
ЛЕКЦИЯ 9

ПЛАЗМЕННЫЕ КОЛЕБАНИЯ

На прошлых лекциях рассматривались элементарные возбуждения в системах, которые находятся в термодинамическом равновесии. Например, когда изучались сверхтекучесть и сверхпроводимость, учитывалось взаимодействие между частицами в приближении среднего поля. Также фононы называются «элементарными возбуждениями».

Однако кроме т. н. элементарных возбуждений существуют **коллективные возбуждения**. Наиболее яркий представитель такого явления — **плазменные колебания**. Традиционно в общей физике изучается только горячая плазма, поскольку она представляет наибольший интерес с точки зрения создания термоядерной реакторов. С точки зрения физики твёрдого тела представляют интерес колебания холодного ферми-газа, то есть плазменные колебания в металле. Эти колебания и будут рассматриваться в данной лекции.

Поскольку кристаллическую структуру исследовать сложно, то для её представления используется модель, близкая к реальности — так называемая **модель желе**. В этой модели вместо кристаллической структуры и ионной подсистемы описывается непрерывная сплошная среда, которая имеет большую плотность и должна рассматриваться как жидкость. Кроме того, ту же плотность имеет и электронная подсистема. Поскольку фон является равномерным, то это свободный ферми-газ с взаимодействием. В итоге имеются две подсистемы, и их взаимодействие приводит к возбуждениям, которые называются **плазменными колебаниями**. Традиционно эти колебания ищутся как полюса электрической проницаемости, потому что элементарные возбуждения в плазме с точки зрения коллективного движения в плазме — это движения, возникающие при сколь угодно малом внешнем воздействии, то есть в случае резонанса.

Рассмотрим случай медленных колебаний, когда система близка к равновесию. Предметом дальнейшего изучения будут не высокочастотные оптические, а низкочастотные колебания. Запишем уравнение Максвелла:

$$\operatorname{div} E = 4\pi\rho_{\text{tot}} = 4\pi(\rho_e + \rho_i + \rho_{\text{вн}}). \quad (9.1)$$

Здесь $\rho_{\text{вн}}$ — это возбуждения, не принадлежащие самой плазме, но создающие электрическое поле. Поскольку в равновесии выполняется свойство **электронейтральности**, то есть $\rho_e^{(0)} + \rho_i^{(0)} = 0$, то в (9.1) можно вместо самих величин можно написать



Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на lectoriy.mipt.ru.

отклонения этих величин:

$$\operatorname{div} E = 4\pi (\delta\rho_e + \delta\rho_i + \rho_{\text{вн}}). \quad (9.2)$$

Это микроскопическое уравнение Максвелла. Макроскопическое уравнение записывается так:

$$\operatorname{div} D = 4\pi\rho_{\text{вн}}. \quad (9.3)$$

Одно из другого можно получить, применяя равенство $D = E + 4\pi P$. В координатном представлении рассматривать задачу с малыми возбуждениями неудобно, поэтому перейдём к импульсному представлению и разложим все величины на плоские волны.

$$\rho_{\text{вн}} = \int \frac{d^3k d\omega}{(2\pi)^4} \phi(k, \omega) e^{i(kr - \omega t)}. \quad (9.4)$$

Любая величина, будучи записана в таком виде, будет иметь один и тот же множитель плоской волны и коэффициент суммирования по частотам и волновым векторам. Поскольку уравнение линейно, эти множители сократятся, и останется уравнение для величин типа $\phi(k, \omega)$.

Известно, что $\operatorname{div} E = -\nabla^2\phi$, $E = -\nabla\phi$. Поэтому $\operatorname{div} E = \nabla^2\phi$. Поскольку оператор набла действует на плоскую волну, $\nabla E = k^2\phi_{k,\omega}$. Вспомним также, что $D = \epsilon E$. С учётом вышесказанного, уравнения (9.2) и (9.3) превращаются в

$$k^2\phi = 4\pi(\delta\rho_e + \delta\rho_i + \rho_{\text{вн}}), \quad (9.5)$$

$$k^2\epsilon\phi = 4\pi\rho_{\text{вн}}. \quad (9.6)$$

Заметим, что поскольку возбуждения малы, то $\delta\rho_e = \pi_e\phi$, где π_e — некий коэффициент. То же самое относится и к ионной составляющей, коэффициент — π_i . Вычитаем (9.6) из (9.5):

$$k^2(\epsilon - 1)\phi = -4\pi(\pi_e + \pi_i)\phi. \quad (9.7)$$

Коэффициенты π_e и π_i называются **поляризационными операторами**. В общем случае они являются операторами, а не просто числами, и это хорошо видно, если записать их в координатном представлении.

$$\epsilon = 1 - \frac{4\pi}{k^2}(\pi_e + \pi_i). \quad (9.8)$$

Итак, из (9.8) следует, что электрические свойства среды, которые зависят от диэлектрической проницаемости ϵ , выражаются через поляризационные операторы. Если найти их, то все свойства плазмы при низких частотах и малых возбуждениях станут известными.

