ОБЪЕДИНЕННЫЙ ИНСТИТУТ ЯДЕРНЫХ ИССЛЕДОВАНИЙ

Million and

Дубна

M-36

P9 - 4044

В.Г. Маханьков, В.Н.Цытович

AT. Ingrune, 1969, T. R7, 6.1, c. 53

О СТОХАСТИЧЕСКОМ НАГРЕВЕ ЧАСТИЦ ПЛАЗМЫ

P9 - 4044

В.Г.Маханьков, В.Н.Цытович

75233 up

## О СТОХАСТИЧЕСКОМ НАГРЕВЕ ЧАСТИЦ ПЛАЗМЫ

Направлено в АЭ

CODEMELORINE ENCLOYF ENGINEEX MCCHEROBENER BIAE MIROTERA

#### §1. <u>Введение</u>

Высказывались предположения /1,2/ о том, что частицы плазмы, HAXODAMUNECS BO BHEMHEM CTOXACTNACKOM SJEKTPOMALHNTHOM NOIL, MOLYT нагреваться быстрее, нежели из-за парных соударений (т.е. из-за джоулева нагрева). Физическим аргументом в пользу этого предположения является аналогия между корреляциями стохастического поля и парными соударениями. В /1/ эта аналогия была использована для построения фекоменологической теории стохастического нагрева, в которой эффективной частотой соударений служило вводимое феноменологически обратное время исчезновения корреляций стохастического поля. В /2/ были высказаны предположения о том, что стохастическое поле (при H = 0) вообще не должно приводить к нагреву частиц плазмы. Эти аргументы, по нашему мнению, можно сформуляровать так, что любое внешнее поле, сколь бы сложным ни было его изменение во времени, можно представить в виде разложения в ряд Фурье, каждая из компонент которого должна затухать лишь из-за парных соударений.

Таким образом, несмотря на важность разнития теоретических представлений о стохастическом нагреве частиц плазмы, ввиду целого ряда экспериментальных работ, в которых такой нагрев пытаются осуществить /3,4,5/, до сих пор отсутствует последовательная теоретическая трактовка проблемы.

Цель настоящей работы - построение теории стохастического нагрева, учитывающей корреляции стохастического электромагнитного поля. Следует сразу заметить, что стохастический нагрев может быть описан лишь при последовательном учете нелинейных эффектов. Поэтому аргументы <sup>/2/</sup>, основанные на линейной теории, оказываются не имеющими отношения к рассматриваемой проблеме, а феноменологическая теория <sup>/1/</sup>, основанная на модификации квазилинейного приближения оказывается неполной, т.к. учитывает не все эффекты одного и того же порядка по энергии стохастического поля. Из простых соображений можно понять, что стохастический нагрев должен квадратично зависеть от плотности энергии стохастического электромагнитного поля W<sup>x)</sup>. Действительно, запишем известное выражение для диссипации энергии поля из-за парных соударений:

$$\frac{dW}{dt} = -2 \frac{\omega^2}{\omega^2} \nu W . \qquad (1.1)$$

Если корреляционные эффекты аналогичны парным соударениям, то вместо <sup>ν</sup> эфф можно бы было подставить эффективную частоту, характеризующую корреляцию стохастического поля. Наличие плазмы играет в проблеме стохастического ускорения, как показано ниже, самую существенную роль. Но в плазме корреляции любых турбулентных пульсаций, в частности и рассматриваемого стохастического поля, пропорциональны W

Отсюда легко убедиться в справедливости утверждения о нелинейном характере процесса стохастического нагрева. Наконец, ниже показывается, что если концентрация плазмы стремится к нулю, то  $\nu_{orbe} \rightarrow 0$ , т.е.

$$\mathbf{x}) \quad \mathbf{W} = \langle \frac{1}{4\pi} \int_{-\infty}^{t} \vec{E} \frac{\partial \vec{D}}{\partial t} dt + \frac{H^2}{8\pi} \rangle$$

Е - напряженность электрического поля, в ₩ учтено, что в плазме ε ≠ 1.

для проявления стохастичности при нагреве частиц плазмы необходимо п ≠ 0 и возникающий эффект обязан нелинейному взаимодействию.

# 82. <u>Стохастический нагрев бесстолкновительной</u> замагниченной плазмы

Чтобы наиболее просто выявить физический смысл эффектов нелинейности стохастического нагрева, рассмотрим случай сильно замагниченной плазмы (в пределе Н→∞) когда ларморовские кружки могут двигаться лишь вдоль магнитных силовых линий.

