

§ 21. Пространственная диффузия в теории Ланжевена — Фоккера — Планка

Продолжим рассмотрение, начатое в § 20, теперь уже с учетом неравномерного пространственного распределения частиц, т. е. положим $n = n(\mathbf{x}, \mathbf{v})$. Общее уравнение для n тогда имеет вид

$$\frac{\partial n}{\partial t} = \kappa' \Delta_{\mathbf{v}} n - \operatorname{div}_{\mathbf{v}} [(F_0 - \alpha \mathbf{v}) n] - \operatorname{div}_{\mathbf{x}} (\mathbf{v} n); \quad (1)$$

оно называется *уравнением Фоккера — Планка*. Здесь n есть плотность в фазовом шестимерном пространстве. Плотность и поток числа частиц в трехмерном пространстве координат будем в этом параграфе обозначать буквами $\nu(\mathbf{x})$ и $\xi(\mathbf{x})$ ($[\nu] = [l]^{-3}$, $[\xi] = [l]^2 [t]^{-1}$). При этом, очевидно,

$$\nu = \int n d^3v, \quad \xi = \int n \mathbf{v} d^3v \quad (d^3v = dv_x dv_y dv_z).$$

Будем искать решение уравнения (1) в виде

$$n(\mathbf{x}, \mathbf{v}) = A \nu(\mathbf{x}) e^{-\frac{m_0 (\mathbf{v} - \mathbf{v}_1)^2}{2kT}},$$

т. е. предположим, что в каждой точке пространства распределение будет «смещенным максвелловским», центрированным вокруг некоторой скорости \mathbf{v}_1 . Константа A легко находится из нормировки: $A = \left(\frac{2\pi kT}{m_0}\right)^{-3/2}$. Поток в трехмерном пространстве при таком распределении соответствует общему движению со скоростью \mathbf{v}_1 . В самом деле,

$$\xi = \int n \mathbf{v} d^3v = \int n (\mathbf{v} - \mathbf{v}_1) d^3v + \mathbf{v}_1 \int n d^3v = \mathbf{v}_1 \nu.$$

Остается найти \mathbf{v}_1 , подставляя угаданное решение в уравнение (1) и требуя стационарность, т. е. полагая $\partial n / \partial t = 0$.

Обозначим для краткости $\frac{kT}{m_0} = \omega^2$; таким образом,

$$n = A \nu(\mathbf{x}) e^{-(\mathbf{v} - \mathbf{v}_1)^2 / 2\omega^2}. \quad (2)$$

Кроме того, введем обозначение

$$\mathbf{f} = \mathbf{f}(\mathbf{x}) = -\frac{1}{\nu} \operatorname{grad}_{\mathbf{x}} \nu = -\operatorname{grad} \ln \nu(\mathbf{x}).$$

Подставляя n в уравнение (1), разделим все члены на n . Получим (проверьте!)

$$\kappa' \left[-\frac{3}{\omega^2} + \frac{(\mathbf{v} - \mathbf{v}_1)^2}{\omega^4} \right] + (F_0 - \alpha \mathbf{v}) \cdot \frac{(\mathbf{v} - \mathbf{v}_1)}{\omega^2} + 3\alpha + \mathbf{v} \cdot \mathbf{f} = 0.$$

Нулевое приближение — в отсутствии постоянной силы и пространственной неоднородности, т. е. при $F_0 = 0$, $\mathbf{f} = 0$, имеет решение

с $\mathbf{v}_1 = \mathbf{0}$, причем $\kappa' = \alpha\omega^2$, как и было показано в предыдущем параграфе. Подставим это значение κ' в уравнение, отбросим взаимно уничтожившиеся члены нулевого приближения и умножим все на ω^2 ; получится

$$-\alpha \mathbf{v} \cdot \mathbf{v}_1 + \alpha \mathbf{v}_1^2 + \mathbf{F}_0 \cdot \mathbf{v} - \mathbf{F}_0 \cdot \mathbf{v}_1 + \omega^2 \mathbf{f} \cdot \mathbf{v} = 0.$$

Пренебрежем \mathbf{v}_1^2 и $\mathbf{F}_0 \cdot \mathbf{v}_1$ как малыми второго порядка. Тогда уравнение будет удовлетворено, если положить

$$\mathbf{v}_1 = \frac{1}{\alpha} (\mathbf{F}_0 + \omega^2 \mathbf{f}). \quad (3)$$

(Пусть вас не смущает, что \mathbf{v}_1 получилось зависящим от \mathbf{x} , хоть это не учитывалось при подстановке формулы (2) в уравнение (1); на этом мы остановимся позже.)

