

МАТЕМАТИЧЕСКАЯ ФИЗИКА

А. М. ЯГЛОМ

О СТАТИСТИЧЕСКОЙ ОБРАТИМОСТИ БРАУНОВСКОГО ДВИЖЕНИЯ

(Представлено академиком А. Н. Колмогоровым 17 I 1947)

1. Брауновское движение системы с n степенями свободы мы будем рассматривать, следуя Уленбеку и Орнштейну⁽¹⁾, как марковский случайный процесс в $2n$ -мерном пространстве координат и скоростей (в фазовом пространстве системы)*. Этот марковский процесс мы будем считать однородным во времени и имеющим всюду положительную плотность вероятности перехода $f(t, x', \dots, x^n, \dot{x}', \dots, \dot{x}^n, y', \dots, y^n, \dot{y}', \dots, \dot{y}^n) = f(t, x, \dot{x}, y, \dot{y})$, удовлетворяющую уравнению Фоккера—Планка. Плотность $f(t, x, \dot{x}, y, \dot{y})$ мы будем относить к единице объема фазового пространства, предполагая, что в координатном пространстве задана риманова метрика $ds^2 = g_{ij} dx^i dx^j$ ** ; в таком случае элемент объема фазового пространства $dV_{x, \dot{x}} = g(x) dx^1 \dots dx^n dx^1 \dots dx^n$, где $g(x) = \text{Det} \|g_{ij}(x)\|$. В дальнейшем мы всюду будем считать, что $\frac{1}{2} g_{ij} \dot{x}^i \dot{x}^j = T$ есть кинетическая энергия системы.

Особо мы выделим те движения, для которых существует стационарное распределение с плотностью $w(x, \dot{x})$, так что

$$\int w(x, \dot{x}) f(t, x, \dot{x}, y, \dot{y}) dV_{x, \dot{x}} = w(y, \dot{y}).$$

Такое распределение всегда будет единственным и к нему будет стремиться распределение для момента времени t при $t \rightarrow \infty$ и любом начальном распределении⁽⁷⁾. $w(x, \dot{x})$ естественно принять за плотность абсолютного распределения вероятностей (термодинамическая вероятность статистической физики). По $w(x, \dot{x})$ и $f(t, x, \dot{x}, y, \dot{y})$ мы можем определить условную плотность вероятности того, что система в момент времени t_0 находилась в состоянии (x, \dot{x}) , если известно ее состояние (y, \dot{y}) в момент $t_0 + t$; эта плотность равна

$$g(x, \dot{x}, y, \dot{y}) = \frac{w(x, \dot{x}) f(t, x, \dot{x}, y, \dot{y})}{w(y, \dot{y})}. \quad (1)$$

О п р е д е л е н и е. Брауновское движение называется статистически обратимым, если для него существует стационарное распределение и

$$f(t, x, \dot{x}, y, \dot{y}) = g(t, y, -\dot{y}, x, -\dot{x}). \quad (2)$$

* Относительно такого подхода к изучению брауновского движения см. также (2-4) и обзорные статьи (5, 6).

** Строго говоря, достаточно было бы задать в координатном пространстве эквивалентную связность.

Это определение является естественным обобщением определения обратимости для детерминированных механических процессов.

2. Для выяснения условий обратимости брауновского движения мы воспользуемся уравнением Фоккера — Планка и сопряженным ему уравнением. Далее мы всюду будем считать, что эти уравнения однозначно определяют функцию $f(t, x, \dot{x}, y, \dot{y})$. Нужные нам уравнения в общем виде приведены в заметке Колмогорова (2). Мы перепишем эти уравнения в следующей инвариантной форме:

$$\frac{\partial f}{\partial t} = \dot{x}^i \nabla_i^{(x)} f + K^i(x, \dot{x}) \frac{\partial f}{\partial \dot{x}^i} + B^{ij}(x, \dot{x}) \frac{\partial^2 f}{\partial \dot{x}^i \partial \dot{x}^j}, \quad (3)$$

$$\frac{\partial f}{\partial t} = -\dot{y}^i \nabla_i^{(y)} f - \frac{\partial}{\partial \dot{y}^i} \{K^i(y, \dot{y}) f\} + \frac{\partial^2}{\partial \dot{y}^i \partial \dot{y}^j} \{B^{ij}(y, \dot{y}) f\}. \quad (4)$$

