Совместные и условные плотности распределения

Состояние классической N-частичной системы полностью задано 6N-мерным вектором (r^N, p^N) $\equiv (\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, \dots, \mathbf{r}_N, \mathbf{p}_1, \mathbf{p}_2, \dots, \mathbf{p}_N)$ (точка 6N-мерного фазового пространства). Функция плотности вероятности $f(r^N, p^N)$ описывает равновесное состояние системы, $f(r^N, p^N)dr^Ndp^N$ есть вероятность найти систему в окрестности $dr^Ndp^N = d\mathbf{r}_1, \dots, d\mathbf{p}_N$ соответствующей точки фазового пространства. В каноническом ансамбле система характеризуется температурой T и функция плотности вероятности задана как

$$f(r^{N}, p^{N}) = \frac{\exp\left(-\beta H\left(r^{N}, p^{N}\right)\right)}{\int dr^{N} \int dp^{N} \exp\left(-\beta H\left(r^{N}, p^{N}\right)\right)}, \quad \beta = (k_{B}T)^{-1},$$

$$(1)$$

где $k_{\rm B}$ – постоянная Больцмана, H – гамильтониан системы

$$H(r^{N}, p^{N}) = \sum_{i=1}^{N} \frac{\mathbf{p}_{i}^{2}}{2m_{i}} + U(r^{N}).$$
(2)

Функция $f(r^N, p^N)$ является примером совместной плотности вероятности системы случайных величин. Структура гамильтониана (2) предполагает, что функция f может быть представлена в виде произведения терма, зависящего только от положения частиц, и термов, зависящих только от их моментов. Это означает, что положения частиц и их импульсы в каноническом ансамбле с плотностью вероятности, заданной (1), являются статистически независимыми. Более того, согласно (2) импульсы различных частиц также статистически независимы.

Рассмотрим две случайные величины x и y. Совместная функция плотности распределения $P_2(x,y)$ по определению такова, что $P_2(x,y)dxdy$ есть вероятность нахождения случайной величины x в интервале $(x,\ldots,x+dx)$ и, одновременно, случайной величины y в интервале $(y,\ldots,y+dy)$. Описание системы в терминах частичного задания ее состояния мы будем называть сокращенным описанием (reduced description). Например, вероятность того, что случайная величина x находится в интервале (x,x+dx) независимо от значения величины y есть $P_1^{(x)}(x) = \int P_2(x,y)dy$; аналогично, $P_1^{(y)} = \int P_2(x,y)dxdy$; функции $P_1^{(x)}$, $P_2^{(y)}$ задают сокращенное описание системы. Все эти функции удовлетворяют условиям нормировки

$$\int P_2(x,y)dxdy = \int P_1^{(x)}(x)dx = \int P_1^{(y)}(y)dy = 1$$
 (3)

Две случайные величины x и y называют независимыми, если произведение функций, задающих $coxpaщenhoe\ onucahue$ системы, дает совместную функцию плотности распределения пары случайных величин

$$P_2(x,y) = P_1^{(x)}(x)P_1^{(y)}(y). (4)$$

Зная (совместный) закон распределения системы (заданный в виде функции распределения или плотности распределения) можно найти законы распределения отдельных величин, входящих в систему. Естественно, возникает вопрос об обратной задаче: нельзя ли по законам распределения отдельных величин, входящих в систему, восстановить закон распределения системы? Оказывается, что в общем случае этого сделать нельзя: зная только распределения отдельных величин, входящих в систему, не всегда можно найти закон распределения системы. Для того, чтобы исчерпывающим образом охарактеризовать систему, недостаточно знать распределение каждой из величин, входящих в систему; нужно еще знать зависимость между величинами. Эта зависимость может быть охарактризована с помощью так называемых условных законов распределения.

