

Броуновское движение.

Robert Brown был первым, кто систематически описал в 1827 г. *нерегулярное движение* малых частиц пыльцы и супензий неорганического происхождения (стекла, минералов) в воде. Это "броуновское движение" показано на рис.1. После работ Броуна было много рассуждений о природе явления, но большинство приводимых гипотез в 19 веке можно было опровергнуть, рассматривая эксперимент Броуна, в котором капля воды микроскопических размеров, погруженная в масло и содержащая таким образом только одну частицу, демонстрировала *непрекращающееся движение*. С. Weiner в 1863 г. был первым, кто высказал соображения, близкие к современной теории броуновского движения (то есть, что оно вызвано бомбардировкой броуновской частицы молекулами окружающей её среды). Следует отметить также подробное экспериментальное исследование M. Gouy (1888 г.), которое поддерживало молекулярно - кинетическое объяснение броуновского движения. Его выводы могут быть сформулированы в виде следующих *семи пунктов*:

1. Движение очень нерегулярно, состоит из перемещений и вращений, и траектория не имеет касательной.
2. Две частицы двигаются независимо, даже если они приближаются друг к другу на расстояние, меньшее их диаметра.
3. Чем меньше частицы, тем активнее их движение.
4. Состав и плотность частиц не влияют на движение.
5. Уменьшение вязкости жидкости приводит к более активному движению.
6. Увеличение температуры жидкости приводит к более активному движению.
7. Движение никогда не прекращается.

Несмотря на использование ряда молекулярно-кинетических представлений (таких как учет передачи импульса при столкновениях молекул жидкости с частицей, что дает $m\langle v^2 \rangle / 2 = 3T/2$, где Δv есть изменение скорости молекул после столкновения, равное $\Delta v = (m/M)v$; или предположение о том, что скорость \dot{s} частицы должна быть $M\langle \dot{s}^2 \rangle = (3/2)T$), удовлетворительное объяснение броуновского движения появилось только в 1905 г. в работе Эйнштейна "О движении взвешенных в покоящейся жидкости частиц, требуемом молекулярно-кинетической теорией теплоты". Аналогичное объяснение было независимо предложено Смолуховским в 1906 г., который в дальнейшем систематически развивал эту теорию.

Для упрощения мы ограничимся ниже выводом Эйнштейна в одномерном случае. Этот вывод базировался на *двух основных положениях*:

а) причиной движения частицы являются исключительно частые её столкновения с молекулами жидкости.

б) движения этих молекул столь сложное, что его эффект на взвешенную в жидкости частицу может быть описан только *вероятностным образом*, в терминах исключительно частых, *статистически независимых* столкновений.

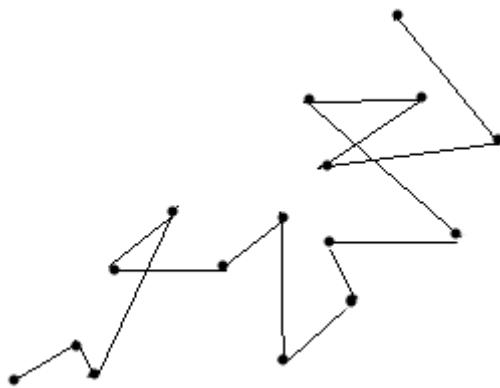


рис.1. Наблюдения положения броуновской частицы через равные промежутки времени τ .

Развитие этих двух идей Эйнштейном содержит все основные концепции, которые будут предметом моих лекций по стохастике.

Его аргументы выглядят так: "Необходимо ясно предполагать, что каждая броуновская частица движется независимо от остальных частиц; будем также считать, что движения одной и той же броуновской частицы в различные интервалы времени являются независимыми процессами, если эти интервалы времени не выбраны очень малыми."

"Введем в рассмотрение промежуток времени τ очень малый по сравнению с наблюдаемыми промежутками времени, но все же настолько большой, что движение частицы в двух следующих друг за другом промежутках могут рассматриваться как независимые друг от друга события."

Пусть теперь в жидкости находится всего n взвешенных частиц. Через промежуток времени τ координаты X отдельных частиц определенных частиц увеличится на Δ , причем Δ для каждой частицы имеет разное (положительное или отрица-

тельное) значение. Для частоты повторения Δ существует определенный закон: число dn частиц, которые за время τ перемещаются на величину, лежащую между Δ и $\Delta + d\Delta$, может быть выражено следующим уравнением:

$$dn = n\varphi(\Delta)d\Delta,$$

причем $\int_{-\infty}^{\infty} \varphi(\Delta)d\Delta = 1$ и φ отлично от нуля только для очень малых значений Δ и удовлетворяет условию $\varphi(\Delta) = \varphi(-\Delta)$.

Исследуем теперь, как коэффициент диффузии зависит от φ , причем мы ограничимся случаем, когда число частиц в единице объема зависит только от x и t .

Пусть $\nu = f(x, t)$ есть число частиц в единице объема. Вычислим распределение частиц в момент времени $t + \tau$, исходя из распределения в момент t . Исходя из определения $\varphi(\Delta)$, легко найти число частиц, которые в момент времени $t + \tau$ находятся между двумя перпендикулярными к оси X плоскостями с абсциссами x и $x + dx$. Тогда имеем

$$f(x, t + \tau)dx = dx \int_{-\infty}^{\infty} f(t, x + \Delta)\varphi(\Delta)d\Delta. \quad (1)$$

Так как τ очень мало, то

$$f(x, t + \tau) \approx f(x, t) + \tau(\partial f / \partial t).$$

Разложим теперь $f(x + \Delta, t)$ в ряд по степеням Δ :

$$f(x + \tau, t) = f(x, t) + \Delta(\partial f(x, t) / \partial x) + (\Delta^2 / 2!)[\partial^2 f(x, t) / \partial x^2] + \dots$$

Это разложение можно внести под интеграл, так как для него существенны только малые значения Δ . Тогда

$$f(x, t) + \tau \frac{\partial f}{\partial t} = f \int_{-\infty}^{\infty} \varphi(\Delta)d\Delta + \frac{\partial f}{\partial x} \int_{-\infty}^{\infty} \Delta \varphi(\Delta)d\Delta + \frac{\partial^2 f}{\partial x^2} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\Delta^2}{2} \varphi(\Delta)d\Delta + \dots \quad (2)$$

В правой части (2) благодаря $\varphi(\Delta) = \varphi(-\Delta)$ второй, четвертый и так далее члены обращаются в нуль, тогда как из первого, третьего, пятого и так далее каждого следующий очень мал по сравнению с предыдущим. Принимая во внимание, что

$$\int_{-\infty}^{\infty} \varphi(\Delta)d\Delta = 1,$$

и полагая

$$\frac{1}{\tau} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\Delta^2}{2} \varphi(\Delta) d\Delta = D, \quad (3)$$

получим из уравнения (2), ограничиваясь только первым и третьим слагаемым в правой части,

$$\frac{\partial f}{\partial t} = D \frac{\partial^2 f}{\partial x^2}. \quad (4)$$

Это известное дифференциальное уравнение диффузии, и D- коэффициент диффузии. С этим разложением связано еще одно важное соображение. До сих пор все частицы мы рассматриваем в одной и той же координатной системе. Это, однако, не является необходимым, так как движение отдельных частиц является независимым. Будем теперь рассматривать движение каждой частицы в её собственной координатной системе, начало каждой совпадает с положением центра тяжести данной частицы в момент $t = 0$ с той только разницей, что теперь $f(x, t)dx$ обозначает число частиц, координаты X которых за время от $t = 0$ до $t = 1$ возросли на величину, лежащую в пределах от x до $x + dx$. В этом случае функция f изменяется также согласно уравнению (4). Далее очевидно, что для $x \geq 0$ и $t = 0$ должно быть $f(x, t)dx = 0$ и $\int_{-\infty}^{\infty} f(x, t)dx = n$. Теперь задача, совпадающая с задачей о диффузии из одной точки (в пренебрежении взаимодействием диффундирующих частиц), математически вполне определена; её решение имеет вид

$$f(x, t) = \frac{n}{\sqrt{4\pi Dt}} \exp(-x^2/4Dt). \quad (5)$$

Решение (5) уравнения (4) можно, получить, используя метод интегральных преобразований по x - координате с помощью преобразования Фурье:

$$F(k, t) = \int dx e^{-ikx} f(x, t),$$

$$f(x, t) = \frac{1}{2\pi} \int dk e^{ikx} F(k, t).$$

Тогда уравнение диффузии (4) переходит в более простую форму

$$\frac{\partial F}{\partial t} = -Dk^2 F \rightarrow F(k, t) = F(k, 0)e^{-Dk^2 t}.$$

Для начального условия $f(x, t = 0) = \delta(x)$ преобразование Фурье дает

$$F(k, t = 0) = 1.$$

Тогда используя обратное преобразование Фурье, имеем

$$f(x, t) = \frac{1}{2\pi} \int dk e^{ikx} e^{-Dk^2 t} = \frac{e^{-x^2/4Dt}}{2\pi} \underbrace{\int dk e^{-Dt(k-ix/2Dt)^2}}_{\sqrt{\pi/Dt}} = \frac{e^{-x^2/4Dt}}{\sqrt{4\pi Dt}},$$

где на втором шаге мы использовали, что $-Dk^2 t + ikx = -Dt(k - ix/2Dt)^2 - x^2/4Dt$, и на последнем этапе мы использовали гауссов интеграл $\int dk e^{-\alpha(k-b)^2} = \sqrt{\pi/\alpha}$, который справедлив для комплексных b .

Эйнштейн заканчивает "Пользуясь уравнением (5) подсчитаем перемещение λ_x вдоль оси X , которое в среднем совершают частица, или выражаясь точнее, корень квадратный из среднего арифметического квадратов перемещений вдоль оси X , это дает

$$\lambda_x = \sqrt{\langle x^2 \rangle - \langle x_0^2 \rangle} = \sqrt{2Dt}.$$

Таким образом, среднее перемещение пропорционально \sqrt{t} .