Представим функцию распределения частиц плазмы в виде суммы регулярной и стохастической частей:  $f^{(a)} = \Phi^{(a)} + \phi^{(a)}$ ,  $\langle \phi^{(a)} \rangle = 0$ , a = e, i;электромагнитное поле будем считать чисто стохастическим:  $\frac{e}{m} E_z = \xi;$  $\langle \xi \rangle = 0$ . Получим следующую систему уравнений для функций  $\Phi_{,}$  $\phi$ , E:

$$\frac{\partial \Phi^{(\alpha)}}{\partial t} + v_{z} \frac{\partial \Phi^{(\alpha)}}{\partial z} = -\frac{m_{e}}{m_{a}} < \underbrace{\xi} \frac{\partial \Phi^{(\alpha)}}{\partial v_{z}} > = I,$$

$$-i(\omega - k_{z}v_{z})\phi_{k}^{(\alpha)} = -\frac{m_{e}}{m_{a}} \int \underbrace{\xi}_{k_{1}} \frac{\partial \Phi^{(\alpha)}_{k_{2}}}{\partial v_{z}} + \underbrace{\xi}_{k_{1}} \frac{\partial \phi^{(\alpha)}_{k_{2}}}{\partial v_{z}} - (2.1)$$

$$- < \underbrace{\xi}_{k_{1}} \frac{\partial \phi^{(\alpha)}_{k_{2}}}{\partial v_{z}} > )\delta(k-k_{1}-k_{2})dk_{1} dk_{2}, k = \{\vec{k}, \omega\}.$$

$$(2.2)$$

Уравнение (2.2) написано для компонент Фурье искомых функций. Правая часть (2.1) описывает "соударения" стохастического поля и частиц плазмы, приводящие к нагреву последних. Получим выражение для правой части (2.1) с точностью до членов, квадратичных по энергии стохастического поля.

Простоты ради будем считать, что нагрев скомпенсирован, напри-

мер, потерями на излучение, поэтому функция распределения  $\Phi^{(\alpha)}$  стационарна,  $\Phi_k^{(\alpha)} = \Phi_0^{(\alpha)} \delta(k)$ .

Раскладывая случайную часть функции распределения по напряженности стохастического поля  $\phi_k^{(a)} = \sum_i \phi_k^{i(a)}$ , получим

$$i(\omega - k_z v_z) \phi_k^{(1)} = \tilde{\mathcal{E}}_k \frac{\partial \Phi_0}{\partial v_z},$$
 (2.3)

$$i(\omega - k_{z}v_{z})\phi_{k}^{(2)} = \int \frac{\partial}{\partial v_{z}} \frac{\tilde{\varepsilon}_{k_{1}}\tilde{\varepsilon}_{k_{2}} - \langle \tilde{\varepsilon}_{k_{1}}\tilde{\varepsilon}_{k_{2}} \rangle}{i(\omega_{2} - k_{2z}v_{z})} \frac{\partial \Phi_{0}}{\partial v_{z}}$$
(2.4)

$$\cdot \delta (\mathbf{k} - \mathbf{k}_1 - \mathbf{k}_2) d\mathbf{k}_1 d\mathbf{k}_2$$

$$i(\omega - k_{z_{z}}^{v})\phi_{k}^{(3)} = \int \frac{\partial}{\partial v_{z}} \frac{1}{i(\omega_{2} + \omega_{3} - (k_{2z} + k_{3z})v_{z})} \frac{\partial}{\partial v_{z}} \frac{1}{i(\omega_{2} - k_{2z}v_{z})}$$
(2.5)

$$\cdot \frac{\partial \Phi_0}{\partial v_z} (\mathcal{E}_{k_1} \mathcal{E}_{k_2} \mathcal{E}_{k_3} - \mathcal{E}_{k_1} \mathcal{E}_{k_2} \mathcal{E}_{k_3} > - \langle \mathcal{E}_{k_1} \mathcal{E}_{k_2} \mathcal{E}_{k_3} \rangle) \delta(k-k_1-k_2-k_3) dk_1 dk_2 dk_3.$$

Если теперь функцию  $\phi_k^{(1)}$ , определяемую формулой (2.3), подставить в (2.1), мы получим уравнение, аналогичное квазилинейному и представляющее собой уравнение диффузии в пространстве скоростей. При этом коэффициент диффузии записывается в виде

$$D^{(1)} = \int \frac{\langle \tilde{S}_{k_1} \tilde{S}_{k_2} \rangle}{i(\omega_2 - k_{2z} v_z)} dk_1 dk_2 \cdot (2.6)$$

Положем  $\langle \xi_{k_1} \xi_{k_2} \rangle = V_{k_1} \delta (k_1 + k_2)$ , тогда x)

$$D^{(1)} = \int \frac{V_{k_1}}{i(\omega_1 - k_{1z}v_z)} dk_1 \quad (2.7)$$

x)

Для линейных полей  $V_{k} = V_{k} \delta(\omega - \omega(k))$ . Если это соотношение подставить в интеграл соударений (правая часть (2.1), линейный по  $V_{k}$ (т.е. в (2.7)), то получим известный квазилинейный интеграл соударений. Следует иметь в виду, что  $V_{k} = -\frac{e^{2}}{m^{2}} |E_{k}|^{2}$ .