Плотность условного распределения P(x|y) задана таким образом, что P(x|y)dx есть вероятность того, что случайная величина x попадает в интервал $(x, \ldots, x+dx)$, вычисленная при условии того, что случайная величина y приняла значение y. Согласно этому определению

$$P(x|y) = \frac{P_2(x,y)}{P_1^{(y)}(y)}; \quad P(y|x) = \frac{P_2(x,y)}{P_1^{(x)}(x)}; \tag{5}$$

$$P(x|y)dx \cdot P_1^{(y)}dy = P(y|x)dy \cdot P_1^{(x)}(x)dx = P(x,y)dxdy.$$
 (6)

Корреляция случайных величин

В случае когда соотношение (4) не является справедливым, случайные величины x, y называют зависимыми. Вероятность того, что случайная величина x принимает некоторое значение x зависит от того, какое значение при этом принимает случайная величина y. Когда случайные величины x, y являются независимыми, из уравнений (4), (5) следует, что условная плотность вероятности P(x|y) перестает зависеть от y и $P(x|y) = P_1^{(x)}(x)$.

Моменты распределения $P_2(x,y)$ определены интегралами

$$\langle x^k \rangle = \int x^k P_2(x, y) dx dy = \int x^k P_1^{(x)}(x) dx$$

$$\langle y^k \rangle = \int y^k P_2(x, y) dx dy = \int y^k P_1^{(y)}(y) dy$$

$$\langle x^k y^l \rangle = \int x^k y^l P_2(x, y) dx dy.$$
(7)

Если случайные величины x, y являются независимыми, то

$$\langle x^k y^l \rangle = \int x^k y^l P_2(x, y) dx dy = \int P_1^{(x)}(x) dx \int y^l P_1^{(y)}(y) dy = \langle x^k \rangle \langle y^l \rangle.$$

Разность

$$\langle x^k y^l \rangle - \langle x^k \rangle \langle y^l \rangle \tag{8}$$

определяет корреляцию (взаимосвязь) случайных величин x и y. Если x и y являются случайными функциями переменной z, то $C_{xy}(z_1,z_2) = \langle x(z_1)y(z_2)\rangle - \langle x(z_1)\rangle\langle y(z_2)\rangle$ называют корреляционной функцией этих переменных. При описании физических и химических системы особенно важны два класса корреляционных функций.

1. Пространственные корреляционые функции. Рассмотрим плотность молекул жидкости как функцию пространственного положения, $\rho(\mathbf{r})$. Будем считать количество молекул $n(\mathbf{r})$ в некотором (заранее определенном) объеме ΔV в окрестности точки \mathbf{r} , тогда

$$\rho^{\Delta V}(\mathbf{r}) = \frac{n(\mathbf{r})}{\Delta V} \tag{9}$$

есть случайная переменная, и, будучи рассмотрена как функция радиус-вектора \mathbf{r} , является случайной пространственной функцией (в каждой точке пространства, заданной радиус-вектором \mathbf{r} мы имеем случайную величину $\rho^{\Delta V}$). Следует отметить, что определенная таким образом случайная величина зависит от объема ΔV (coarse graining), однако в продолжении текста опустим индекс ΔV , подчеркивающий этот факт.

В гомогенной равновесной системе среднее по ансамблю значение плотности $\langle \rho(\mathbf{r}) \rangle = \rho$ не зависит от \mathbf{r} , и разность $\delta \rho(\mathbf{r}) \equiv \rho(\mathbf{r}) - \rho$ задает случайную функцию пространственного положения, которая задает локальные флуктуации от средней плотности. Очевидно, $\langle \delta \rho(\mathbf{r}) \rangle = 0$, величина флуктуаций плотности определяется дисперсией $\langle \delta \rho^2 \rangle = \langle \rho^2 \rangle - \langle \rho \rangle^2$. Пространственная функция корреляции плотности определяет корреляцию случайных величин $\delta \rho(\mathbf{r}')$ и $\delta \rho(\mathbf{r}'')$, то есть, $C(\mathbf{r}',\mathbf{r}'') = \langle \delta \rho(\mathbf{r}') \delta \rho(\mathbf{r}'') \rangle$. В гомогенной системе корреляционная функция зависит только от расстояния между положением центров функций $\mathbf{r}' - \mathbf{r}''$