Условия применимости этого решения и сделанные приближения обсудим чуть позже, сперва необходимо понять полученный результат*). В пространственно однородном случае $\mathbf{f} = \mathbf{0}$ получаем $\mathbf{v}_1 = \frac{1}{\alpha} \mathbf{F}_0$; здесь воспроизведен результат предыдущего параграфа, оправдывающий смысл α^{-1} как подвижности, т. е. отношения средней скорости \mathbf{v}_1 к силе \mathbf{F}_0 , вызывающей движение. В неоднородном случае оказывается, что к истинной силе \mathbf{F}_0 добавляется на равных правах «сила» $\omega^2 \mathbf{f}$. Ее можно понять как отнесенную к массе одной частицы **) силу p давления частиц.

Разность давлений на стенке единичного куба, перпендикулярные оси x , равна $-\partial p / \partial x$. Эта разность действует на частицы в направлении оси x . Подставив

$$p(x, y, z) = kT\nu(x, y, z)$$

и считая температуру постоянной, получим

$$-\frac{\partial p}{\partial x} = -kT \frac{\partial \nu}{\partial x}.$$

Но в единице объема содержится ν частиц массы m_0 ; поэтому сила (точнее — ее x -компонента), отнесенная к массе одной частицы, равна

$$\frac{1}{m_0} \cdot \frac{1}{\nu} \cdot \left(-\frac{\partial p}{\partial x} \right) = -\frac{kT}{m} \frac{\partial \ln \nu}{\partial x} = \omega^2 f_x.$$

Вектор силы получается как раз $\omega^2 \mathbf{f}$, в точном соответствии с формулой (3), где $\omega^2 \mathbf{f}$ стоит рядом с \mathbf{F}_0 .

*) Сначала результат, потом строгость — так поступают все физики!

**) Напомним, что \mathbf{F}_0 также отнесено к массе одной частицы, так как

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{F}_0 - \Phi_0/m_0,$$

где Φ_0 — обычная сила, выраженная, например, в динах.

Значит, мы снова пришли к понятию давления ($p = \nu kT$) как движущей силы диффузии.

В частном случае отсутствия внешней силы, т. е. для $\mathbf{F}_0 = \mathbf{0}$, найдем среднюю скорость частиц и поток их:

$$\mathbf{v}_1 = \frac{\omega^2}{\alpha} \mathbf{f} = -\frac{\omega^2}{\alpha \nu} \text{grad } \nu, \quad \zeta(\mathbf{x}) = \nu \mathbf{v}_1 = -\frac{\omega^2}{\alpha} \text{grad } \nu(\mathbf{x}).$$

Таким образом, от диффузии в пространстве скоростей мы перешли к уравнению диффузии в координатном пространстве. Но, как было показано в § 3,

$$\zeta(\mathbf{x}) = -\kappa \text{grad } \nu(\mathbf{x}),$$

где κ — коэффициент диффузии. Теперь оказывается, что $\kappa = \frac{\omega^2}{\alpha}$. Выше говорилось, что α^{-1} есть подвижность — отношение средней скорости к силе. Но α^{-1} есть также среднее время свободного пробега частицы, т. е. за время $\tau = \alpha^{-1}$ средняя скорость уменьшается в e раз, что видно из формулы (20.2).