Индекс (1) соответствует тому, что в интеграле соударений учтена лишь  $\phi^{(1)}$ . Соответственно вычисляются  $D^{(2)}$  и  $D^{(3)}$ . Явные выражения для них мы не будем приводить, записав лишь окончательный результат, учитывающий все эффекты второго порядка по V<sub>k</sub> (см. (2.14), (2.15)).

Как известно, эффективность нагрева плазмы в.ч. колебаннями, связанного с квазилинейной диффузией, ничтожно мала, так как экспоненциально малое число частиц находится в резонансе с волнами. Поэтому (например, в /1/) предполагалось, что частота имеет некоторую мнимую поправку, связанную с корреляцией стохастического поля  $\omega_1 = \omega(\vec{k}_1) + i \nu_{\odot \phi}$ . Разлагая далее (2.7) с точностью до первого порядка по ( $\nu_{\odot \phi}$ , / $\omega$  ( $\vec{k}_1$ ) ), можно получить коэффициент диффузии, не связанный с резонансными частицами и определяющий нагрев всей массы частиц плазмы:

$$D \simeq \int \frac{V_{\mathbf{k}}}{\omega^2(\vec{\mathbf{k}})} \nu_{\vartheta \varphi, d \mathbf{k}}. \qquad (2.8)$$

Отметим сразу, что такой подход носит чисто феноменологический характер, а величина  $\nu_{3\phi}$  в теории остается не выясненной. Более того, ниже мы покажем, что использование в качестве  $\nu_{3\phi}$  корреляционной поправки к частоте, связанной с нелинейными взаимодействиями (например, распады и рассеяние), является незаконным.

Подставляя  $\phi_k^{(2)}$  и  $\phi_k^{(3)}$  в уравнение (2.1), получим коэффициент диффузии, связанный с нелинейными взаимодействиями и пропорциональный второй степени V<sub>k</sub>.

Поскольку нелинейные взаимодействия искажают спектр колебаний и формула V<sub>k</sub> = V<sub>k</sub> δ (ω - ω (k)) не является более справедливой, необходимо найти уравнение для корреляционной функции. В интересующем нас случае оно имеет вид

$$V_{k} = \frac{V_{k}}{\Pi(k)} \int V_{k_{1}} \Sigma(k,k_{1}) dk_{1} + \frac{1}{2} \int \frac{|S(k,k_{1},k_{2})|^{2}}{\Pi(k)\Pi(-k_{1}-k_{2})} V_{k_{1}} V_{k_{2}} \delta(k-k_{1}-k_{2}) dk_{1} dk_{2}.$$
(2.9)

Здесъ

$$\Sigma(\mathbf{k},\mathbf{k}_{1}) = \Sigma(\mathbf{k},\mathbf{k}_{1},\mathbf{k}_{1},-\mathbf{k}_{1}) - \frac{S(\mathbf{k},\mathbf{k}_{1},\mathbf{k}-\mathbf{k}_{1})S(\mathbf{k}-\mathbf{k}_{1},\mathbf{k},-\mathbf{k}_{1})}{\Pi(\mathbf{k}-\mathbf{k}_{1})} , (2.10)$$

$$S(k,k_{1},k_{2}) = \frac{\omega_{00}^{2}}{n_{0}} \int \frac{dv_{z} \partial \Phi_{0} / \partial v_{z}}{(\omega - k_{z}v_{z})(\omega_{1} - k_{1z}v_{z})(\omega_{2} - k_{2z}v_{z})}, \quad (2.11)$$

$$\Sigma(\mathbf{k},\mathbf{k}_{1},\mathbf{k}_{2},\mathbf{k}_{3}) = \frac{\omega_{oo}^{2}}{n_{0}} \int \frac{d\mathbf{v}_{z}}{(\omega-\mathbf{k}_{z}\mathbf{v}_{z})^{2}} \left\{ \frac{2\mathbf{k}_{z}}{\omega-\mathbf{k}_{z}\mathbf{v}_{z}} + \frac{\mathbf{k}_{2z}+\mathbf{k}_{3z}}{\omega_{2}+\omega_{3}-(\mathbf{k}_{2z}+\mathbf{k}_{3z})\mathbf{v}_{z}} \right\}$$
(2.12)