Легко показать, что корень квадратный из среднего значения полных смещений частиц (то есть в 3-х мерном пространстве) равен $\lambda_x \sqrt{3}$. "

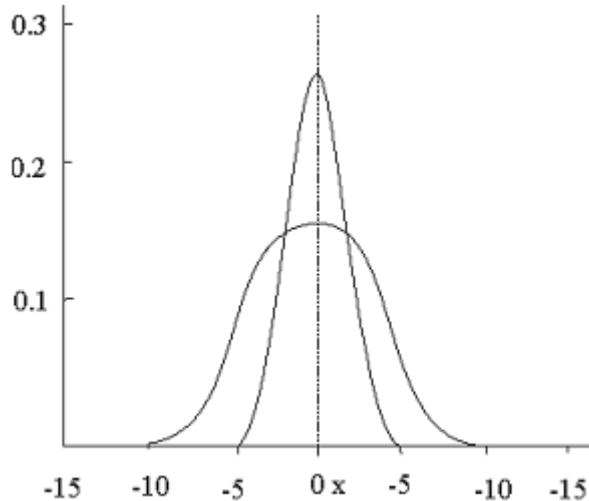


рис.2.

Эволюция во времени неравновесного распределения вероятности по формуле (5).

Приведенный выше вывод Эйнштейна содержит много важных положений, которые впоследствии были разработаны больше и более обобщенно и строго, и которые будут в дальнейшем предметом моих лекций. Например:

1) Уравнение Чепмена - Колмогорова (Chapman - Kolmogorov), появляется как уравнение (1). Оно утверждает, что вероятность для частицы быть в точке x в момент времени $t + \tau$ дается суммой вероятностей всех возможных перемещений Δ от положений $x + \Delta$ в момент времени t . Это предположение основано на независимости Δ от предыдущей истории движения; необходимо лишь знать начальное положение частицы в момент t - а не в предыдущие времена. Это есть постулат Маркова и уравнение Чепмена - Колмогорова для каждого уравнения (1) представляет специальную форму, является центральным динамическим уравнением всех марковских процессов.

2) Разложение Крамерса- Мойала (The Kramers- Moyal expansion). Это разложение использовалось при переходе от уравнения Чепмена - Колмогорова (1) к диффузионному уравнению (4).

3) Уравнение Фоккера - Планка. Диффузионное уравнение (4) является частным случаем уравнение Фоккера-Планка. Это уравнение является основным в важном классе марковских процессов, для которых система имеет непрерывные траектории.

1. К.В. Гардинер - Стохастические методы в естественных науках. Москва. Мир.1986.
2. Р.Хорстхемке, и Р.Лефер - Индуцированные шумом переходы. Москва.Мир.1987.
с.69

Броуновская частица испытывает со стороны молекул жидкости огромное - порядка 10^{21} в секунду - число соударений; так как $M \gg m$, то действие отдельного соударения пренебрежимо мало. Но поскольку число непрестанно происходящих соударений велико, возникает *наблюдаемое в микроскоп эффективное движение*. Важно подчеркнуть, что *каждое столкновение* происходит независимо от остальных. Эти факты приводят к математической модели броуновского движения, известной как винеровский процесс.

К лекции "Уравнение Ланжевена" по Гардинеру.

Полученное Эйнштейном диффузионное уравнение - это частный случай уравнение Фоккера - Планка, которое описывают *широкий класс* стохастических процессов, обладающих *непрерывными реализациями*. Это означает, что положение броуновских частиц, если считать, что оно подчиняется вероятностному закону, определённому решением уравнения диффузии, можно записать в виде непрерывной слу-

чайной функции $x(t)$, (где время t считается не *дискретным*, как у Эйнштейна, а *непрерывным*). Это приводит к рассмотрению возможности *обобщить динамические уравнения до вероятностных*, чтобы иметь случайное, или стохастическое дифференциальное уравнение для функции $x(t)$.

Начало этому направлению в стохастике положил Ланжевен, предложив первым уравнение, которое носит его имя. Его рассуждения, в отличие от рассуждений Эйнштейна, были таковы:

Из статистической механики известно, что *средняя* кинетическая энергия броуновских частиц в равновесии равна

$$\langle \frac{1}{2}mv^2 \rangle = kT/2,$$

где T - абсолютная температура, а k - постоянная Больцмана. Этот факт также использовали Эйнштейн и Смолуховский. На частицу с массой m должны действовать две силы.

1. Сила вязкого торможения, даваемая той же формулой, что и в микроскопической гидродинамике. Она равна $m\gamma(dx/dt)$ с $\gamma = 6\pi\mu a$, где μ - вязкость, а a - диаметр сферической частицы.

2. Флуктуационная сила $\zeta(t)$, которая обусловлена постоянными толчками со стороны молекул жидкости на броуновскую частицу. Она с равной вероятностью может быть положительна и отрицательна - это всё, что мы знаем о ней. Без этой силы вязкое трение остановило бы движение частицы.

Тогда уравнение движения для x - координаты частицы даётся законом Ньютона:

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = -m\gamma \frac{dx}{dt} + \zeta(t),$$

Умножив его на x , получим

$$\frac{m}{2} \frac{d^2(x^2)}{dt^2} - mv^2 = -\frac{m\gamma}{2} \frac{d(x^2)}{dt} + \zeta(t)x,$$

так как

$$x \frac{d^2x}{dt^2} = x \frac{d}{dt} \left(\frac{dx}{dt} \right) = \frac{d}{dt} \left(x \frac{dx}{dt} \right) - \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 = \frac{d}{dt} \left(\frac{1}{2} \frac{dx^2}{dt} \right) - \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 \text{ и } x \frac{dx}{dt} = \frac{1}{2} \frac{dx^2}{dt},$$

мы воспользовались еще тем, что *после усреднения* $\langle mv^2 \rangle = kT$. Тогда

$$\frac{m}{2} \frac{d^2}{dt^2} \langle x^2 \rangle + 3\pi\mu a \frac{d}{dt} \langle x^2 \rangle = kT,$$

с учетом того, что $\langle x\zeta(t) \rangle = 0$.

Если $y(t) = \frac{d}{dt}\langle x^2 \rangle$, то $\frac{m}{2} \frac{dy}{dt} + 3\pi\mu a y = kT$.

Общее решение есть сумма частного решения неоднородного уравнения y_1 плюс общее решение однородного решения y_2 . Итак,

$$y_1 = kT/3\pi\mu a; \quad y_2 = C \exp(-6\pi\mu a/m)t, \text{ то есть } y = y_1 + y_2.$$

$$\frac{d\langle x^2 \rangle}{dt} = kT/3\pi\mu a + C \exp\left[\left(6\pi\mu a/m\right)t\right],$$

и при $t \rightarrow \infty$ тогда $\langle x^2 \rangle - \langle x_0^2 \rangle = Dt$, где $D = kT/6\pi\mu a$; или $D = kT/m\gamma$, то есть результат Эйнштейна.

"Langevin Equation" стр.171. **Критика уравнения Ланжевена.**

1. В первой главе книги было обсуждено уравнение Ланжевена для свободной частицы в предположении, что флукутирующая сила белого шума удовлетворяет условием

$$\langle F(t_1) \rangle = 0, \quad \langle F(t_1)F(t_2) \rangle = 2D\delta(t_1 - t_2).$$

Такой подход можно подвергнуть критике с нескольких точек зрения. Одна из них состоит в том, что невозможно представить реализации с δ -коррелированным шумом, то есть такие реализации для которых $F(t_1)$ и $F(t_2)$ полностью независимы для произвольно малых $|t_1 - t_2|$. Критика уравнения Ланжевена была кратко описана Дубом, который первым показал, что уравнение Ланжевена нужно интерпретировать как *интегральное*, а не *дифференциальное* уравнение. Такой подход привел к далеко идущим математическим и концептуальным упрощениям, последние из которых составляют основную тему этой книги: что иерархия дифференциально-разностных соотношений может быть прямо получена из *уравнения Ланжевена*, то есть полностью исключая подход уравнений Фоккера-Планка. Рассуждения Дуба наиболее понятные, если цитировать его работу (1942 г):

"пусть $x(t)$ есть координата броуновской частицы в момент времени t . Эйнштейн и Смолуховский рассматривали $x(t)$ как стохастическую переменную. Они показали, что функция распределения $x(t) - x(0)$ гауссова с нулевым средним и дисперсией $\alpha|t|$, где α есть положительная постоянная, которая может быть вычислена через физические характеристики броуновской частицы и жидкости. Более определенно, такой ансамбль случайных переменных $\{x(t)\}$ теперь может быть описан

как семейство случайных переменных определяющих однородный во времени дифференциальный стохастический процесс: распределение $x(s + t) - x(t)$ является гауссовым с нулевым средним и дисперсией $\alpha|t|$, и если $t_1 < \dots < t_n$, то

$$x(t_2) - x(t_1), \dots, x(t_n) - x(t_{n-1}),$$

являются взаимно независимыми случайными переменными. Винер, который первым исследовал этот процесс строго, доказал в 1923 г., что *функции реализации* этого процесса непрерывны с вероятностью 1. Этот результат делает стохастический процесс более приемлемой идеализацией броуновского движения. Однако не предполагалось, что отмеченное распределение $x(s + t) - x(s)$ окажется справедливым для *малых* t . Даже если вывод останется справедливым для малых t , математический факт, что $x(s+t) - x(s)$ имеет стандартное уклонение $\sim |t|^{1/2}$, предполагая что, $dx(s)/ds$ не может быть конечным, будет приводить к тому, что результат Эйнштейна - Смолуховского должен быть модифицирован.

Другой стохастический процесс для описания $x(t)$ был предложен Оринштейном и Уленбеком в 1930 г. Для него оказалось, что распределение $x(s+t) - x(s)$ - гауссово с нулевым средним и дисперсией

$$(\alpha/\beta)(e^{-\beta(t)} - 1 + \beta|t|),$$

которая $\sim \alpha|t|$ при больших t , но $\sim \alpha\beta t^2/2$ для малых t (где β - вторая константа, определяемая из физических соображений). Функция смещения $x(t)$, как показали Оринштейн и Уленбек, имеет производную $u(t)$ и все вероятностные распределения могут быть получены из $u(t)$. Но дисперсия $u(s+t) - u(s)$ есть

$$2\sigma_0^2(1 - e^{-\beta|t|}) \sim 2\sigma_0^2\beta|t|.$$

Тогда снова $u(s+t) - u(s) \sim |t|^{1/2}$ и du/dt не существует при $t \rightarrow 0$. Физически это значит, что броуновская частица *не имеет конечного ускорения*. Оринштейн и Уленбек исходили из уравнения Ланжевена для $u(t)$

$$\frac{du}{dt} = -\beta u(t) + A(t),$$

которое есть просто ньютоновское уравнение движения для броуновской частицы, деленное на её массу. Первое слагаемое справа - вязкое, а второе - стохастическое.

Ситуация с функцией распределения для $u(t)$ повторяется, как для винеровского процесса с $x(t)$ - то есть $u(t)$ не имеет *производной во времени*. Поэтому возникает вопрос - что означает *уравнение Ланжевена* для $u(t)$. Следуя Дубу, мы покажем, как его надо интерпретировать.