$$C(\mathbf{r}', \mathbf{r}'') = C(\mathbf{r}) = \langle \delta \rho(\mathbf{r}) \delta \rho(0) \rangle = \langle \delta \rho(0) \delta \rho(\mathbf{r}) \rangle; \quad \mathbf{r} = \mathbf{r}' - \mathbf{r}'',$$
 (10)

а в изотропной системе – только от модуля вектора $r = |\mathbf{r}|$.

$$\langle \delta \rho(\mathbf{r}') \delta \rho(\mathbf{r}'') \rangle = \langle (\rho(\mathbf{r}') - \rho)(\rho(\mathbf{r}'') - \rho) \rangle = \langle \rho(\mathbf{r}') \rho(\mathbf{r}'') \rangle - \rho \langle \rho(\mathbf{r}') \rangle - \rho \langle \rho(\mathbf{r}'') \rangle + \rho^2 =$$

$$= \langle \rho(\mathbf{r}') \rho(\mathbf{r}'') \rangle - 2\rho^2 + \rho^2 = \langle \rho(\mathbf{r}') \rho(\mathbf{r}'') \rangle - \rho^2$$
(11)

2. Временные корреляционные функции. Функция $\delta \rho(\mathbf{r},t)$ при фиксированном радиусвекторе \mathbf{r} как функция времени t является примером стохастического процесса. Величины $\rho(\mathbf{r},t_1)$ и $\delta \rho(\mathbf{r},t_1)=\rho(\mathbf{r},t_1)-\rho$ являются случайными в том смысле, что повторяющиеся измерения, выполненные на идентичных системы дают разные значения в окрестности среднего ρ . Рассмотрим временную корреляционную функцию случайных величин $x=\delta \rho(\mathbf{r},t')$ и $y=\delta \rho(\mathbf{r},t'')$.

$$C(\mathbf{r}, t', t'') = \langle \delta \rho(\mathbf{r}, t') \delta \rho(\mathbf{r}, t'') \rangle = \langle \rho(\mathbf{r}, t') \rho(\mathbf{r}, t'') \rangle - \rho^2$$
(12)

В стационарной равновесной системе корреляционная функция зависит только от разности времен t=t'-t''

$$C(\mathbf{r}, t', t'') = C(\mathbf{r}, t). \tag{13}$$

Диффузия

Для демонстрации введенных выше концепций рассмотрим широко известный процесс диффузии. Рассмотрим систему диффундирующих частиц, обозначим через $P(\mathbf{r},t)$ плотность вероятности нахождения частицы в точке пространства \mathbf{r} в момент времени t, то есть, величина $P(\mathbf{r},t)d^3r$ есть вероятность найти частицу в окрестности d^3r точки \mathbf{r} в момент времени t. Плотность вероятности $P(\mathbf{r},t)$ отличается от концентрации $c(\mathbf{r},t)$ на нормировочную постоянную

$$c(\mathbf{r},t) = NP(\mathbf{r},t),\tag{14}$$

где N это общее количество частиц. Из экспериментальных данных известен закон эволюции $c(\mathbf{r},t)$ во времени, называемый уравнением диффузии. В одномерном случае

$$\frac{\partial P(x,t)}{\partial t} = D \frac{\partial^2}{\partial x^2} P(x,t) \tag{15}$$

Это уравнение эволюции в сокращенном описании системы задает качественно иную динамику, чем фундаментальное описание классической системы (система связанных уравнений Ньютона для всех частиц). На микроскопическом уровне движение частицы определяется столкновениями с многими другими частицами; уравнение (15) описывает гипотетическую частицу, подверженную усредненному влиянию частиц вокруг. Таким образом, уравнение (15) верно на временных масштабах, много больших времен между столкновениями, и на масштабах длины, много больших среднего свободного пробега.