$$\frac{\partial \Phi_{0} / \partial \mathbf{v}_{z}}{(\omega_{2} - \mathbf{k}_{2z} \mathbf{v}_{z})(\omega_{3} - \mathbf{k}_{3z} \mathbf{v}_{z})},$$

$$\Pi(\mathbf{k}) = \epsilon(\mathbf{k}) + \frac{\mathbf{k}_{\perp}^{2}}{\mathbf{k}_{z}^{2} - \omega^{2}}, \quad \epsilon(\mathbf{k}) = 1 + \frac{\omega_{00}^{2}}{\mathbf{n}_{0}\mathbf{k}_{z}} \int \frac{\partial \Phi_{0} / \partial \mathbf{v}_{z}}{\omega - \mathbf{k}_{z} \mathbf{v}_{z}} d\mathbf{v}_{z} \qquad (2.13)$$

(скорость света с =1).

Величину V<sub>k</sub> с помощью соотношения (2.8) можно выразить через  $V_k^2$  и подставить в коэффициент диффуции D<sup>(1)</sup>. Объединяя далее D<sup>(2)</sup>, D<sup>(8)</sup> и член в D<sup>(1)</sup>, пропорциональный  $|S|^2$ , получим

$$D' = \frac{\pi}{2} \int (k_{1z} + k_{2z})^2 V_{k_1} V_{k_2} |M|^2 \delta(\omega_1 + \omega_2 - (k_{1z} + k_{2z}) V_z) dk_1 dk_2, \quad (2.14)$$

х) В силу стационарности стохастического поля Im  $\Pi(\mathbf{k}) = \int V_{\mathbf{k}_1} \operatorname{Im} \Sigma(\mathbf{k}, \mathbf{k}_1) d\mathbf{k}_1$ . Но для в.ч. поля Im  $\Pi(\mathbf{k}) \approx \nu \left(\frac{\omega_{\omega}}{\omega}\right)^2 (\nu_{\omega}$  -частота парных соударений частиц), здесь же нас интересует бессоударительный нагрев, поэтому полагаем Im  $\Sigma = 0$ .

$$M(k_{1},k_{2}) = \frac{1}{(\omega_{1}-k_{1z}v_{z})^{2}} + \frac{S(k_{1}+k_{2},k_{1},k_{2})}{(k_{1z}+k_{2z})\Pi(k_{1}+k_{2})}.$$
(2.15)

Кроме того, подстановка первого члена (2.9) в (2.7) дает

$$D'' = \pi \int V \bigvee_{\substack{k_1 \\ k_2}} Re \Sigma (k_1, k_2) \frac{\delta(\Pi(k_1))}{\omega(\vec{k_2})} dk_1 dk_2 . \qquad (2.16)$$

Коэффициент диффузии D' соответствует индуцированному рассеянию стохастического в.ч. поля на частицах плазмы, т.к. он пропорционален вероятности такого рассеяния | М | 2 (см. /3/). В связи с этим его величина существенно уменьшается из-за эффектов компенсации, возникающих при таком рассеянии. Второй член качественно соответствует коэффициенту диффузии, который получается из квазилинейного, если за частоту корреляции принять некую и эф. Величина и эф. существенно зависит от ряда деталей в распределении У τω пο ω , т.е. от вида корреляционной функции, а также от величины нелинейного сдвига частоты (см. §3). Отсюда следует вывод о том, что при использовании формулы (2.8) остается открытым вопрос об интерпретации величины  $\nu_{ab}$ . По-видимому, эта величина может быть найдена эмпирически из опытов по стохастическому нагреву плазмы х). С нашей точки зрения, предлагаемый здесь подход позволяет наглядно интерпретировать получающиеся результаты. При этом первый член соответствует нагреву частиц плазмы в результате рассеяния на них в.ч. колебаний. второй описывает нагрев частиц, связанный, грубо говоря, с конечным

х) Однако, поскольку ν существенно зависит от параметров плазмы, эф эф эф существенно зависит от параметров плазмы, изменяющихся даже в процессе нагрева, интерпретация наблюдений невозможна без использования полученных ниже формул, связывающих ν с параметрами плазмы и энергией стохастического поля.

временем корреляции стохастического в.ч. поля. Учет же корреляций лишь в квазилинейном приближении незаконен, т.к. при этом выпадает часть членов, описывающих рассеяние, которые фактически также описывают корреляционные эффекты.