2. Интерпретация уравнения Ланжевена Дубом.

Перепишем уравнения для $u(t)$ в виде:

$$du(t) = -\beta u(t)dt + dB(t),$$

и попытаемся придать смысл этим дифференциалам. Для этого *предположим*, что если $t_1 < \dots < t_n$ то $B(t_2) - B(t_1), \dots, B(t_n) - B(t_{n-1})$ являются взаимно независимыми стохастическими переменными. *Предположим* также их однородность по времени, то есть стационарность, так что распределение $B(s+t) - B(s)$ не зависит от начальной величины s .

Кроме того, *предположим*, что

$$B(s+t) - B(s) = 0 \quad \text{и} \quad [B(s+t) - B(s)]^2 = c^2t, \quad t \geq 0,$$

то есть $B(t)$ удовлетворяет условиям винеровского процесса. Теперь проинтегрируем обе части уравнения в дифференциалах, предварительно умножив обе части на непрерывную функцию времени $f(t)$, считая, что для всех t имеем

$$\int_a^b f(t)du(t) = -\beta \int_a^b f(t)u(t)dt + \int_a^b f(t)dB(t).$$

Если $f(t)$ - непрерывна, то все эти интегралы хорошо определены. Если $f(t) = 1$ то

$$u(b) - u(a) = -\beta \int_a^b u(t)dt + B(b) - B(a).$$

В процессе Орнштейна-Уленбека $u(t) = \dot{X}(t)$, где $x(t)$ - смещение, которое существует, поэтому для $a = 0$ и $b = t$ можно записать

$$B(t) - B(0) = u(t) - u(0) + \beta(x(t) - x(0)).$$

Предположим теперь, что $(b-a)$ велико по сравнению со временем между столкновениями, так что $B(b) - B(a)$ можно записать в виде ряда

$$B(b) - B(a) = \sum_{k=0}^{n-1} [B(t_{k+1}) - B(t_k)],$$

где

$$t_0 = a < t_1 < t_2 \dots < t_{n-1} < t_n = b.$$

Из этого обсуждения мы видим, что слагаемое $dB(t)$ в уравнении для дифференциалов может быть представлено как *винеровский процесс*. В будущем, когда мы будем записывать исходное уравнение Ланжевена для $u(t)$, мы всегда будем интерпретировать его как *интегральное* уравнение с $f(t)$. Полагая в нем $e^{\beta t}$, получаем

$$\int_0^\infty e^{\beta s} du(s) = -\beta \int_0^t e^{\beta s} u(s) ds + \int_0^t e^{\beta s} dB(s).$$

Интегрируя по частям (что возможно), получим

$$u(t)e^{\beta t} - u(0) = \int_0^t e^{\beta s} dB(s) \quad \text{или} \quad u(t) = u(0)e^{-\beta t} + \int_0^t e^{-\beta(t-s)} dB(s).$$

Такова интерпретация (линейного) уравнения Ланжевена для $u(t)$ Дубом. Его интерпретация уравнения Ланжевена как интегрального уравнения является основной для всего последующего.

Введение к уравнению Фоккера – Планка.

Уравнение Фоккера - Планка было впервые использовано Фоккером в 1914 г. и Планком в 1917 г. для описания *броуновского движсения*. Но для ознакомления с уравнением Фоккера - Планка обсудим сначала броуновское движением макрочастиц в его простейшей форме.

1.1. Броуновское движение.

1.1.1. Детерминированное дифференциальное уравнение.

Если малая макрочастица массы m помещена в жидкость, то при её движении со скоростью v на неё будет действовать *сила Стокса* $F_c = -\alpha v$ где α - коэффициент вязкости (или "трения"). Если других сил нет, то уравнение движения будет

$$m\dot{v} + \alpha v = 0, \quad \text{или} \quad \dot{v} = (\alpha/m)v \equiv \gamma v, \quad \text{то есть} \quad \gamma = \alpha/m = 1/\tau.$$

Тогда первоначальная скорость $v(t)$ уменьшится до нуля со временем *релаксации* τ согласно

$$v(t) = v(0)e^{-t/\tau} = v(0)e^{-\gamma t}.$$

Отметим, что уравнение движения в этом рассмотрении является *детерминистическим*. Уменьшение скорости происходит за счет передачи импульса броуновской частицы молекулам жидкости.

1.1.2. Стохастическое дифференциальное уравнение.

Детерминистическое уравнение движения, рассмотренное в 1.1.1, имеет смысл лишь тогда, если масса настолько велика, что на скорость частицы *тепловые флюктуации* не влияют. По закону равнораспределения, средняя энергия на одну частицу есть

$$\frac{1}{2}m\langle v^2 \rangle = \frac{1}{2}T,$$

где T - температура в энергетических единицах. Если m мала, то *тепловая скорость* $v_T = \sqrt{\langle v^2 \rangle} = \sqrt{T/m}$ может оказаться наблюдаемой, и тогда скорость достаточно малой массы m уже не может быть точно описана детерминистическим уравнением.

Но если m значительно больше массы молекул жидкости, то можно ожидать, что детерминистическое уравнение будет приближённо справедливо. Поэтому оно должно быть так модифицировано, чтобы корректно учесть энергию тепловых флюктуаций. Такая модификация состоит в добавлении к уравнению движения флюкутирующей силы $F_f(t)$, то есть уравнение движения теперь будет

$$\dot{v} + \gamma v = \Gamma(t),$$

где $\Gamma(t)$ - есть *флюкутирующая сила на единицу массы*, то есть $\Gamma(t) = F_f(t)/m$ и её называют силой Ланжевена. Она является случайной или стохастической силой, свойства которой проявляются только в среднем.

Обсудим теперь её возникновение. Если бы мы умели решить задачу точно (что потребовало бы решения связанных уравнений движений для всех молекул жидкости и броуновской частицы), то стохастическая сила была бы не нужна. Ввиду огромного числа молекул ($\sim 10^{23}$) в единице объема жидкости и отсутствия информации о начальных условиях мы бы получили разную динамику броуновской частицы. Поэтому, аналогично статфизике в термодинамике, мы рассмотрим *ансамбль Гиббса* нашей системы, в котором сила $F_f(t)$ меняется от системы к системе, так что единственное доступное для нас вычисление есть вычисление средних этой силы для ансамбля.

Для этого знать свойства этой силы Ланжевена $\Gamma(t)$.

Во-первых, мы предположим, что среднее её по ансамблю должно быть равно нулю, то есть $\langle \Gamma(t) \rangle = 0$ ввиду того, что уравнение для средней скорости $\langle v(t) \rangle$

должно быть детерминистическим, то есть $\langle \dot{v} \rangle = \gamma \langle v \rangle$.

Во-вторых, коррелятор двух значений ланжевеновской силы во времена t и t' равен нулю для разностей времен $t' - t$ больших, чем *время столкновения* τ_0 , то есть

$$\langle \Gamma(t)\Gamma(t') \rangle = 0 \quad \text{для} \quad |t - t'| \geq \tau_0.$$

Такое предположение представляется разумным ввиду того, что столкновения разных молекул жидкости с броуновской частицей приблизительно независимы. Обычно $\tau_0 \ll \tau = 1/\gamma$. Поэтому мы устремим $\tau_0 \rightarrow 0$ и тогда

$$\langle \Gamma(t)\Gamma(t') \rangle = q\delta(t - t').$$

Появление δ -функции связано с тем, что в ином случае средняя энергия броуновской частицы не будет конечной, как это предполагает закон равнораспределения. В дальнейшем будет показано, что величина интенсивности "шума" q для силы Ланжевена дается соотношением

$$q = 2\gamma T/m.$$

Для определения корреляторов жидкости более высокого порядка типа $\langle v(t_1)v(t_2)\dots v(t_n) \rangle$ должны быть известны высшие порядки коррелятора $\Gamma(t)$. Обычно предполагается, что $\Gamma(t)$ имеет гауссово распределение с δ -корреляцией. Тогда интегрирование уравнения Ланжевена с использованием гауссова шума позволяет получить коэффициент диффузии. Последний был получен впервые Эйнштейном, который и предложил термин "Броуновское движение" в 1905 г.

Гауссова сила Ланжевена с δ -корреляциями называется "белым шумом" по причине того, что её спектральное распределение, которое дается Фурье-преобразованием δ -коррелятора, не зависит от частоты ω . Если же спектральное распределение коррелятора зависит от частоты ω , то такой шум называется цветным.

1.1.3. Уравнение движения для функции распределения.

Ввиду того, что $\Gamma(t)$ изменяется в стохастическом ансамбле от одной системы к другой, то есть является стохастической величиной, то величина скорости $v(t)$ также будет изменяться от одной системы ансамбля до другой, то есть будет также величиной стохастической.

Поэтому можно интересоваться *вероятностью* найти скорость в интервале $(v, v + dv)$, или иными словами можно задать вопрос о *числе систем ансамбля*, скорости которых находятся в интервале $(v, v + dv)$, *деленном на полное число систем в ансамбле*. Так как v является непрерывной величиной, то можно говорить о *плотности вероятности* $W(v)$, которую часто называют в физической литературе *распределением вероятности*. Произведение $W(v)dv$ есть тогда *вероятность* найти броуновскую частицу в интервале скоростей $(v, v + dv)$. Такая *функция распределения* зависит как от времени t , так и от начального распределения. Уравнение движения для функции распределения $W(v, t)$, как будет показано позже, есть

$$\frac{\partial W}{\partial t} = \gamma \frac{\partial(vW)}{\partial v} + \frac{\gamma T}{m} \frac{\partial^2 W}{\partial v^2}.$$

Это уравнение является одним из самых простых уравнений Фоккера - Планка. Его решение с учетом *начального условия* $W(v, 0) \equiv W(v, t = 0)$ и с учетом соответствующих граничных условий дает $W(v, t)$ во все последующие моменты времени. Зная $W(v, t)$, любая усредненная функция величины скорости $h(v)$ получается по формуле

$$\langle h(v(t)) \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} h(v) W(v, t) dv.$$

1.2. Уравнение Фоккера - Планка.

В этом вводном разделе в основном обсуждается то, какой вид имеют уравнения Фоккера- Планка и его ряд специальных форм, как они появляются, и где и как можно использовать уравнение Фоккера- Планка.

1.2.1. Уравнение Фоккера - Планка для одной переменной.