Диэлектрическая проницаемость приобретает чёткий физический смысл, если записать, что

$$\phi = \frac{4\pi}{k^2\epsilon}\rho_{\text{вн}}. \quad (9.9)$$

Если $\epsilon = 0$, то бесконечно слабое внешнее воздействие приведёт к бесконечно большому отклику. Чтобы рассчитать плазменные колебания, нужно вычислить ϵ и точку, где она обращается в ноль.



Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на pulsar@phystech.edu

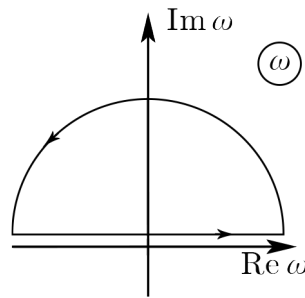


Рис. 9.1

При интегрировании по ω необходимо сказать, что либо при $t \rightarrow -\infty$ возбуждений не было, либо возбуждения начинаются при $t = 0$.

Во втором случае преобразование (9.4) с точки зрения интегрирования по ω называется преобразованием Лапласа, которое упоминалось в курсе теории функций комплексного переменного. В первом случае формулы остаются такими же, но нужно помнить, что для того чтобы внешнее возбуждение исчезало при $-\infty$, т. е. чтобы $e^{-i\omega t} \rightarrow 0$, нужно, чтобы

$$e^{(\tilde{\omega}+i\delta)t} = e^{-i\tilde{\omega}t} e^{\delta \cdot t}, \quad (9.10)$$

где было применено обозначение $\omega = \tilde{\omega} + i\delta$. Таким образом, в плоскости комплексных значений ω нужно интегрировать не по действительной оси, а по оси, отодвинутой на некоторую величину в область положительных $\Im\omega$ (рис. 9.1). Как следует из преобразования Лапласа, если все рассматриваемые функции являются аналитическими, то $\Im\omega > 0$. Это полезно, потому что, как будет видно из дальнейшего, все полюса будут располагаться на действительной оси, а если рассматривать все вычисления как предел при $\Im\omega \rightarrow +0$, то это означает, что интегралы должны браться по всей действительной оси кроме окрестностей полюсов, которые обходятся в верхней полуплоскости (рис. 9.2).

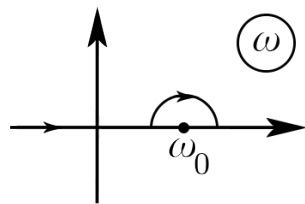


Рис. 9.2

Плазма состоит из двух компонент: ионов и электронов. В модели желе ионная подсистема является почти неподвижной жидкой субстанцией, а электронная подсистема является идеальным ферми-газом.

Сначала рассмотрим ионы. Главная характеристика системы — это $\omega\tau$, то есть частота, помноженная на время релаксации. При низких частотах $\omega\tau \ll 1$, и релаксация происходит гораздо быстрее, чем один период колебания системы. В этом случае можно использовать так называемое **гидродинамическое приближение**, заключающееся в том, что можно использовать уравнения гидродинамики:

$$\frac{\partial \rho_i}{\partial t} + \nabla j_i = 0, \quad (9.11)$$



$$M \frac{dv_i}{dt} = e_i E = -e_i \nabla \phi. \quad (9.12)$$

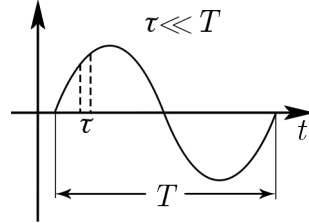


Рис. 9.3

Разделим уравнение (9.12) на массу и умножим на $e_i N_i$:

$$e_i N_i \frac{dv_i}{dt} = -\frac{e_i^2}{M} N_i \nabla \phi. \quad (9.13)$$

Поскольку отклонения от равновесия слабые, а скорость является величиной первого порядка по возбуждению, то N_i можно рассматривать в нулевом порядке приближения, то есть $N_i = N_i^{(0)}$. Таким образом,

$$\frac{\partial}{\partial t} j_i = -\frac{e_i^2}{M} N_i \nabla \phi. \quad (9.14)$$