Здесь $\nabla_i^{(x)}$ есть инвариантная тензорная операция дифференцирования, обращающаяся в операцию ковариантного дифференцирования в применении к величинам, не зависящим от скоростей; для скалярной функции f $\nabla_i^{(x)} f = \frac{\partial f}{\partial x^i} - \frac{\partial f}{\partial \dot{x}^k} \Gamma_{ii}^k \dot{x}^i$ (Γ_{ii}^k — символы Кристоффеля); $\nabla_i^{(y)}$ — та же операция по отношению к точке (y, \dot{y}) , а вектор $K^i(x, \dot{x})$ и тензор $B^{ij}(x, \dot{x})$ определяются следующим образом:

$$K^i(x, \dot{x}) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\overline{\Delta \dot{x}^i}}{\Delta t} + \Gamma_{jk}^i \dot{x}^j \dot{x}^k, \quad B^{ij}(x, \dot{x}) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\overline{\Delta \dot{x}^i \Delta \dot{x}^j}}{2\Delta t} \quad (5)$$

(черта сверху всюду служит символом математического ожидания).

Тензор $B^{ij}(x, \dot{x})$ определяется интенсивностью случайных толчков, действующих на систему. Вектор $K^i(x, \dot{x})$ при нашем выборе метрики равен математическому ожиданию контравариантного вектора силы: $K^i(x, \dot{x}) = \bar{Q}^i$.

Предполагая, как это принято в теории брауновского движения, что интенсивность случайных толчков не зависит от скоростей, а математическое ожидание вектора силы зависит от скоростей линейно, будем считать, что: а) $B^{ij}(x, \dot{x}) = B^{ij}(x)$, б) $K^i(x, \dot{x}) = F^i(x) - A_j^i(x) \dot{x}^j$. Кроме того, мы предположим, что с) $\text{Det} \|B^{ij}(x)\| \neq 0$ ни для какого x .

3. Обозначим через $b_{ij} = \frac{\text{Ad } B^{ij}}{\text{Det} \|B^{ij}\|}$ тензор, взаимный с B^{ij} .

Теорема. Для того чтобы брауновское движение, удовлетворяющее условиям (а), (б) и (с), было статистически обратимым, необходимо и достаточно выполнение следующих условий:

А. $P_{ij} = b_{ik} A_j^k$ является симметрическим тензором, ковариантная производная которого равна нулю, а квадратичная форма $P_{ij} \dot{x}^i \dot{x}^j$ положительно определена.

В. $\tilde{F}_i = P_{ij} F^j$ есть потенциальный вектор: $\tilde{F}_i = \frac{\partial C(x)}{\partial x^i}$.

Если координатное пространство неограничено, то к этому добавляется еще условие

С. $\int e^{C(x)} dV_x < \infty$.

Стационарным распределением (абсолютной вероятностью) в этом случае будет

$$w(x, \dot{x}) = A e^{C(x) - \frac{1}{2} P_{ij}(x) \dot{x}^i \dot{x}^j}, \quad (6)$$

где A — постоянная. Наоборот, если брауновское движение имеет стационарное распределение вида (6), то условия (А), (В) и (С) выполняются, и движение статистически обратимо.

4. Если $P_{ij} = \frac{g_{ij}}{\theta}$ (θ — положительная постоянная), то распределение (6) совпадает с каноническим распределением Гибса

$$w(x, \dot{x}) = A \exp\left(-\frac{T(x, \dot{x}) + U(x)}{\theta}\right),$$

где $F_i(x) = -\frac{\partial U(x)}{\partial x^i}$. Таким образом, из существования стационарного канонического распределения вытекает статистическая обратимость брауновского движения, т. е. выполнимость условий (А), (В) и (С), причем в этом случае $P_{ij} = \frac{g_{ij}}{\theta}$. Отсюда, в частности, следует, что $A_{ij} = \frac{1}{\theta} g_{ik} g_{jl} B^{kl}$ и, следовательно,

$$A_{ij} = A_{ji}, \quad (7)$$

т. е. в этом случае коэффициенты при силах трения симметричны и силы трения могут быть получены, как производные по скоростям от диссипативной функции.

Соотношение (7) иным путем обосновывалось Онзагером⁽⁸⁾ (наиболее четко идея Онзагера реализована в книге Ландау и Лифшица⁽⁹⁾, § 42). Общий вид тензоров P_{ij} , удовлетворяющих условиям (А), был изучен Эйзенхартом⁽¹⁰⁾.

5. Приближенная теория Эйнштейна — Смолуховского, вполне удовлетворительно описывающая реальные процессы брауновского движения систем с малой инерцией для не слишком малых промежутков времени, рассматривает такое движение как марковский случайный процесс в пространстве координат системы.