# 83. Нелинейный сдвиг частоты стохастического поля и эффективность нагрева

При рассмотрении эффектов взаимодействия стохастического поля с плазмой существенную роль играет нелинейное изменение частоты в.ч. поля. Из (2.9) получим, считая отклонение от линейного  $\omega(\vec{k})$  малым,

$$\frac{\partial \Pi(\mathbf{k})}{\partial \omega} = \omega(\vec{\mathbf{k}}) \qquad (\omega - \omega(\vec{\mathbf{k}})) \vee \nabla_{\mathbf{k}} = \nabla_{\mathbf{k}} \int \nabla_{\mathbf{k}} \operatorname{Re} \Sigma(\mathbf{k}, \mathbf{k}_{1}) d\mathbf{k}_{1} \qquad (3.1)$$

Если  $\operatorname{Re} \Sigma(\mathbf{k}, \mathbf{k}_1)$  не зависит от  $\omega$ , то решение (3.1) может быть представлено как  $V_{\overrightarrow{\mathbf{k}}_1} \delta(\omega - \omega_{\overrightarrow{\mathbf{k}}_1}^H)$ , где

$$\omega_{\vec{k}}^{H} - \omega(\vec{k}) = \frac{1}{\frac{\partial \Pi(k)}{\partial \omega}} \int V_{\vec{k}_{1}}^{H} \operatorname{Re} \Sigma(\omega_{\vec{k}}^{H}, \vec{k}, \omega_{\vec{k}_{1}}^{H}, \vec{k}_{1}) d\vec{k}_{1} . \qquad (3.2)$$

В действительности, около сдвига частоты (3.2) имеется некий разброс, описывающий эффекты корреляции турбулентных пульсаций. Поэтому точное значение для сдвига частоты не очень существенно, если рассматривается распределение около среднего значения. Определим в общем случае  $\omega_{k}^{H}$  соотношением

$$\omega_{\vec{k}}^{H} - \omega(\vec{k}) = \frac{1}{\frac{\partial \Pi(k)}{\partial \omega}} \int V_{\vec{k}_{1}} \operatorname{Re} \Sigma(\omega_{\vec{k}}^{H}, \vec{k}, \omega_{\vec{k}_{1}}^{H}, \vec{k}_{1}) d\vec{k}_{1}, d\omega_{1} .$$
(3.3)

Это выражение отличается от (3.2) тем, что  $V_{\vec{k}_1}$  заменено на  $\int V_{\vec{k}_1 \omega_1} d\omega_1 \cdot \text{Если} \quad V_{\vec{k}_1} = V_{\vec{k}_1} \delta (\omega - \omega_{\vec{k}_1}^H)$ , то (3.3) и (3.2) совпадают. З (3.3), однако, не предполагается  $\delta$  -образного распределения частот. Введем  $\tilde{\omega} = \omega - \omega_{\vec{k}}^H$ . Тогда, вычитая из (3.1) соотношение (3.3), получим

$$\frac{\partial \Pi(\mathbf{k})}{\partial \omega} \Big|_{\omega = \omega(\vec{\mathbf{k}})} \stackrel{\approx}{\omega} = \int V_{\mathbf{k}_1} d\mathbf{k}_1 (\operatorname{Re} \Sigma(\mathbf{k}, \mathbf{k}_1) - \operatorname{Re} \Sigma(\omega_{\vec{\mathbf{k}}}^H, \vec{\mathbf{k}}, \omega_{\vec{\mathbf{k}}_1}^H, \vec{\mathbf{k}}_1). \quad (3.4)$$

Уравнение (3.4) является искомым уравнением для отыскания корреляций. Сушественно, что в нагрев (2.16) входит значение  $V_{k_1}$  при  $\omega_1 = \omega(\vec{k}_1)$ . Наличие нелинейного сдвига в частоте приводит к тому, что в случае  $\delta$  -образного распредления  $V_k = V_{\vec{k}_1} \delta(\omega - \omega_{\vec{k}}^H)$  нагрев (2.16) строго образдается в нуль. Наличие разброса по частотам (3.4) приводит к возможности проявления эффектов нагрева, описываемых (2.16). Из самого вида уравнения (3.4) следует, что если  $\Sigma(k,k_1)$  не зависит от  $\omega, \omega_1$ , то ширина разброса распределения по частотам равна нулю. Выражение для  $\text{Re } \Sigma(k,k_1)$  имеет вид

$$\Sigma(\mathbf{k},\mathbf{k}_{1}) = \frac{\mathbf{k}^{2}}{\omega^{2} \omega_{1}^{2}} - \frac{(\epsilon^{\bullet}(\mathbf{k}_{1})-1)\epsilon^{1}(\mathbf{k}_{1})}{\epsilon^{\bullet}(\mathbf{k}_{1}) + \epsilon^{1}(\mathbf{k}_{1}) - 1} , \mathbf{k}_{1} = \mathbf{k}_{1} - \mathbf{k}_{2} , \quad (3.5)$$

