3) удовлетворяют, в част-

<sup>x)</sup> Выход (3.2), а также подробное исследование устойчивости бесстолкновительной плазмы относительно раскачки волн альфеновского типа содержится в [12].

ности, возмущения плазы с  $\nabla \rho = 0$  ( $\Omega = 0$ ), если, согласно (2.2), их продольное волновое число не слишком велико.

$$K_z < \frac{\omega_n}{\sqrt{2} C_A} \quad (3.4)$$

Инкремент этих колебаний при  $K_z C_A \ll \omega_n$  равен

$$\gamma = \frac{g}{8\sqrt{\pi}} \sqrt{\frac{\beta}{2}} \omega_n \quad (3.5)$$

Такого рода неустойчивость волн с положительной энергией была рассмотрена в работе /5/.

При  $|\beta| \gg 1$  в (3.1) следует подставлять корни  $\omega = \omega_{1,2}$ , определяемые выражениями (2.6), (2.7). В случае корня  $\omega = \omega_1$  имеем  $\omega \operatorname{Im} Q^{(1)} > 0$ ,  $W > 0$ , так что колебания типа (2.6) не раскачиваются. Если  $\omega = \omega_2$  и  $(K_z C_A)^2 < \omega_n^2 / \beta$ , то при любом знаке  $\beta$   $\omega \operatorname{Im} Q^{(2)} > 0$  (положительная диссипация). Знак энергии колебаний зависит от знака  $\beta$ , причём  $W < 0$  при  $\beta < 0$  (отрицательная энергия). Таким образом, с корнем  $\omega = \omega_2$  связана неустойчивость волн с отрицательной энергией плазмы с  $\frac{\partial \ln \beta}{\partial \ln n} < 0$ .

Из (3.2), (2.9), (2.1) находим, что инкремент этой неустойчивости порядка

$$\gamma \approx (K_z \rho_i)^2 K_z V_{Ti} \quad (3.6)$$

Он максимальен при

$$K_z \approx \sqrt{\beta} \frac{\omega_n}{C_A} \quad (3.7)$$

и при этом

$$\gamma \approx (K_z \rho_i)^2 \sqrt{\beta} \frac{\omega_n}{C_A} \quad (3.8)$$

Обсуждаемые в этом параграфе неустойчивости обусловлены взаимодействием с колебаниями резонансных ионов и потому являются существенно кинетическими. Однако, как будет показано

в следующем параграфе, эти неустойчивости имеют аналог в столкновительной плазме, когда эффекты резонансных частиц отсутствуют.

#### § 4. Неустойчивости столкновительной плазмы

Альфеновские волны в столкновительной плазме обсуждались ранее в работе /10/. Проведенный там анализ ограничивается случаем возмущений с  $K_z = 0$ . Нас однако интересуют волновые числа  $K_z$ , такие, что

$$\frac{K_z^2 V_{Ti}^2}{V_i} \gg (\omega, \Omega) \quad (4.1)$$

где  $V_i$  — частота ионно-ионных столкновений. Условие (4.1) аналогично принятому в § 3 условию (3.1). На границе применимости столкновительного и бесстолкновительного приближений, когда  $K_z V_{Ti} \approx V_i$ , условия (4.1) и (3.1) совпадают между собой.

Дисперсионное уравнение для колебаний столкновительной плазмы с  $\beta \gg 1$  можно получить, используя общие гидродинамические уравнения с выражениями для тензора вязкости и потока тепла, полученными в работе /10/. Это дисперсионное уравнение можно записать в виде (2.8), где  $Q^{(1)}$  определяется прежней формулой (2.1), а функция  $\operatorname{Im} Q^{(2)}$  имеет вид:

$$\operatorname{Im} Q^{(2)} = \frac{1}{3} (K_z \rho_i)^2 \frac{\omega \nu_i (0,9 + 2,4 \frac{\omega_n}{\omega} + 0,1 \frac{\omega_n^2}{\omega^2})}{1 + 1,7 \frac{\omega_n}{\omega}} \quad (4.2)$$

(Подробный вывод формулы (4.2) предполагается изложить в другой работе).

При  $\beta = 0$  и  $K_z C_A \ll \omega_n$  из (2.1), (2.8), (4.2) следует, что плазма неустойчива относительно возмущений с частотой (2.2) и инкрементом

$$\gamma = \frac{1}{204} (K_z \rho_i)^2 \frac{\nu_i \omega_n}{K_z V_{Ti}} \sqrt{\beta} \quad (4.3)$$

Видно, что при  $K_z V_{Ti} \approx \gamma_i$  выражения (4.3) и (3.5) качественно совпадают. Уравнение (4.3), как и уравнение (3.5), описывает раскачку волн положительной энергии,  $\dot{W} > 0$ , из-за эффекта отрицательной диссипации,  $\omega \operatorname{Im} Q'' < 0$ . Однако теперь эта диссипация обусловлена парными столкновениями между ионами, а не взаимодействием резонансных ионов с колебаниями.