Предположение о малости инерции системы эквивалентно предположению о том, что коэффициенты F^i , A_j^i и B^{ij} велики, причем B^{ij} порядка квадрата остальных коэффициентов. Если при этом все эти величины являются достаточно гладкими функциями координат и выполняется условие (А) теоремы п. 3, то можно показать, что функцию $\varphi(t, x, \dot{x}, y) = \int f(t, x, \dot{x}, y, \dot{y}) dV_y$ (dV_y — элемент объема в пространстве скоростей) для не слишком малого t можно с большой степенью точности аппроксимировать функцией $\varphi(t, x, y)$, не зависящей от \dot{x} и удовлетворяющей уравнению типа Фоккера — Планка

$$\frac{\partial \varphi}{\partial t} = \frac{1}{\sqrt{g(y)}} \left\{ \sqrt{g(y)} \left(D^{ij} \frac{\partial \varphi}{\partial y^j} - L^i(y) \varphi \right) \right\}, \quad (8)$$

где

$$D^{ij} = a_m^i a_n^j B^{mn}, \quad L^i = a_m^i F^m \quad (9)$$

(a_i^k — тензор, взаимный с A_i^k). (Для одного частного случая брауновского движения вывод приближенного уравнения (8) из уравнения (4) был проведен Крамерсом⁽³⁾.)

Переход от функции $f(t, x, \dot{x}, y, \dot{y})$ и уравнения (4) к функции $\varphi(t, x, y)$ и уравнению (8) есть переход от теории Уленбека — Орнштейна к теории Эйнштейна — Смолуховского; (8) есть общее уравнение Фоккера — Планка этой последней теории. В случае, рассмотренном Крамерсом, оно совпадает с уравнением Смолуховского для диффузии в силовом поле; в случае брауновского движения трехосного эллипсоида — с уравнением Перрена⁽¹¹⁾.

6. В теории Эйнштейна — Смолуховского брауновское движение называется статистически обратимым, если для него

$$\varphi(t, x, y) = \psi(t, x, y), \quad (10)$$

где $\psi(t, x, y)$ есть обращенная плотность вероятности в координатном пространстве, определяемая аналогично (1) и имеющая подобный же смысл (см. (12, 13)).

В силу пп. 3 и 5 статистически обратимые в смысле (2) брауновские движения (и только такие движения) в теории Эйнштейна — Смолуховского описываются уравнениями (8) с коэффициентами, удовлетворяющими условиям:

$$B'. \quad \tilde{L}_i = d_{ij} L^j, \quad \text{где } d_{ij} = \frac{\text{Ad } D^{ij}}{\text{Det} \|D^{ij}\|}, \quad \text{есть потенциалный вектор:}$$

$$\tilde{L}_i = \frac{\partial C(x)}{\partial x^i}.$$

$$C'. \quad \int e^{C(x)} dV_x < \infty.$$

Эти условия лишь по форме отличаются от необходимых и достаточных условий обратимости в смысле Шредингера — Колмогорова, выведенных в работе (13). Таким образом, при пренебрежении инерцией системы обратимость в смысле (2) совпадает с принятой в теории Эйнштейна — Смолуховского обратимостью.

Поступило
17 I 1947

ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

- ¹ G. E. Uhlenbeck and L. S. Ornstein, Phys. Rev., 36, 823 (1930).
² A. Kolmogoroff, Ann. of Math., 35, 116 (1934). ³ H. A. Kramers, Physica, 7, 284 (1940). ⁴ I. L. Doob, Ann. of Math., 43, 351 (1942). ⁵ S. Chandrasekhar, Rev. Mod. Phys., 15, 1 (1943). ⁶ Ming-Chen-Wang and G. E. Uhlenbeck, Rev. Mod. Phys., 17, 323 (1945). ⁷ А. М. Яглом, ДАН, 56, № 4 (1947).
⁸ L. Onsager, Phys. Rev., 37, 405; 38, 2265 (1931). ⁹ Л. Ландау и Л. Лифшиц, Статистическая физика, 1940. ¹⁰ L. P. Eisenhart, Trans. Am. Math. Soc., 25, 297 (1923). ¹¹ F. Perrin, J. de phys. et le rad., 5, 497 (1934). ¹² E. Schrödinger, Berl. Ber., 144 (1931). ¹³ A. Kolmogoroff, Math. Ann., 113, 766 (1937).