где  $\epsilon^{(\bullet)}(k_{-})$  и  $\epsilon^{i}(k_{-})$  -линейные диэлектрические проницаемости электронов и ионов соответственно. Для оценки ширины разброса по частотам запишем  $\epsilon^{\circ}(k_{-})$  и  $\epsilon^{i}(k_{-})$  следующим образом:

$$\epsilon^{(a)}(\mathbf{k}_{-}) = 1 + \frac{\omega_{0a}^{2}}{k^{2}\mathbf{v}^{2} - \omega^{2}} + i\sqrt{\frac{\pi}{2}} + \frac{\omega_{0e}^{2}\omega_{-}}{(\mathbf{k}_{-}\mathbf{v}_{-})^{3}} e^{-\frac{\pi}{2\kappa^{2}}\frac{\omega_{0e}^{2}}{\mathbf{v}_{Ta}}} (a = e, i). (3.6)$$

Приближенный характер такой записи, как будет видно из дальнейших рассуждений, не играет существенной роли. Действительная часть выражения (3.5) есть рациональная функция своих аргументов

F. 
$$\left(\frac{1}{1-\Omega_{-}^{2}}; \frac{1}{1-a^{2}\Omega^{2}}\right)$$
, (3.7)

где

$$\Omega_{-}^{2} = \frac{\omega_{-}^{2}}{\frac{k^{2} + v^{2}}{T_{e}}}, \qquad \alpha^{2} = \frac{T_{e} - m_{i}}{T_{i} - m_{e}}.$$

Для оценки величины нелинейного взаимодействия в зависимости от уровня энергии стохастического в.ч. поля можно использовать формулу (3.2). Если величина

$$\overline{\Delta\omega} = \omega_{\vec{k}}^{\rm H} - \omega(\vec{k}) \lesssim k v_{\rm Te},$$

то формула (3.4) с учетом структуры функции (3.7) дает оценку для разброса по частотам  $\tilde{\Omega}_{-\approx} k v_{T_{e}}$  или  $\delta(\vec{k}) = (\int (\omega - \omega \frac{H}{k}) V_{\omega} \times d\omega)^{\frac{1}{2}} \approx k v_{T_{e}}$ В том случае, когда стохастическое поле достаточно интенсивно, так что  $\Delta \omega \gg k v_{T_{e}}$ , ширина разброса по частотам определяется как шириной спектра в.ч. поля в пространстве волновых векторов  $\Delta k_{o}$ , так и интенсивностью в.ч. поля. При этом справедлива оценка  $\delta \approx \Delta k \ll k$ . Последнее утверждение следует из того, что при  $\Delta k \gg k v_{T_{e}}$  функция (3.7) принимает вид

$$-\frac{1}{\left(\overline{\omega}-\overline{\omega}'+\lambda\mathbf{k}\right)^2}+\frac{1}{\left(\Delta\mathbf{k}\right)^2}.$$
(3.8)

Отсюда при  $\tilde{\omega} - \tilde{\omega}' \ll \Lambda k$  следует, что (3.4) не имеет решения за исключением  $\delta$  -функции, поэтому  $\delta(\vec{k})=0$ . В пределе  $\tilde{\omega}-\tilde{\omega}'\gg\Delta k$ выражение (3.8) с требуемой точностью «Сть константа и, следовательно,  $\delta(\vec{k})=0$ . Поэтому остается лишь  $\tilde{\omega} - \tilde{\omega}' \approx \Delta k$ , что и определяет ширину разброса по частотам. Имея в виду вышеизложенное, можно оценить эффективность нагрева электронов плазмы стохастическим в.ч. полем. Рассмотрим вначале интенсивность процесса нагрева, определяемого выражением (2.16). Если интенсивность в.ч. поля достаточно мала, так что  $\overline{\Delta\omega} \ll \mathbf{v}_{\mathrm{Ti}}$ , то функция V ( $\omega$ ) представляет собою  $\delta$  -функцию и нагрев (2.16) отсутствует. При  $\overline{\Delta\omega} \leq \mathbf{k} \mathbf{v}_{\mathrm{Ti}}$  ширина разброса V( $\omega$ ) по частотам становится порядка  $\mathbf{k} \mathbf{v}_{\mathrm{Ti}}$  и для оценки эффективности нагрева (2.16) справедлива порядковая формула:

$$n_{0} \frac{d T_{e}}{d t} = \omega_{ee} \frac{k_{0}}{\Delta k_{0}} \left(\frac{\omega_{ee}}{\omega}\right)^{8} \left(\frac{\omega_{ee}}{k v_{Te}}\right)^{2} \frac{W}{n_{0} m_{e} c^{2}} W.$$
(3.9)