В трехмерном случае среднеквадратичная скорость в максвелловском распределении, как нетрудно проверить (попробуйте!), выражается через ω^2 , именно, $\bar{v}^2 = 3\omega^2$. Поскольку $\tau = \alpha^{-1}$ есть среднее время свободного пробега, то $V \bar{v}^2 \cdot \tau = l$ можно принять за средний путь свободного пробега. Отсюда

$$\kappa = \frac{\omega^2}{\alpha} = \frac{l \sqrt{\bar{v}^2}}{3} = \frac{\bar{v}^2 \tau}{3}$$

получена известная формула для пространственного коэффициента диффузии κ . Имея в виду связь между α , ω^2 и κ' , эту формулу можно записать и иначе:

$$\kappa' \kappa = \left(\frac{kT}{m_0} \right)^2,$$

где κ' — коэффициент диффузии в пространстве скоростей, κ — в обычном пространстве. В силу формул (20.2) справа стоит четвертая степень скорости.

Вдумайтесь, почему при данных kT и m_0 обычный коэффициент диффузии обратно пропорционален величине κ' : большое κ' означает частую смену направлений скорости, что уменьшает κ .

Каковы ограничения сделанного вывода? Наряду с упомянутыми выше квадратичными величинами \mathbf{v}_1^2 и $\mathbf{F}_0 \cdot \mathbf{v}_1$ мы пренебрегли еще одной квадратичной величиной — производной \mathbf{v}_1 по координате. Только при медленно меняющихся в пространстве параметрах, когда $|\mathbf{v}_1| \ll \omega$, такое приближение оправдано. Но мы и раньше знали, что дифференциальное уравнение диффузии в обычном пространстве верно лишь для медленно меняющейся в пространстве концентрации.

В принципе, шестимерное уравнение позволяет решать изоциранные задачи, в которых в начальный момент задано не только распределение частиц по координате (v), но и распределение по скоростям (n). Решение грубо можно разбить на два периода: частицы сперва набирают скорость (за время $1/\alpha$), соответствующую температуре среды, а уже после этого диффундируют в пространстве. Если характерные линейные размеры в задаче (размер сосуда и т. п.) во много раз больше длины пробега $l = \sqrt{3} \omega / \alpha$, то первый этап составляет малую долю общего времени, и, как правило, учет его не существен. Главное значение уравнения Фоккера — Планка заключается в установлении связи между κ' , α и T . В одних случаях легче найти α и отсюда κ' ; в других случаях — например, в плазме — удобно найти κ' и отсюда вычислить α . Уравнение Фоккера — Планка оказывается также полезным при рассмотрении задач с существенным F_0 — например, задачи о броуновском движении упруго закрепленного тела. Наконец, — и это самое главное — это уравнение описывает ясную принципиальную картину явления.

§ 22. О давлении и термодинамике

Вернемся к задаче §§ 20—21 о движении частиц под действием случайных внешних сил и будем искать равновесное (статическое) решение. Разница между стационарным и равновесным решением чрезвычайно существенна: горе теоретику, не сознающему отчетливо это различие! В стационарном решении $\frac{\partial n}{\partial t} = 0$, но $\zeta(\mathbf{x}) \neq 0$, все время идет поток вещества. Стационарное решение требует для своего поддержания каких-то внешних затрат — например, поддержания заданных и притом различных граничных условий $v = v_1$, $v = v_2$, $v_1 \neq v_2$ на различных границах (S_1) и (S_2) сосуда, в котором происходит диффузия. В равновесной же ситуации потоки отсутствуют, т. е. $\zeta(\mathbf{x}) = 0$, так же как и «поток» $\zeta'(\mathbf{v})$ в пространстве скоростей. Равновесное состояние возможно также и в полностью замкнутой системе.

Представим себе газ в поле сил; пример такого рода — атмосфера в поле тяжести — рассматривался в § IV.6. Будем рассматривать газ как сплошную среду; при этом давление есть сила, приходящаяся на единицу площади. Опыт и теория показывают, что сила давления направлена перпендикулярно поверхности и не зависит от ориентации этой поверхности. Можно представить себе тонкую перегородку (полиэтиленовую пленку) и аппарат, подсчитывающий среднюю силу, возникающую от ударов молекул об эту пленку. Можно выделить определенный малый объем (V) газа, представить себе, что этот объем завернут в тонкую пленку, и подсчитать силы, действующие на все молекулы, находящиеся внутри пакета.