Рассмотрим моменты плотности вероятности P(x,t). Т.к. плотность вероятности является функцией времени, то и моменты также будут функциями времени

$$\langle x \rangle_t = \int_{-\infty}^{+\infty} x P(x, t) dx.$$
 (16)

Следовательно,

$$\frac{\partial \langle x \rangle}{\partial t} = \int_{-\infty}^{+\infty} x \frac{\partial P(x,t)}{\partial t} dx = D \int_{-\infty}^{+\infty} x \frac{\partial^2 P(x,t)}{\partial x^2} dx = D \int_{-\infty}^{+\infty} \left[\frac{\partial}{\partial x} \left(x \frac{\partial P}{\partial x} \right) - \frac{\partial P}{\partial x} \right] dx = D \left(x \frac{\partial P}{\partial x} (x,t) \right) \Big|_{-\infty}^{+\infty} - DP(x,t) \Big|_{-\infty}^{+\infty} = 0.$$
(17)

Здесь мы использовали убывание P при $x \to \pm \infty$ быстрее, чем x^{-2} . Утверждается, что основывается на том, что в трехмерном случае $P(\mathbf{r})$ обязана убывать быстрее, чем r^{-2} при $r \to \infty$, чтобы принадлежать классу интегрируемых с квадратом функций. А рассмотренный одномерный случай, видимо, следует рассматривать не совсем как самостоятельную задачу, и это свойство убывания в трехмерном случае перенести на одномерный случай. Кроме того, т.к. $\langle x \rangle(0) = 0$ (?), то $\langle x \rangle(t) = 0$ для любого t.

Рассмотрим второй момент

$$\langle x^2 \rangle_t = \int_{-\infty}^{+\infty} x^2 P(x, t) dx \tag{18}$$

и его временную эволюцию

$$\frac{\partial \langle x^2 \rangle}{\partial t} = D \int_{-\infty}^{+\infty} x^2 \frac{\partial^2 P}{\partial x^2} dx = D \left[x^2 \frac{\partial P}{\partial x} \right] \Big|_{-\infty}^{+\infty} - D \int_{-\infty}^{+\infty} x \frac{\partial P}{\partial x} dx = -2D \left[xP \right] \Big|_{-\infty}^{+\infty} + 2D \int_{-\infty}^{+\infty} P dx = 2D$$
(19)

Опять же, т.к. $\langle x^2 \rangle_0 = 0$ (?), получаем следующую линейную связь второго момента со временем

$$\langle x^2 \rangle_t = 2Dt. \tag{20}$$

В случае диффузии в трехмерной изотропной системе движения вдоль осей x, y и z независимы (уравнение $\partial P(\mathbf{r},t)/\partial t = D\left(\partial^2/\partial x^2 + \partial^2/\partial y^2 + \partial^2/\partial z^2\right)P(\mathbf{r},t)\right)$ факторизуется). поэтому

$$\langle \mathbf{r}^2 \rangle_t = \langle x^2 \rangle_t + \langle y^2 \rangle_t + \langle z^2 \rangle_t = 6Dt. \tag{21}$$

Решение уравнения диффузии верно на больших временах из-за приближенного вида самого уравнения. Коэффициент диффузии может быть посчитан по следующей формуле (?)

$$D = \lim_{t \to \infty} \frac{1}{6t} \langle (\mathbf{r}(t) - \mathbf{r}(0))^2 \rangle. \tag{22}$$

Список литературы

- 1. A. Nitzan. Chemical Dynamics in Condensed Phases. Relaxation, Transfer and Reactions in Condensed Molecular Systems. Oxford Graduate Texts, 2010.
- 2. Е. С. Вентцель. Теория вероятностей. Hayka, 1969.