При дальнейшем увеличении интенсивности стохастического в.ч. поля увеличивается как средний нелинейный сдвиг частоты, так и ширина разброса функции  $V(\omega)$  по частотам  $\delta$ . Для точного определения величины  $\delta(\vec{k})$  необходимо решать интегральное уравнение (3.4). Однако проведенные выше рассуждения позволяют оценить интенсивность нагрева (2.16), имея в виду, что величина  $\delta$  заключена в пределах  $k_0 v_{Te} < \delta < \Delta k \ll k_0$ . Поэтому оценка интенсивности нагрева (2.16)

$$n_{0} \frac{dT_{\bullet}}{dt} = \frac{\omega_{oe}^{2}}{\omega^{2}} \nu_{9\varphi} W, \qquad (3.10)$$

$$\nu_{\exists \varphi} \lesssim \omega_{oo} - \frac{\omega_{oo}}{\omega} - \frac{\mathbf{k}_{0}}{\Delta \mathbf{k}_{0}} \left( - \frac{\omega_{oo}}{\mathbf{k}_{0}} \right)^{2} - \frac{\mathbf{W}}{\mathbf{n}_{0} \mathbf{m}_{o} \mathbf{c}^{2}}, \qquad (3.11)$$

если спектр в.ч. поля сосредоточен в области  $k_0 > \frac{\omega_{oe}}{v_{Te}}$ , и

$$\nu_{\Im \varphi} \leq \omega_{\text{oe}} \frac{\omega_{\text{oe}}}{\omega} \frac{k_0}{\Delta k_0} \frac{W}{n_0 m_e c^2} \left(\frac{\omega_{\text{oe}}}{k_0 v_{\text{Te}}}\right)^2 \frac{v_{\text{Ti}}}{v_{\text{Te}}}$$

$$\Pi p_{\mathbb{H}} \quad k_0 < \frac{\omega_{\text{oe}}}{v_{\text{Te}}}.$$
(3.12)

Перейдем к исследованию интенсивности нагрева, определяемого формулой (2.14). Перепишем ее в виде

$$D' = \int d\delta \left(\omega_{-} - k_{-z}v_{z}\right) dk_{1} dk_{2} \qquad (3.13)$$

Умножая уравнение диффузии с коэффциентом (3.11) на  $\frac{m}{2}$  и интегрируя по dv, получим

$$n_{0} \frac{d T_{e}}{dt} = m_{e} n_{0} \int \left(\frac{\omega_{-}}{k_{z}^{v} T_{e}}\right)^{2} d \frac{1}{(2\pi)^{\frac{1}{2}} k_{-z}^{v} T_{e}} e^{-\frac{1}{2} \left(\frac{\omega_{-}}{k_{-z}^{v} T_{e}}\right)^{2}} dk_{1} dk_{2}. \quad (3.14)$$

Наибольшую интенсивность нагрев (2.14) имеет в случае, когда спектр в.ч. поля сосредоточен в области  $k_0 > \frac{\omega_{oo}}{v}$  или  $\omega > \omega_{oo} \frac{c}{v_{To}}$ , при этом оценка его эффективности есть

$${}^{n}_{0} \frac{d T_{e}}{d t} = \frac{\omega_{oe}^{2}}{\omega^{2}} \nu_{\Im \Phi} \Psi, \qquad (3.13)$$

где

$$\nu_{9\varphi} \approx \omega_{ee} \frac{\omega_{ee}}{\omega} \frac{k_0}{\Delta k_0} \frac{W}{n_0 m_e c^2}$$
 (3.14)

Приведем также оценки для  $\nu_{3\varphi}$  в тех случаях, когда спектр стохастического поля сосредоточен в областях

1) 
$$\frac{\omega_{\text{ol}}}{v_{\text{Te}}} \ll k_0 \ll \frac{\omega_{\text{oe}}}{v_{\text{Te}}}$$
,  
 $\nu_{\ni \Phi} = \omega_{\text{oe}} \frac{\omega_{\text{oe}}}{\omega} \frac{k_0}{\Delta k_0} \left(\frac{k_0 v_{\text{Te}}}{\omega}\right)^4 \frac{W}{n_0 m_e c^2}$ ; (3.15)

2) 
$$k_0 \ll \frac{\omega_{oi}}{v_{Te}}$$
 ( при этом  $\frac{v_{Te}}{c} \ll \frac{m_e}{m_i}$ ),

$$\nu_{\ni \varphi} = \omega_{oe} \frac{\omega_{oe}}{\omega} \frac{k_0}{\Delta k_0} \frac{m_e}{m_1} \frac{v_{T1}}{v_{Te}} \frac{W}{m_0 m_e c^2}, \qquad (3.16)$$

в этих формулах k, -основной масштаб в.ч. поля.