При  $|B| \gg 1$  и  $(K_z C_A)^2 \ll |B| \omega_n^2$  вместо (4.3) получается следующее выражение для мнимой части частоты (при  $\operatorname{Re} \omega = \omega_c$ )

$$\gamma = -\frac{2}{3B} (K_z p_i J^2) \gamma_i \quad (4.4)$$

Отсюда видно, что при  $\frac{\partial \ln B}{\partial \ln n} < 0$  имеет место неустойчивость. Этот результат аналогичен (3.6). Оба эти выражения качественно совпадают при  $\gamma_i \approx K_z V_{Ti}$ . Как и в случае бесстолкновительной плазмы, неустойчивость связана с раскачкой волн отрицательной энергии,  $\dot{W} < 0$ , из-за положительной диссипации  $\omega \operatorname{Im} Q'' > 0$ . В данном случае эта диссипация обусловлена парными столкновениями.

### § 5. Заключение

Обсудим роль рассмотренных выше неустойчивостей в проблеме удержания горячей плазмы давлением нейтрального газа, о которой упоминалось в § 1. Можно представить себе три основных варианта такого удержания: (а) с однородным по радиусу магнитным полем,  $\nabla B = 0$ ; (в) с магнитным полем, нарастающим к периферии,  $B \equiv \frac{\partial \ln B}{\partial \ln n} > 0$ ; (с) с магнитным полем, убывающим к периферии,  $B < 0$ . Для каждого из этих случаев теория предсказывает неустойчивости. Наиболее сильно неустойчивости предсказываются для вариантов (а) и (в): согласно работам /4/, /5/, /6/, такие неустойчивости имеют инкремент  $\gamma \approx \omega_n$  и малую продольную длину волн,

$K_z \gtrsim \omega_n / V_{Ti}$ . (Отметим, что к варианту (в) относится и стационарное состояние плазмы, обсуждавшееся в работе Алиханова и др. /3/. В случае (с) при достаточно большой неоднородности магнитного поля,  $|B| \gg 1$ , столь опасные неустойчи-

вости отсутствуют. Картина неустойчивостей в этом случае оказывается такой. Существуют неустойчивости с  $\gamma \approx \omega_n$ , но их продольная длина волны достаточно велика,  $K_z \ll \omega_n / V_{Ti}$ . Такие неустойчивости обсуждались в работах /7/, /11/. Впринципе, их можно подавить широм. Кроме того, существуют неустойчивости с  $K_z \gtrsim \omega_n / V_{Ti}$ , но со сравнительно малым инкрементом,  $\gamma \approx \omega_n (K_z p_i)^2$ . Теория таких неустойчивостей была изложена выше.

Условие  $\frac{\partial \ln B}{\partial \ln n} < 0$  означает, что магнитное поле в центре больше, чем на периферии. Именно такого типа конфигурация магнитного поля представляется наиболее подходящей в случае, когда это поле используется для уменьшения теплопроводности и диффузии, а не для удержания плазмы. Наличие магнитного поля принципиально необходимо только в центре, а не на периферии, где вследствие частых столкновений замагниченность плазмы не играет роли. Поэтому вывод о повышенной устойчивости плазмы с  $\frac{\partial \ln B}{\partial \ln n} < 0$  в целом следует считать благоприятным, не забывая однако, что и в этом наиболее благоприятном случае плазма не свободна от неустойчивостей.

Авторы благодарны академику Г.И.Будкеру, по инициативе которого была выполнена настоящая работа.

Л и т е р а т у р а

- / 1 / Alfvén, H., Smars, E. *Nature* 188, 4753  
 (1960) 801.
- / 2 / Lehnert, B. *Nuclear Fusion* 8, 3  
 (1968) 173.
- / 3 / Alikhanov, S. G., Konkashbaev, I. K.,  
 Chetotaev, P. Z. *Nuclear Fusion* 10, 1 (1970) 13.
- / 4 / Михайловский А.Б., ДАН СССР, 192, 1 (1970) 74.
- / 5 / Mikhailovsky, A. B., Friedman, A. M., *Plasma Physics*  
12, (1970).
- / 6 / Михайловский А.Б., Фридман А.М., ЖЭТФ, 51, (1966)  
 1430.
- / 7 / Михайловский А.Б., ЖТФ, 40 (1970).
- / 8 / Ungarisch, R., *Nuclear Fusion* 8, 1 (1968), 23.
- / 9 / Михайловский А.Б., Фридман А.М., ЖТФ, 37, 10 (1967),  
 1782.
- / 10 / Mikhailovsky, A. B., Tsypin, V. S., *Plasma Physics*  
 , 12, (1970).
- / 11 / Михайловский А.Б., Цыпин В.С., ЖЭТФ, 59, 8 (1970).
- / 12 / Фридман А.М., ЖТФ, 40, (1970).

Ко 20 сим/Ур. . (Отмечено, что в выражении (a) относится к стационарной симметрии звезды, обсуждаемой в работе Алиханова и др. [8], в случае (b) при построении Большой звезды вспомогательного звезды [9] — в этом случае неустойчи-

---

Ответственный за выпуск А. М. ФРИДМАН  
 Подписано к печати 3.07.70г.  
 Усл. 0,6 печ.л., тираж 200 экз. Бесплатно.  
 Заказ № 47

---

Отпечатано на ротапринте в ИЯФ СО АН СССР, ив.