В пункте 1.1.3. обсуждалось уравнение движения для функции распределения $W(v, t)$ одномерного броуновского движения. Как там отмечалось, это специальная форма уравнения Фоккера- Планка. Общий вид уравнения Фоккера- Планка для одной переменной x есть

$$\frac{\partial W}{\partial t} = \left[-\frac{\partial}{\partial x} D^{(1)}(x) + \frac{\partial^2}{\partial x^2} D^{(2)}(x) \right] W.$$

Здесь $D^{(2)}(x) > 0$ называется *коэффициентом диффузии* и $D^{(1)}(x)$ - *коэффициентом сноса*. Оба эти коэффициента могут также зависеть от времени. Уравнение Фоккера- Планка пункта 1.1.3. является специфической формой уравнения Фоккера- Планка,

у которого коэффициент сноса линеен, а коэффициент диффузии-константа. Приведенное здесь уравнение является *уравнением движения* для функции $W(x, t)$.

С точки зрения математики, это *линейное дифференциальное уравнение в частных производных второго порядка параболического типа*. Говоря иначе, это диффузионное уравнение с дополнительной производной первого порядка по x . В математической литературе это уравнение называется также "*второе (forward) уравнение Колмогорова*".

1.2.2 Уравнение Фоккера - Планка для N переменных.

Обобщение 1.2.1 на N переменных x_1, x_2, \dots, x_N имеет вид

$$\frac{\partial W}{\partial t} = \left[- \sum_{i=1}^N \frac{\partial}{\partial x_i} D_i^{(1)}(\{x\}) + \sum_{i,j=1}^N \frac{\partial^2}{\partial x_i \partial x_j} D_{ij}^{(2)}(\{x\}) \right] W.$$

Вектор сноса $D_i^{(1)}$ и тензор диффузии $D_{ij}^{(2)}$ в общем случае зависят от N переменных $x_1, \dots, x_N = \{x\}$. Уравнение Фоккера-Планка этого вида является уравнением для функции распределения $W(\{x\}, t)$ от N *макроскопических переменных* $\{x\}$, где x_i могут быть переменными разного типа, например координат и скоростей.

1.2.3. Как возникает уравнение Фоккера - Планка?

Как уже отмечалось, полное решение динамики макросистемы может быть сведено к решению всех микроскопических уравнений движении составляющих её частиц. Ввиду невозможности этого, мы вместо этого используем стохастическое описание системы, то есть описываем систему *макропеременными*, которые стохастически флюктуируют. Уравнение Фоккера-Планка как раз и является уравнением движения для функции распределения флюктуирующих макроскопических переменных.

Для детерминированного описания системы мы пренебрегаем флюктуациями макропеременных. Для уравнения Фоккера-Планка пункта 1.2.2 это означает, что мы пренебрежём диффузионным слагаемым. Тогда это уравнение эквивалентно системе дифференциальных уравнений ($i = 1, \dots, N$)

$$dx_i/dt = \dot{x}_i = D_i^{(1)}(x_1, \dots, x_N) = D_i^{(1)}(\{x\}),$$

для N макропеременных $\{x\}$.

Таблица 1.1 дает схематическое представление о взаимосвязи трех стадий изучения системы.

Микроскопическое описание		стохастическое описание		детерминистическое описание
уравнения движения для всех микроскопических переменных	\Rightarrow	уравнения движения для функции распределения макроскопических переменных (или стохастическое дифференциальное уравнение)	\Rightarrow	система дифференциальных уравнений макроскопических переменных

\Rightarrow строгие выводы \leftarrow эвристические выводы

Строгий вывод стохастического описания должен начинаться с микроскопического описания. Затем следует детерминированное описание из стохастического, если пренебречь флуктуациями, как показано большими стрелками. Коэффициенты сноса и диффузии $D_i^{(1)}$ и $D_{ji}^{(2)}$ должны быть строго получены из микроскопических уравнений. Такой строгий вывод может быть очень сложным или даже невозможным. В таком случае следует начать с детерминированного уравнения и воспользоваться эвристическими аргументами, как это указано малой стрелкой в таблице 1.1. В эвристическом подходе к детерминированному уравнению добавляются некоторые ланжевеновские силы, чтобы получить стохастическое дифференциальное уравнение, которое эквивалентно (при корректно выбранных ланжевеновских силах) уравнению Фоккера - Планка. Интенсивность шума затем определяется из других аргументов, например используя теорему о равнораспределении. И таким образом можно получить уравнение Фоккера - Планка пункта 1.1.3 для броуновского движения частицы раздела 1.1.

Уравнение Фоккера - Планка не является единственным уравнением движения для функции распределения. Ниже обсуждаются кратко и *другие похожие* уравнения, например уравнение Больцмана и *управляющее уравнение* (master equation). Уравнение Фоккера - Планка лишь является одним из самых простых для описания *непрерывных макропеременных*. Оно обычно возникает для переменных, описывающих макроскопические, но малые (иначе - мезоскопические) подсистемы, подобные положению и скорости для броуновского движения малых частиц, току в электрических цепях и электрическому полю в лазерах. Если же подсистема становится

больше, то обычно можно пренебречь флюктуациями и таким образом прийти к детерминированному описанию. Однако в тех случаях, когда в *детерминированных* уравнениях появляется неустойчивость, стохастическое описание является необходимым даже для больших систем.

1.2.4. Цели уравнения Фоккера – Планка.

Решив уравнение Фоккера – Планка, мы находим функцию распределения с помощью которой можно получить любое среднее макронаблюдаемых простым интегрированием. Так как применение уравнения Фоккера – Планка не ограничено рассмотрением лишь систем, близких к тепловому равновесию, уравнение Фоккера–Планка может быть использовано для системы вдали от теплового равновесия, например к динамике вихрей в сверхпроводящих пленках в условиях прохождения через них постоянного и переменного тока с произвольно большими амплитудами и частотами. Уравнение Фоккера – Планка описывает не только установившиеся режимы, но также и переходную нестационарную динамику системы, если использовать зависящие от времени решения уравнения Фоккера- Планка.

1.2.5. Решения уравнения Фоккера – Планка.

Аналитические решения уравнения Фоккера – Планка можно получить в следующих случаях .

1) *Линейный* вектор сноса и *постоянный* тензор диффузии. В этом случае можно получить как стационарные, так и нестационарные решения.

2) При условии *детального баланса*. Если вектор сноса и матрица диффузии подчиняется определенным «потенциальным» условиям, стационарное решение получается в квадратурах.

3) Для уравнения Фоккера – Планка с одной переменной можно также получить решение в квадратурах даже в том случае, если условие детального баланса нарушено, то есть вероятностный ток не равен нулю.

Аналитическое решения уравнения Фоккера – Планка можно найти и в других специальных случаях. В общем случае, однако, получить решение уравнения Фоккера – Планка трудно, если переменные не разделяются или их число велико. В книге H.Risken «The Fokker – Planck Equation» (Second Edition Springer) детально обсуждаются и другие методы, такие как: компьютерная симуляция (3.6), трансформация уравнения Фоккера – Планка в уравнение Шредингера (5.4, 6.3), методы

численного интегрирования (5.9.2, 6.6.4), аналитические решения для определенных модельных потенциалов (5.7), одномерного уравнения Фоккера – Планка, методы непрерывных матричных цепных дробей для двумерного уравнения Фоккера – Планка(6.6.6) и нестационарные решения для зависящих от времени малых внешних полей (линейные отклики, раздел 7).

1.2.6 Уравнения Крамерса и Смолуховского.

Уравнения Клейна – Крамерса или Крамерса (1921, 1940) и Смолуховского (1915) являются специальными формами уравнения Фоккера – Планка. Уравнение Крамерса это уравнение движения для функции распределения в пространстве координат и скоростей броуновского движения частиц во внешнем поле. В одномерном случае оно принимает вид $[W = W(x, v, t)]$

$$\frac{\partial W}{\partial t} = \left[-\frac{\partial}{\partial x}v + \frac{\partial}{\partial v}\left(\gamma v - \frac{F(x)}{m}\right) + \frac{\gamma T}{m} \frac{\partial^2}{\partial v^2} \right] W.$$

Здесь γ -коэффициент трения (вязкости), m - масса частицы, T - температура жидкости, $F(x) = -mf'(x)$ внешняя сила, где $mf(x)$ - её потенциал. В отсутствие внешней силы и зависимости от x это уравнение сводится к уравнению Фоккера – Планка пункта 1.1.3. *Стохастическое дифференциальное уравнение*, соответствующее уравнению Крамерса есть

$$\begin{cases} \dot{x} = v \\ \dot{v} = -\gamma v + F(x)/m + \Gamma(t) \\ \langle \Gamma(t')\Gamma(t) \rangle = (2\gamma T/m)\delta(t - t'). \end{cases}$$

В отсутствие силы $F(x)$ два последних уравнения сводятся к уравнению в пункте 1.1.2. Первые два уравнения могут быть записаны как уравнения движения

$$m\ddot{x} + m\gamma\dot{x} = F(x) + m\Gamma(t).$$

Методы решения уравнения Крамерса обсуждаются в разделе 10, а решение и его приложение для периодических потенциалов в разделе 11 книги H.Risken. Здесь мы лишь отметим, что решение уравнения Крамерса в стационарном состоянии (и подходящих граничных условиях) дается распределением Больцмана (N- нормированная константа)

$$W_{st}(x, v) = N \exp[-E/T],$$

$$E = mv^2/2 + mf(x),$$

что легко проверяется непосредственной подстановкой.

В случае большого трения, то есть больших γ , в уравнении для x можно пренебречь \ddot{x} , после чего стохастическое уравнение сводится к

$$\dot{x} = F(x)/m\gamma + \Gamma(t)/\gamma,$$

и соответствующее уравнение Фоккера – Планка для функции распределения по координате x [$W = W(x, t)$] есть

$$\frac{\partial W}{\partial t} = \frac{1}{m\gamma} \left[-\frac{\partial}{\partial x} F(x) + T \frac{\partial^2}{\partial x^2} \right] W.$$

Это уравнение Фоккера – Планка называется *уравнением Смолуховского*. Его вывод из уравнения Крамерса и поправки к нему по $1/\gamma$ обсуждаются в пункте 10.4.

1.2.7. Обобщения уравнения Фоккера-Планка.