Сравнивая полученные результаты, мы видим, что, если спектр в.ч. поля сосредоточен в коротковолновой области  $k_0 > \frac{\omega_{oo}}{v_{T_o}}$ , то доминирует нагрев, связанный с рассеянием волн на электронах плазмы. В длинноволновой области  $k_0 < \frac{\omega_{oo}}{v_{T_o}}$  преобладает так называемый "корреляционный нагрев" (2.18), эффективность которого может быть оценена по формуле (3.12), однако с оговорками, сделанными выше. При использовании этой формулы нужно иметь в виду, что при достаточно малой интенсивности стохастического поля

$$\frac{\Psi}{\prod_{0}, \prod_{c}, c^{2}} \ll \frac{\Delta \mathbf{k}_{0}}{\mathbf{k}_{0}} \left(\frac{\mathbf{k}_{0} \mathbf{v}_{Te}}{\omega_{ee}}\right)^{2} \left(\frac{\omega}{\omega_{ee}}\right)^{2}$$

нагрев, определяемый формулой (2.16), обращается в нуль, в то время как формулы (3.14)-(3.16) остаются справедливыми при любой интенсивности в.ч. поля. Последнее утверждение следует из того факта, что нагрев, связанный с рассеянием волн на частицах, практически не зависит от структуры корреляционной функции (например, ширины раз-

броса по частотам  $\delta$  ) V( $\omega$ ) и может быть получен при замене V( $\omega$ ) на  $\delta$  -функцию в формуле (2.14). Другими словами, нагрев (2.14) возможен при сколь угодно малой интенсивности стохастического поля. Здесь следует отметить, что непосредственный нагрев ионов (например, из-за рассеяния на ионах) стохастическим в.ч. полем идет в  $(\frac{m_0}{m_1})^{\delta}$ раз медленнее, нежели нагрев электронов х).

### 84. Резюме

Вышепроведенное исследование позволяет сделать следующие зак-

1. Последовательная теория показывает, что действительно возможен нагрев плазмы, связанный с корреляциями стожастического поля.

2. Получено интегральное уравнение, позволяющее найти зависимость корреляционной функции от частоты.

3. Произведены оценки характерных времен корреляций, связанных с нелинейным взаимодействием стохастического в.ч. поля.

4. Показано, что эффекты корреляций должны рассматриваться совместно с эффектами более высокого порядка по энергии стохастического поля.

5. Отмечается, что феноменологическое описание корреляционных эффектов дает лишь часть эффектов, которые имеют место в действительности. Другая часть определяет нагрев, связанный с индуцированным рассеянием электромагнитных воли на частицах плазмы.

6. Интенсивность нагрева от индуцированного рассеяния часто превосходит "квазилинейный" корреляционный нагрев.

x)

Вопрос о нагреве иснов электромагнитным полем из-за рассеяния рассматривался также в /4/.

7. Даны оценочные формулы для эффективных частот стохастического нагрева частиц плазмы.

Авторы весьма признательны Я.Б.Файнбергу, В.Д.Шациро и Л.И.Рудакову за полезную дискуссию по затронутым проблемам.

### Литература

- 1. Ф.Г.Басс, Я.Б.Файнберг, В.Д.Шапиро. ЖЭТФ, 49, 329 (1985).
- K.Bol. Preprint Plasma Phys. Lab. Princeton Univ, Matt-457, May 1966.
- Е.К.Завойский. Атомная энергия, 14, 143 (1963); Е.К.Завойский, Л.И.Рудаков. Атомная энергия, 23, 417 (1967), а также физика плазмы (Коллективные процессы и турбулентный нагрев), издательство "Знание", М., 1967.
- 4. LAlexeff, R.V.Neidigh, W.F.Peed. Phys. Rev., 136, 689 (1964).
- 5. В.Н.Волосов, А.В.Комин. ЖТФ, 37, 846 (1968).
- В.Н.Цытович. Нелинейные эффекты в плазме. Издательство "Наука", М., 1967.
- 7. Л.М.Коврижных. Письма ЖЭТФ, 2, 142 (1965).

Рукопись поступила в издательский отдел 15 августа 1968 года.