Выражение (9.14) называется **уравнением Эйлера**, если речь идёт о квазинейтральных средах. Продифференцируем (9.11) по t и подставим в него (9.14).

$$\frac{\partial^2 \rho_i}{\partial t^2} + \nabla \left(\frac{e_i^2 N_i}{M} \right) \nabla \phi = 0. \quad (9.15)$$

Поскольку ρ_i зависит от времени как $e^{i(kr - \omega t)}$, то $\frac{\partial^2 \rho_i}{\partial t^2} = -\omega_i^2 \rho_i$.

$$-\omega_i^2 \rho_i + ik \left(-\frac{e_i^2 N_i}{M} \right) ik \phi = 0, \quad (9.16)$$

$$\rho_i = \frac{k^2 e_i^2 N_i}{M \omega^2} \phi. \quad (9.17)$$

Итак, если задано ϕ (а оно задано согласно (9.9), поскольку известно $\rho_{\text{вн}}$), то известно и ρ_i . Следовательно,

$$\pi_i = \frac{N_i e_i^2 k^2}{M \omega^2}. \quad (9.18)$$

Теперь вычислим π_e . В отличие от ионов, электроны движутся быстро, $\omega \tau \gg 1$, поэтому гидродинамическим приближением пользоваться нельзя. В этом случае нужно рассматривать **бесстолкновительный предел**. Электронная подсистема находится в локальном термодинамическом равновесии. Запишем распределение Ферми.

$$N_e = \frac{1}{e^{\frac{1}{T}(\epsilon_k - \mu)} + 1}. \quad (9.19)$$



! Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на lectoriy.mipt.ru.

Электронный газ находится в переменном электрическом поле в квазиравновесии, поэтому вместо ϵ_k в (9.19) нужно написать $\epsilon_k + e_e\phi$.

$$N_e = N_e^{(0)}(\mu - e\phi) = N_e^{(0)} - e\phi \frac{\partial N_e^{(0)}}{\partial \mu}, \quad (9.20)$$

где $\mu - e\phi$ — электрохимический потенциал.

Известно, что $N_e^{(0)} \sim \mu^{\frac{3}{2}}$. Поэтому

$$\frac{\partial N_e^{(0)}}{\partial \mu} = -\frac{3}{2} \frac{N_e^{(0)}}{\mu}. \quad (9.21)$$

Таким образом,

$$\delta\rho_e = e\delta N_e = -e^2\phi \frac{N_e^{(0)}}{\mu}, \quad (9.22)$$

$$\pi_e = -e^2 \frac{\partial N_e^{(0)}}{\partial \mu}. \quad (9.23)$$

Заметим, что $\pi_i > 0$, тогда как $\pi_e < 0$. Это следствие электронейтральности.

$$\epsilon = 1 - \frac{4\pi}{k^2}(\pi_i + \pi_e) = 1 - \frac{4\pi}{k^2} \left(-e^2 \frac{\partial N_e^{(0)}}{\partial \mu} \pi_i \right) - \frac{4\pi}{k^2} \frac{N_i e_i^2 k^2}{M \omega^2}. \quad (9.24)$$

$$\epsilon = 1 + \frac{\kappa^2}{k^2} - \frac{\Omega_i^2}{\omega^2}, \quad (9.25)$$

где $\kappa^2 = 4\pi e^2 \frac{\partial N_e^{(0)}}{\partial \mu}$, $\Omega_i^2 = 4\pi \frac{N_i e_i^2}{M}$.

Возьмём высокую частоту, чтобы можно было пренебречь последним членом в (9.25). Тогда получим, что

$$\phi = \frac{4\pi}{k^2 \left(1 + \frac{\kappa^2}{k^2} \right)} \rho_{\text{вн}}. \quad (9.26)$$

Итак, при $\omega \rightarrow \infty$

$$\phi_{k,\omega} = \frac{4\pi \rho_{\text{вн}}}{k^2 + \kappa^2}. \quad (9.27)$$

В координатном представлении, если $\kappa = 0$, то потенциал является кулоновским:

$$\phi = \frac{\rho_{\text{вн}}}{[h]}. \quad (9.28)$$

Если же $\kappa \neq 0$, то возникает **дебаевское экранирование**:

$$\phi = \frac{\rho_{\text{вн}}}{[h]} e^{\kappa r}. \quad (9.29)$$

Строго говоря, этот термин относится к случаю, когда электроны описываются распределением Максвелла. Тем не менее, он употребляется и в случае распределения Ферми.

! Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на pulsar@phystech.edu



Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на lectoriy.mipt.ru.

Таким образом, благодаря действию электронной компоненты кулоновский потенциал оказывается экранированным, и взаимодействие пропадает на расстояниях порядка $\frac{1}{\kappa}$.