Используются несколько обобщений уравнения Фоккера-Планка. Если для простоты ограничиться случаем одной переменной, то сначала мы рассмотрим уравнение, для которого появляются более высокие производные по x , чем вторая производная в предыдущих случаях. В общем случае имеем бесконечное число слагаемых, то есть

$$\frac{\partial W}{\partial t} = \sum_{\nu=1}^{\infty} \left(-\frac{\partial}{\partial x} \right)^{\nu} D^{(\nu)}(x) W,$$

и такое уравнение называется *уравнением Крамерса – Мойала*. Если x удовлетворяет уравнению Ланжевена с гауссовским δ – коррелированным шумом, то как будет показано в дальнейшем, все коэффициенты $D^{(\nu)}$ с $\nu \geq 3$ исчезают и тогда это уравнение сводится к уравнению Фоккера-Планка пункта 1.2.1. Если же x является дискретной переменной, то коэффициенты $D^{(\nu)}$ в общем случае отличны от нуля.

Другая возможность обобщения уравнения Фоккера – Планка состоит в учете *эффектов памяти*. Тогда

$$\frac{\partial W(x, t)}{\partial t} = \int_{-\infty}^t \left[-\frac{\partial}{\partial x} D^{(1)}(x, t - \tau) + \frac{\partial^2}{\partial x^2} D^{(2)}(x, t - \tau) \right] W(x, \tau) d\tau.$$

Если функция распределения уравнения Фоккера – Планка пункта 1.2.1 полностью определена распределением при $t = t_0$ (марковский процесс), то стохастический процесс, описываемый уравнением с памятью определяется и всеми более

ранними распределениями (немарковский процесс). Если, однако, коэффициенты «памяти» $D^{(1)}$ и $D^{(2)}$ убывают достаточно быстро со временем, то мы снова приходим к уравнению Фоккера -Планка пункта 1.2.1.

1.3. Уравнение Больцмана.

Первым уравнение движения для функции распределения разреженного газа в пространстве скоростей и координат частиц было получено Больцманом. Пусть $f(\vec{x}, \vec{v}, t) d^3x d^3v$ есть число молекул газа в элементе объема $d^3x d^3v$ пространства координат и скоростей молекул (μ - пространства). Для частиц под действием поля сил $\vec{F}(x)$ уравнение Больцмана принимает форму

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{v} \nabla_{\vec{r}} + \frac{\vec{F}(x)}{m} \nabla_{\vec{v}} \right) f(\vec{x}, \vec{v}, t) = \left(\frac{\partial f}{\partial t} \right)_{coll},$$

где $\left(\frac{\partial f}{\partial t} \right)_{coll} = \int d^3\vec{v}_1 \int d\Omega |\vec{v} - \vec{v}_1| \sigma(\vec{v}, \vec{v}_1 | \vec{v}', \vec{v}'_1) [f(\vec{x}, \vec{v}', t) f(\vec{x}, \vec{v}'_1, t) - f(\vec{x}, \vec{v}, t) f(\vec{x}, \vec{v}_1, t)]$.

В верхнем уравнении $\nabla_{\vec{r}}$ и $\nabla_{\vec{v}}$ есть градиенты по координате и скорости. В интеграле столкновений частицы газа (вторая строка) $\sigma(\vec{v}, \vec{v}_1 | \vec{v}', \vec{v}'_1)$ есть дифференциальное сечение рассеяния двух молекул газа со скоростями \vec{v} и \vec{v}_1 перед и \vec{v}' \vec{v}'_1 после столкновения. Ω означает угол между векторами $\vec{v} - \vec{v}_1$ и $\vec{v}' - \vec{v}'_1$. Кроме этого, определенные симметрии $\sigma(\vec{v}, \vec{v}_1 | \vec{v}', \vec{v}'_1)$ и законы сохранения энергии и импульса предполагаются выполненными. Самым серьёзным препятствием для нахождения общего решения такого уравнения Больцмана является его нелинейность, связанная с нелинейностью по f его интеграла столкновений. В некоторых случаях возможно его линеаризовать. Например, для газа, в котором одна из частиц значительно больше, чем остальные, получается линейное уравнение для функции распределения $f(\vec{p}, \vec{r}, t)$ этой большой частицы. Тогда можно показать, что это уравнение сводится к уравнению Фоккера- Планка типа 1.2.1. или соответствующей трехмерной формы.

В отсутствие внешней силы $F(x)$ стационарным решением для $\left(\frac{\partial f}{\partial t} \right)_{coll}$ является распределение Максвелла $\exp[-mv^2/2k_B T]$.

1.4. Управляющее уравнение (Master Equation).

Весьма общими линейными уравнениями для плотности вероятности являются *управляющее уравнение* и *обобщенное управляющее уравнение*. Если x переменная

принимает лишь целые значения, то управляющее уравнение имеет вид

$$\partial W_n / \partial t = \dot{W}_n = \sum_m [\omega(m \rightarrow n) W_m - \omega(n \rightarrow m) W_n].$$

Здесь W_n есть вероятность найти целое значение n и $\omega(m \rightarrow n)$ есть скорость перехода (transition rate) от m к n , которая должна быть положительной. Для не прерывной переменной сумма переходит в интеграл и тогда

$$\partial W(x, t) / \partial t = \dot{W}(x, t) = \int [\omega(x' \rightarrow x) W(x', t) - \omega(x \rightarrow x') W(x, t)] dx'.$$

1.1.3. Уравнение движения для функции распределения в задаче Ланжевена

$$\frac{\partial W}{\partial t} = \gamma \frac{\partial(vW)}{\partial v} + \frac{\gamma T}{m} \frac{\partial^2 W}{\partial v^2},$$

$W = W(v, t)$ ($\dot{v} + \gamma v = \Gamma(t)$) : $\langle \Gamma(t) \Gamma(t') \rangle = (2\gamma T \delta/m)(t - t')$, $\gamma \sim \frac{1}{\tau}$ средние:

$$\langle h[v(t)] \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} h(v) W(v, t) dv.$$

1.2. Уравнение Фоккера-Планка.

1.2.1. Уравнение Фоккера-Планка 1D (одномерное).

$$\frac{\partial W}{\partial t} = \left[-\frac{\partial}{\partial x} D^{(1)}(x) + \frac{\partial^2}{\partial x^2} D^{(2)}(x) \right] W(x, t).$$

1.2.2. Уравнение Фоккера-Планка n (n - мерное).

$$\frac{\partial W}{\partial t} = \left[- \sum_{i=1}^N \frac{\partial}{\partial x_i} D_i^{(1)}(\{x\}) + \sum_{j,i=1}^N \frac{\partial^2}{\partial x_i \partial x_j} D_{ij}^{(2)}(\{x\}) \right] W(x, t).$$

1.2.3. Как возникает уравнение Фоккера-Планка?

Детерминированное уравнение:

$$\frac{dx_i}{dt} = \dot{x}_i = D_i^{(1)}(x_1, \dots, x_N) = D_i^{(1)}(\{x\}).$$

1.2.4. Цели уравнения Фоккера-Планка.

1.2.5. Решение уравнения Фоккера-Планка.

1.2.6. Уравнение Крамерса и Смолуховского: 1D

$$\frac{\partial}{\partial t} W(x, v, t) = \left[-\frac{\partial v}{\partial x} + \frac{\partial}{\partial v} \left(\gamma v - \frac{F(x)}{m} \right) + \frac{\gamma T}{m} \frac{\partial^2}{\partial v^2} \right] W,$$

соответствует стохастическому уравнению

$$\begin{cases} \dot{x} = v, \\ \dot{v} = -\gamma v + F(x)/m + \Gamma(t) \rightarrow m\ddot{x} + m\gamma\dot{x} = F(x) + m\Gamma(t), \\ \langle \Gamma(t)\Gamma(t') \rangle = (2\gamma T/m)\delta(t-t'), \\ \frac{\partial W(x,t)}{\partial t} = 1/\gamma m \left[-\frac{\partial}{\partial x} F(x) + T \frac{\partial^2}{\partial x^2} \right] W, \end{cases} \quad \text{уравнение Смолуховского.}$$

1.2.7. Обобщения уравнения Фоккера-Планка.

a) Крамерса – Мойала:

$$\frac{\partial W}{\partial t} = \sum_{\nu=1}^{\infty} \left(-\frac{\partial}{\partial x} \right)^{\nu} D^{(\nu)}(x) W(x, t),$$

для белого шума $D^{(\nu)} = 0$ с $\nu \geq 3$. Для дискретных переменных это не так.

б) учит эффеќтov памяти:

$$\frac{\partial W(x, t)}{\partial t} = \int_{-\infty}^t d\tau \left[-\frac{\partial}{\partial x} D^{(1)}(x, t-\tau) + \frac{\partial^2}{\partial x^2} D^{(2)}(x, t-\tau) \right] W(x, \tau).$$

Если происходит быстрое убывание со временем «коэффициентов памяти» $D^{(1)}$ и $D^{(2)}$, то мы приходим к марковскому процессу.

1.3. Уравнение Больцмана.

1.4. Управляющее уравнение.

К лекции о *стохастических переменных*.

Эта лекция задумана как сводка фактов и представлений, которые понадобятся нам в дальнейшем, а не как раздел обзора по теории вероятностей стохастических (то есть случайных) величин.

1. Одномерный случай.

1.1 Функция распределения $P_X(x)$.

Стохастическая или случайная величина есть переменная X , определенная множеством своих возможных значений $\{x\}$ и распределением вероятности $P_X(x)$ на этом множестве. Это множество может быть *дискретным* или *непрерывным*, и распределение вероятности есть неотрицательная функция, то есть $P_X(x) \geq 0$ с условием, что $\int dx P_X(x) = 1$, где интегрирование идет по всему диапазону (range) X , (или «областью значений», или «множеством состояний»).

Если значение X заданы на дискретном множестве $\{x_n\}$, то распределение вероятностей (или плотность вероятностей $P_X(x)$) состоит из определенного числа δ -функциональных вкладов, то есть $P_X(x) = \sum_n p_n \delta(x - x_n)$ и условие нормировки сводится к условию $\sum_n p_n = 1$. Например, в случаях бросания кости диапазон значений X есть $\{x_n\} = \{1, 2, 3, 4, 5, 6\}$ и $p_n = 1/6$ для каждого x_n (если кость «честная»). Тогда, вводя δ -функциональные особенности в плотность вероятности $P_X(x)$, мы формально можем дискретный случай описывать так же, как непрерывный.

Символически: $P_X(x)dx = Prob\{X \in [x, x + dx]\}$.

1.1.2. Альтернативное описание распределения вероятностей.

Для этого математики используют функцию $\mathbf{P}(x) = \int_{-\infty}^{x+0} P_X(x)dx$, которая есть полная вероятность того, что X принимает любое значение $\leq x$. Тогда $d\mathbf{P}/dx = P_X(x)$ или $d\mathbf{P}(x) = P_X(x)dx$, где $d\mathbf{P}(x)$ есть вероятность того, что $x < X \leq x + dx$. Изобразим связь $P_X(x)$ и $\mathbf{P}(x)$ на графиках для значений случайной переменной x .

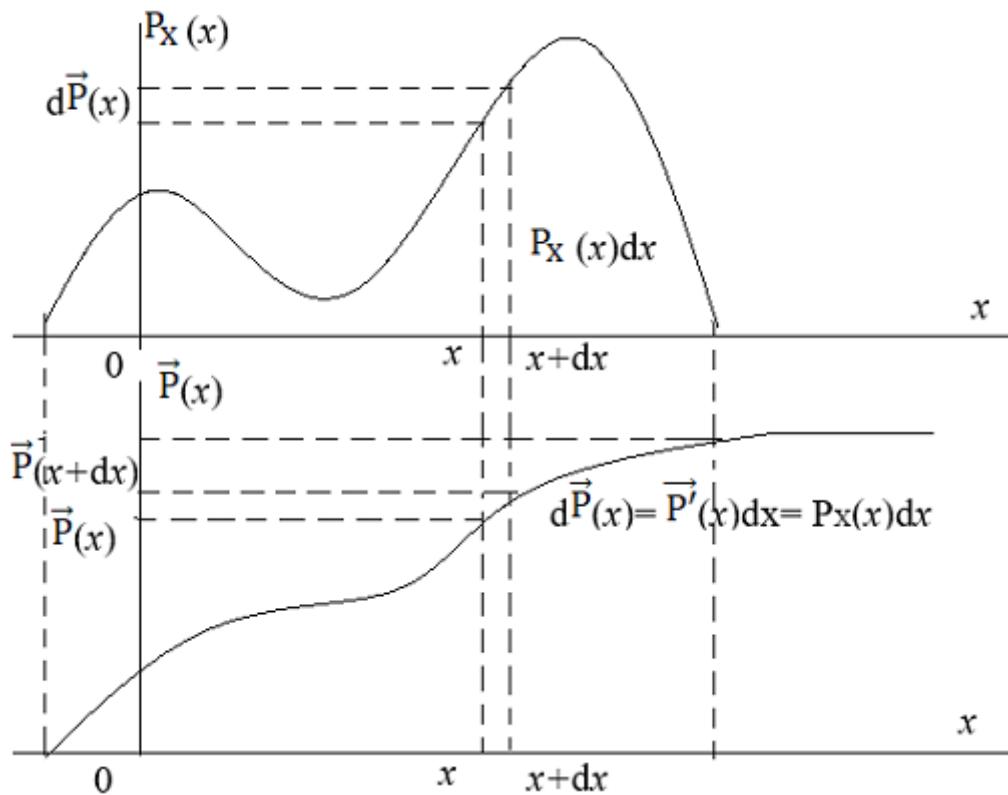


рис.3.

функции $P_X(x)$ и $\mathbf{P}(x)$ связаны между собой как производная и интеграл.

Сравнение достоинств и недостатков использования $P_X(x)$ и $\mathbf{P}(x)$.

1. Математики предпочтуют $\mathbf{P}(x)$, так как она не содержит δ -пиков и имеет более простое поведение при преобразовании x .

2. Физики предпочитают $P_X(x)$, так как её величина в точке x определена самим значением вероятности в точке x , а также тем, что во многих приложениях она является более простой функцией.

1.1.3. Среднее и моменты.

Среднее функции $f(X)$, определенное на диапазоне стохастической переменной X по отношению к распределению вероятностей этой переменной определяется как

$$\langle f(X) \rangle = \int dx f(x) P_X(x).$$

Моменты стохастической переменной μ_m , соответствуют специальным случаям $f(X) = X^m$, то есть

$$\mu_m = \langle X^m \rangle = \int dx x^m P_X(x), \quad m = 1, 2, \dots$$

1.1.4. Характеристическая функция.

Она определяется усреднением $\exp(ikX)$, то есть

$$G_X(k) = \langle \exp(ikX) \rangle = \int dx \exp(ikx) P_X(x).$$

Свойства $G_X(k)$: k - действительное, $G(0) = 1$, $|G(k)| \leq 1$.

Так как $G_X(k)$ есть Фурье-образ от $P_X(x)$, то обратное преобразование Фурье дает

$$P_X(x) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} dk \exp(-ikx) G_X(k).$$

Функция $G_X(k)$ дает альтернативную полную характеристику плотности вероятности.

Разлагая \exp в интеграле для $G_X(k)$ и изменяя порядок суммирования и интегрирования, имеем

$$G_X(k) = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(ik)^m}{m!} \int dx x^m P_X(x) = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(ik)^m}{m!} \mu_m.$$

В результате мы получим, что $G_X(k)$ есть производящая функция моментов в том смысле, что

$$\mu_m = (-i)^m \frac{\partial^m}{\partial k^m} G_X(k) |_{k=0}.$$

1.1.4 Кумулянты (Семиинварианты).

Кумулянты k_m определяются как коэффициенты разложения кумулянтной функции $\ln G_X(k)$ по степеням (ik) , то есть

$$\ln G_X(k) = \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(ik)^m}{m!} k_m.$$

Заметим, что благодаря нормировке $P_X(x)$, слагаемое с $m = 0$ исчезает и ряд начинается с $m = 1$. Точные соотношения между первыми четырьмя кумулянтами и соответствующими моментами есть

$$k_1 = \mu_1 = \langle X \rangle,$$

$$k_2 = \mu_2 - \mu_1^2 = \langle X^2 \rangle - \langle X \rangle^2 \equiv \sigma^2$$

и называется дисперсией,

$$k_3 = \mu_3 - 3\mu_2\mu_1 + 2\mu_1^3,$$

$$k_4 = \mu_4 - 4\mu_3\mu_1 - 3\mu_2^2 + 12\mu_2\mu_1^2 - 6\mu_1^4.$$

Имеется общее выражение для k_m в терминах детерминанта $m \times m$ матрицы с моментами $\{\mu_i\}$, где $i = 1, \dots, m$, и биномиальными коэффициентами.

При произвольной $P_X(x)$ можно показать (если сравнивать её с гауссовой функцией, то есть *нормальным* распределением), что

$$P_X(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \exp(-x^2/2) \left[1 + \sum_{n=3}^{\infty} \frac{\mathbf{C}_n H_n(x)}{\sqrt{n!}} \right],$$

где $H_n(x)$ - полиномы Эрмита. Тогда можно показать, что

$$\mathbf{C}_3 = \frac{1}{\sqrt{3!}} \frac{\mu_3}{\sigma^3} \quad \text{и} \quad \mathbf{C}_4 = \frac{1}{\sqrt{4!}} \left(\frac{\mu_4}{\sigma^4} - 3 \right),$$

и так далее.

Величины $\gamma_1 = \mu_3/\sigma^3$ и $\gamma_2 = (\mu_4/\sigma^4) - 3$, от которых зависят коэффициенты \mathbf{C}_3 и \mathbf{C}_4 обычно называются соответственно *коэффициентом асимметрии* (skewness)

и коэффициентом эксцесса (kurtosis) распределения $P_X(x)$. Оказывается, что для нормального распределения $\gamma_1 = \gamma_2 = 0$.

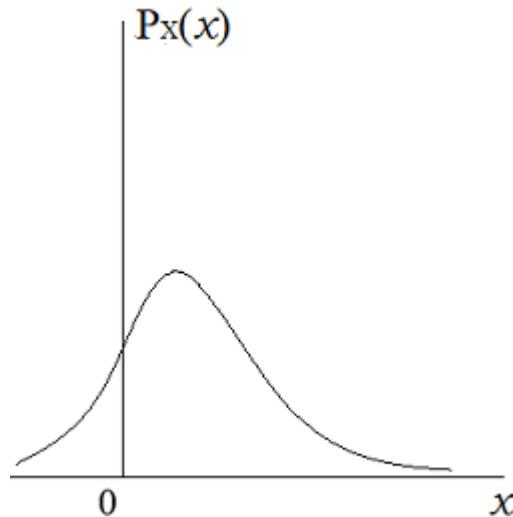


рис.4 асимметрия $P_X(x)$

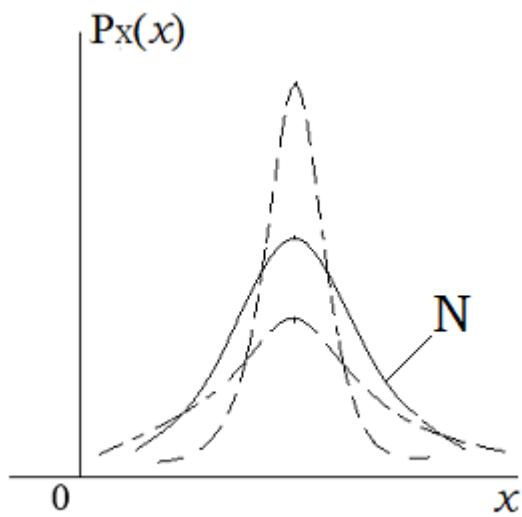


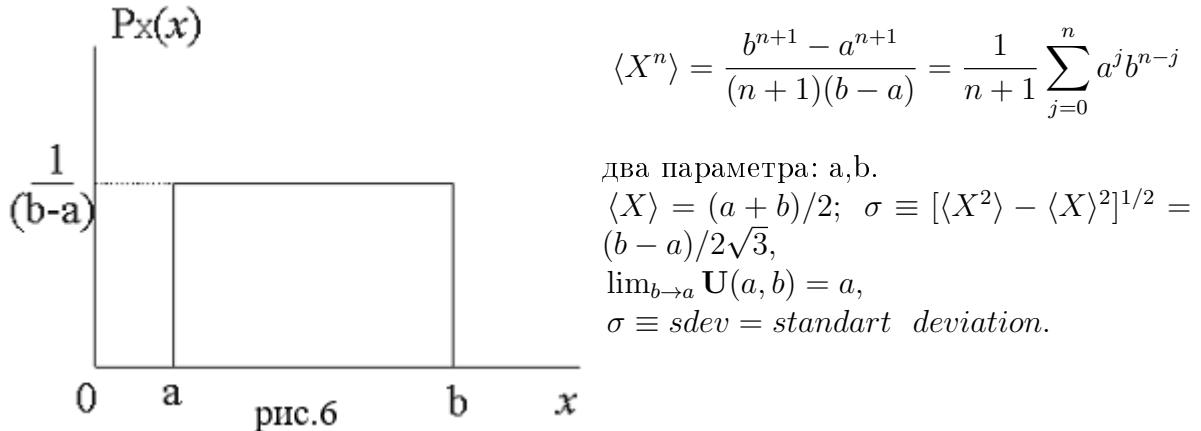
рис.5 эксцесс $P_X(x)$

1.1.6. Четыре важных стохастических переменных.