Возьмём обратный случай, когда $\omega \rightarrow 0$. Тогда членом $\frac{\kappa^2}{k^2}$ в (9.25) можно пренебречь, и

$$\epsilon = 1 - \frac{\Omega_i^2}{\omega^2}. \quad (9.30)$$

В точке $\omega = \Omega_i$ ϵ обращается в бесконечность. В этой точке имеет место резонанс, когда сколь угодно слабое внешнее возбуждение приводит к бесконечно сильному отклику. Ω_i — это **плазменная частота** в пределе низких энергий, когда распределение электронов является фермиевским.

Наконец, рассмотрим промежуточный случай, когда пространственное и частотное слагаемые в (9.25) имеют одинаковый порядок величины. Чтобы найти резонанс, положим $\epsilon = 0$.

$$1 + \frac{\kappa^2}{k^2} = \frac{\Omega_i^2}{\omega^2}, \quad (9.31)$$

$$\omega^2 = \Omega_i^2 \frac{k^2}{k^2 + \kappa^2}. \quad (9.32)$$

В пределе, когда $k \ll \kappa$

$$\omega^2 = \Omega_i^2 \frac{k^2}{\kappa^2}. \quad (9.33)$$

Получается, что в плазме уже нет щели $\omega = \Omega_i$ при высоких частотах. При низких частотах и малых волновых числах имеет место звуковая зависимость между пространственными и временными величинами, то есть плазменные колебания в этом пределе являются продольными звуковыми колебаниями. Чтобы получить поперечные колебания, нужно было бы отказаться от модели желе и учесть поперечные колебания ионов.

Если же в (9.32) $k \gg \kappa$, то

$$\omega = \Omega_i. \quad (9.34)$$

Таким образом, возбуждения в холодной плазме полностью описаны. Теперь рассмотрим горячую плазму. Скорее всего, это уже проходили в курсе общей физике. Но для полноты следует рассмотреть горячую плазму и затухание Ландау.

Горячая плазма описывается распределением Максвелла; колебаниями ионной подсистемы можно пренебречь. Она интересна тем, что имеется похожая проблема — колебания нейтрального ферми-газа ${}^3\text{He}$. Там возникает т. н. теория ферми-жидкости Ландау. Для того чтобы её понять, нужно вспомнить процессы, происходящие в горячей плазме.

Столкновения рассматриваться не будут. Ещё в 30-х годах XX века были выведены уравнения Власова. Власов рассмотрел движения электронов как сплошной среды, полностью пренебрегая столкновениями в уравнении Больцмана. То есть, он писал только уравнение непрерывности для функции распределения $f(r, v, t)$:

$$\frac{\partial f}{\partial t} + \vec{v} \nabla f + \dot{\vec{p}} \frac{\partial f}{\partial p} = 0. \quad (9.35)$$

Это уравнение Больцмана, когда нет столкновений. Власов заметил, что в левой части уравнения (9.35) в $\dot{\vec{p}} = e\vec{E}$ главную роль играет не внешнее электрическое поле,



Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на pulsar@phystech.edu



Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на lectoriy.mipt.ru.

а внутреннее, то есть то, что создаётся окружающими электронами. Чтобы написать выражение для $\vec{E}_{\text{внутр}}$, нужно написать уравнение Максвелла для электрического поля в присутствии движения электронов:

$$\nabla E = 4\pi (e(m - n^{(0)} + \rho_{\text{внешн}})), \quad (9.36)$$

$$n = \int \frac{d^3r}{(2\pi)^3} f(\vec{p}, [\vec{h}]). \quad (9.37)$$

Подставим (9.37) в (9.35), и получим уравнение на $f(\vec{p}, [\vec{h}])$, в котором взаимодействие с внешней средой введено в $\dot{\vec{p}}$. Чтобы сделать уравнение линейным, в $\frac{\partial f^{(0)}}{\partial p}$ можно написать распределение Максвелла. Решение получающегося уравнения приводит к тому, что $\omega = \Omega_1$.



Рис. 9.4

Власов не получил затухания: поскольку в правой части уравнения (9.35) стоит 0, то это чистая динамика, и затухания быть не должно. Однако в его вычислениях была допущена ошибка: при интегрировании по частотам обязательно нужно учитывать, что $\omega = \tilde{\omega} + i\delta$, потому что полюса находятся на действительной оси. Возникают полувычеты $i\pi\delta(\omega - \omega_0)$ (рис. 9.4), из которых следует затухание Ландау.

В следующей лекции будет рассмотрена теория ферми-жидкости.

! Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на pulsar@phystech.edu