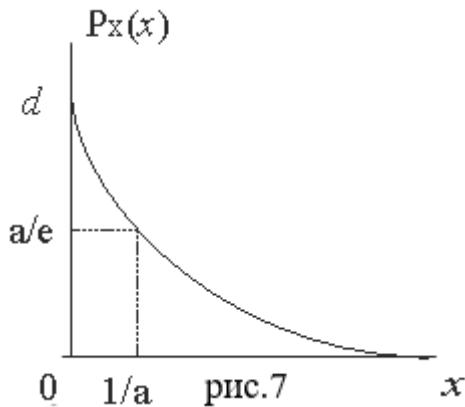
Это однородное, экспоненциальное, нормальное и Коши(Лоренца).

1.1.6.1. Однородное распределение: $X = U(a, b)$ $P_X(x) = \begin{cases} 1/(b-a) & \text{если } a \leq x < b, \\ 0 & \text{если } x < a, \quad x > b. \end{cases}$

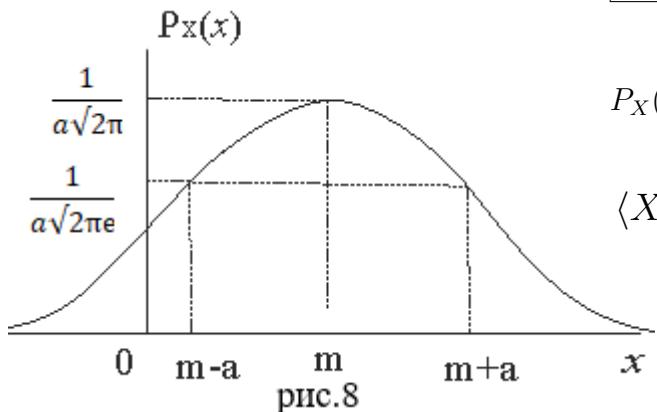
=



1.1.6.2 Экспоненциальное распределение: $X = \mathbf{E}(a)$,

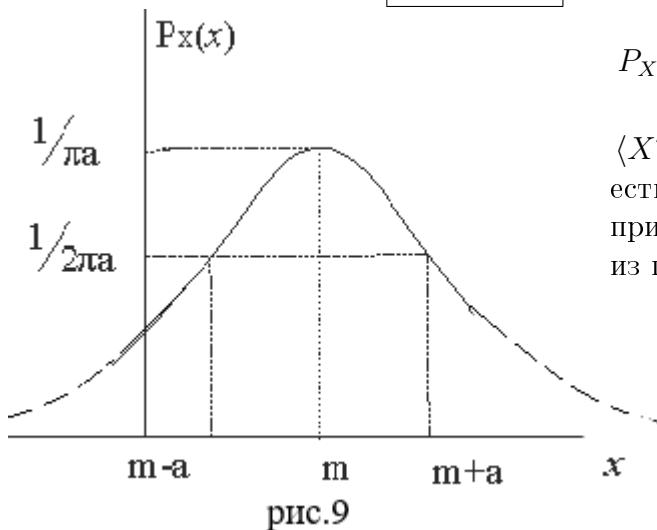


1.1.6.3. Нормальное распределение:



1.1.6.4. Коши-Лоренца:

$X = \mathbf{C}(m, a)$,



$$P_X(x) = \begin{cases} a \exp(-ax) & x \geq 0 \text{ один параметр,} \\ 0 & x < 0, \quad a > 0, \end{cases}$$

$$\langle X^n \rangle = n! / a^n; \quad \lim_{a \rightarrow \infty} \mathbf{E}(a) = 0,$$

$$\langle X \rangle = \sigma = 1/a; \quad \sigma^2 \equiv \text{variance}.$$

$X = \mathbf{N}(m, a^2)$,

$$P_X(x) = \frac{1}{(2\pi a^2)^{1/2}} \exp\left[\frac{(x-m)^2}{2a^2}\right] \quad \begin{matrix} 0 < a < \infty \\ -\infty < m < \infty \end{matrix}$$

$$\langle X^n \rangle = n! \sum_{k=0}^n \frac{m^{n-k} (a^2)^{k/2}}{(n-k)! (k/2)! 2^{k/2}}$$

$$\begin{cases} \langle X \rangle = m \\ \sigma = a \end{cases}$$

$$\lim_{a \rightarrow 0} \mathbf{N}(m, a^2) = m$$

$$0 < a < \infty$$

$$P_X(x) = \frac{a/\pi}{(x-m)^2 + a^2}; \quad -\infty < m < \infty,$$

$\langle X^n \rangle$ не определено для всех $n \geq 1$, то есть μ_n - расходятся, $\langle X^0 \rangle = 1$, так как при $a \rightarrow 0$ $\mathbf{C}(m, a \rightarrow 0)$ является одним из представлений $\delta(x - m)$, то

$$\lim_{a \rightarrow 0} \mathbf{C}(m, a) = m.$$

2. Многомерные распределения вероятностей.

Все определения, соответствующие случаю одной переменной, можно распространить на случай большего числа измерений. Рассмотрим теперь n -мерный вектор стохастических переменных $\mathbf{X} = (X_1, \dots, X_n)$ с распределением вероятности $P_n(x_1, \dots, x_n)$. Это распределение можно также называть *совместной функцией распределения* и тогда

$$P_n(x_1, \dots, x_n)dx_1, \dots, dx_n,$$

есть вероятность того, что X_1, \dots, X_n имеют значения между $(x_1, x_1+dx_1), \dots, (x_n, x_n+dx_n)$.

2.1. *Частные распределения* (partial distributions). Возможно рассматривать распределение вероятностей для некоторых стохастических переменных. Это можно сделать разными способами.

2.1.1. Возьмём подмножество $s < n$ переменных X_1, \dots, X_s . Вероятность того, что они имеют определённые значения в $(x_1, x_1+dx_1), \dots, (x_s, x_s+dx_s)$ независимо от значений остальных переменных X_{s+1}, \dots, X_n будет

$$P_s(x_1, \dots, x_s) = \int dx_{s+1}, \dots, dx_n P_n(x_1, \dots, x_s, x_{s+1}, \dots, x_n),$$

и называется частным (marginal) распределением для подмножества X_1, \dots, X_s . Её нормировка на 1 немедленно следует из нормировки совместной функции распределения.

2.1.2. Альтернативно, можно переменным X_{s+1}, \dots, X_n приписать фиксированные значения и рассматривать *совместную вероятность* распределение остальных переменных X_1, \dots, X_s . Это называется *условной вероятностью* переменных X_1, \dots, X_s при условии, что остальные переменные X_{s+1}, \dots, X_n имеют *заданные значения* x_{s+1}, \dots, x_n . Условную вероятность обозначим как

$$P_{s/n-s}(x_1, \dots, x_s | x_{s+1}, \dots, x_n).$$

Это распределение построено так, что *полная совместная вероятность* $P_n(x_1, \dots, x_n)$ равна маргинальной (частной) вероятности для переменных x_{s+1}, \dots, x_n иметь значение x_{s+1}, \dots, x_n , умноженную на условную вероятность того, что при этом условии остальные переменные X_1, \dots, X_s имеют значение (x_1, \dots, x_s) . Это *правило*

Байеса можно рассматривать как *определение условной вероятности*

$$P_n(x_1, \dots, x_n) = P_{n-s}(x_{s+1}, \dots, x_n) P_{s/n-s}(x_1, \dots, x_s | x_{s+1}, \dots, x_n).$$

Нормировка *условной вероятности* следует из нормировки совместной и частной.

Обычно *правило Байеса* записывают в виде

$$P_{s/n-s}(x_1, \dots, x_s | x_{s+1}, \dots, x_n) = P_n(x_1, \dots, x_n) / P_{n-s}(x_{s+1}, \dots, x_n).$$

Предположим, что n переменных можно разбить на два множества X_1, \dots, X_s и X_{s+1}, \dots, X_n так, что P_n факторизуется, то есть

$$P_n(X_1, \dots, X_n) = P_s(x_1, \dots, x_s) P_{n-s}(x_{s+1}, \dots, x_n).$$

Тогда эти два множества называются *статистически независимыми* друг от друга. В этом случае множитель P_s является *частной* плотностью вероятности переменных X_1, \dots, X_s . В то же время он является *условной* плотностью вероятностей

$$P_{s|n-s}(x_1, \dots, x_s | x_{s+1}, \dots, x_n) = P_s(x_1, \dots, x_s).$$

Это означает, что задание величин X_1, \dots, X_s не влияет на распределение переменных X_{s+1}, \dots, X_n и наоборот.

2.1.3.Характеристическая функция: моменты и кумулянты.

Для многомерных вероятностных распределений, *моменты определены* как

$$\langle X_1^{m_1}, \dots, X_n^{m_n} \rangle = \int dx_1, \dots, dx_n x_1^{m_1}, \dots, x_n^{m_n} P_n(x_1, \dots, x_n),$$

тогда как характеристическая функция (то есть производящая функция моментов) зависит от n вспомогательных переменных $\mathbf{k} = (k_1, \dots, k_n)$

$$G_X(\mathbf{k}) \langle \exp[i(k_1 X_1 + \dots + k_n X_n)] \rangle = \sum_0^\infty \frac{(ik_1)^{m_1}, \dots, (ik_n)^{m_n}}{m_1!, \dots, m_n!} \langle X_1^{m_1}, \dots, X_n^{m_n} \rangle,$$

Подобно этому, кумулянты многомерных распределений, обозначаемые двойным усреднением, определяются в терминах разложения $\ln G_X(\mathbf{k})$ как

$$\ln G_X(\mathbf{k}) = \sum_0' \frac{(ik_1)^{m_1}, \dots, (ik_n)^{m_n}}{m_1!, \dots, m_n!} \langle \langle X_1^{m_1}, \dots, X_n^{m_n} \rangle \rangle,$$

где *штрих* означает отсутствие слагаемого со всеми m_i (одновременно исчезающими, то есть $=0$, из-за нормировки P_n).

2.1.4. Матрица ковариации.

Моменты второго порядка могут быть объединены в $n \times n$ матрицу $\langle X_i X_j \rangle$. Удобнее, однако, *матрица ковариации*, определяемая *кумулянтами* второго порядка

$$\langle\langle X_i X_j \rangle\rangle = \langle X_i X_j \rangle - \langle X_i \rangle \langle X_j \rangle = \langle [X_i - \langle X_i \rangle][X_j - \langle X_j \rangle] \rangle.$$

Каждый *диагональный* элемент этой матрицы является *дисперсией*, а *недиагональные* элементы называют *ковариацией*, или *смешанными моментами* второго порядка. Когда последние *нормированы*, их называют *коэффициентами корреляции*

$$\rho_{ij} = \frac{\langle\langle X_i X_j \rangle\rangle}{\sqrt{\langle\langle X_i^2 \rangle\rangle \langle\langle X_j^2 \rangle\rangle}} = \frac{\langle X_i X_j \rangle - \langle X_i \rangle \langle X_j \rangle}{\sqrt{(\langle X_i^2 \rangle - \langle X_i \rangle^2)(\langle X_j^2 \rangle - \langle X_j \rangle^2)}}.$$

2.1.5. Статистическая независимость.

Пусть $s = 2$. Мы говорим, что две стохастических переменных X_1 и X_2 *статистически независимы* друг от друга, если их *совместное распределение вероятности* факторизуется, то есть

$$P_{n=2}(x_1, x_2) = P_{X_1, X_2}(x_1, x_2) = P_{X_1}(x_1)P_{X_2}(x_2).$$

Статистическую независимость X_1 и X_2 можно также сформулировать на языке *выполнения одного из следующих трех критериев*:

- a) Все моменты факторизуются: $\langle X_1^{m_1} X_2^{m_2} \rangle = \langle X_1^{m_1} \rangle \langle X_2^{m_2} \rangle$.
- b) Характеристическая функция факторизуется: $G_{X_1 X_2}(k_1, k_2) = G_{X_1}(k_1)G_{X_2}(k_2)$.
- c) Кумулянты $\langle\langle X_1^{m_1} X_2^{m_2} \rangle\rangle$ исчезают, когда оба m_1 и m_2 не равны нулю.

Окончательно, переменные X_1 и X_2 называются *некоррелированными*, если их ковариация равна нулю, то есть $\langle\langle X_1 X_2 \rangle\rangle = 0$. Это условие является *более слабым*, чем *статистическая независимость*.

2.3. Гауссово распределение.

Оно определено как $P_X(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma^2}} \exp\left[-\frac{(x-\mu_1)^2}{2\sigma^2}\right]$.

Если вернуться к 1.1.6.3, где $X = \mathbf{N}(m, a^2)$, то там было показано, что $\langle X \rangle = m = \mu_1$ и $\sigma^2 = a^2$. Соответствующая характеристическая функция есть

$$G_X(k) = \exp(i\mu_1 k - \frac{1}{2}\sigma^2 k^2),$$

что следует из её определения

$$G_X(k) = \int dx P_X(x) e^{ikx} \sim \int_{-\infty}^{\infty} dx \exp\left[i k x - \frac{(x - \mu_1)^2}{2\sigma^2}\right],$$

и дополнения до квадрата $x' = x - \mu_1$ и использования интеграла Гаусса $\int dk e^{-\alpha(k-b)^2} = \sqrt{\pi/\alpha}$ для комплексных b так, как это делалось для получения решения уравнения диффузии в задаче Эйнштейна о броуновском движении.

Отметим, что $\ln G_X(k)$ содержит слагаемые по k в степени выше квадрата. Следовательно все *кумулянты после второго тождественно равны нулю*, что есть специфическое свойство *именно гауссова распределения*.

Для полноты картины, напишем еще распределение Гаусса для n переменных $\mathbf{X} = (X_1, \dots, X_n)$ и соответствующую характеристическую функцию

$$\begin{aligned} P_{\mathbf{X}}(\mathbf{x}) &= \sqrt{\frac{\det A}{(2\pi)^n}} \exp\left[-\frac{1}{2}(\mathbf{x} - \mathbf{x}_0)\hat{A}(\mathbf{x} - \mathbf{x}_0)\right], \\ G_{\mathbf{X}}(\mathbf{k}) &= \exp(i\mathbf{x}_0\mathbf{k} - \frac{1}{2}\mathbf{k}\hat{A}^{-1}\mathbf{k}), \end{aligned}$$

Здесь средние и ковариации есть $\langle \mathbf{X} \rangle = \mathbf{x}_0$ и $\langle\langle X_i X_j \rangle\rangle = (A^{-1})_{ij}$.

2.4. Преобразование переменных.

Пусть непрерывная однокомпонентная стохастическая переменная X отображается на новую переменную Y с помощью соотношения $Y = f(X)$.

Примерами таких отображений является переход к *логарифмической шкале* ($Y = \log X$) и преобразование *от частот к длинам волн* ($Y = 1/X$). Области изменения X и Y могут отличаться друг от друга. Вероятность того, что Y принимает значение, лежащие между y и $y + \Delta y$ дается формулой

$$P_Y(y)\Delta y = \int dx P_X(x),$$

$$y < f(x) < y + \Delta y,$$

где интеграл берется по всем интервалам области изменения X , в которых выполняется неравенство. Это же соотношение можно записать как

$$P_Y(y) = \int dx \delta[y - f(x)] P_X(x),$$

из которого формально следует, что $P_Y(y) = \langle \delta[y - f(X)] \rangle$ (где y - параметр).

Отсюда для характеристической функции $G_Y(k)$ имеем: $G_Y(k) = \int dy \exp(iky)P_Y(y) = \int dx P_X(x) \int dy \exp(iky)\delta[y - f(x)] = \int dx P_X(x) \exp[ikf(x)] = \langle \exp[ikf(X)] \rangle$.

Как простейший пример рассмотрим линейное преобразование $Y = \alpha X$

Из $G_Y(k) = \langle \exp[ikf(X)] \rangle$ следует $G_Y(k) = \langle \exp[ik\alpha X] \rangle = G_X(\alpha k)$.

Эти выражения остаются справедливыми, если \mathbf{X} и \mathbf{Y} имеют соответственно, не обязательно равное r и s компонент. Типичный пример случая с $r = 3, s = 1$ – это преобразование распределения Максвелла для $\mathbf{X} = (v_x, v_y, v_z)$ в распределение по энергиям

$$E = (m/2)(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2),$$

$$P_Y(E) = \int \delta\left(\frac{mv^2}{2} - E\right) \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} \exp(-mv^2/2) dv_x dv_y dv_z = \frac{2}{\sqrt{\pi}} (kT)^{-3/2} \sqrt{E} \exp(-E/kT),$$

вычислить дома ($dv_x dv_y dv_z \rightarrow 4\pi v^2 dv$),

В частном случае, когда только одно значение X соответствует каждому значению Y , (и, следовательно, $r = s$), можно обратить $Y = f(X)$ и получить $X = g(Y)$. В этом случае преобразование плотности вероятностей сводится к

$$P_Y(y) = P_X(x)I,$$

где $I = |dx/dy|$ – модуль определителя Якоби. ($I \equiv \text{Det} |\partial(x_1, \dots, x_n)/\partial(y_1, \dots, y_n)|$).

2.5. Суммирование стохастических переменных.

2.5.1. Приведенные в разделе 2.4. формулы для преобразования переменных, как было сказано, остаются справедливыми, если векторы \mathbf{X} и \mathbf{Y} имеют не обязательно равное число компонентов. Рассмотрим, например, случай суммы двух стохастических переменных, когда $Y = f(X_1, X_2) = X_1 + X_2$. Тогда

$$P_Y(y) = \int dx_1 \int dx_2 \delta[y - (x_1 + x_2)] P_{X_1 X_2}(x_1, x_2) = \int dx_1 P_{X_1 X_2}(x_1, y - x_1).$$

2.5.2. Свойства суммы стохастических переменных.

Ниже мы получим *три правила*, которые удовлетворяет сумма

2.5.2.1. $\langle Y \rangle = \langle X_1 \rangle + \langle X_2 \rangle$ вне зависимости от независимости X_1 и X_2 .

Действительно $\langle Y \rangle = \int dy y P_Y(y) = \int dx_1 \int dx_2 P_{X_1 X_2}(x_1, x_2) \int dy y \delta[y - (x_1 + x_2)] = \int dx_1 \int dx_2 P_{X_1 X_2}(x_1, x_2) (x_1 + x_2) = \langle X_1 \rangle + \langle X_2 \rangle$.

2.5.2.2. Если X_1 и X_2 коррелированы, то есть $\langle\langle X_1 X_2 \rangle\rangle = 0$, то подобное свойство суммы есть и для диагональных элементов, то есть $\langle\langle Y^2 \rangle\rangle = \langle\langle X_1^2 \rangle\rangle + \langle\langle X_2^2 \rangle\rangle$, так как

$$\langle Y \rangle^2 = \int dy y^2 P_Y(y) = \int dx_1 \int dx_2 P_{X_1 X_2}(x_1, x_2) (x_1 + x_2)^2 = \langle X_1^2 \rangle + \langle X_2^2 \rangle + 2\langle X_1 X_2 \rangle.$$

Тогда

$$\begin{aligned} \langle\langle Y^2 \rangle\rangle &= \langle Y^2 \rangle - \langle Y \rangle^2 = (\langle X_1^2 \rangle - \langle X_1 \rangle^2)/\langle\langle X_1^2 \rangle\rangle + \langle X_1 \rangle^2 + (\langle X_2^2 \rangle - \langle X_2 \rangle^2)/\langle\langle X_2^2 \rangle\rangle + \langle X_2 \rangle^2 \\ &- (\langle X_1 \rangle + \langle X_2 \rangle)^2 + 2\langle X_1 X_2 \rangle = \underbrace{\langle\langle X_1^2 \rangle\rangle + \langle\langle X_2^2 \rangle\rangle}_{\langle\langle X_1 X_2 \rangle\rangle=0} + \underbrace{2(\langle X_1 X_2 \rangle - \langle X_1 \rangle \langle X_2 \rangle)}_{\langle\langle X_1 X_2 \rangle\rangle=0}. \end{aligned}$$

2.5.2.3. Характеристическая функция $Y = X_1 + X_2$ есть $G_Y(k) = G_{X_1 X_2}(k_1 k)$, так как

$$G_Y(k) = \langle \exp[ik f(X_1, X_2)] \rangle = \langle \exp[ik(X_1 + X_2)] \rangle = \sum_0^\infty ((ik)^{m_1} (ik)^{m_2} / m_1! m_2!) \langle X_1^{m_1} X_2^{m_2} \rangle.$$

Таким образом распределение вероятностей суммы двух *независимых* переменных есть *свертка*(convolution) их индивидуальных распределений вероятностей. Соответственно, характеристическая функция суммы (которая есть Фурье-образ распределения вероятностей) есть *произведение* индивидуальных характеристических функций.

Если X_1 и X_2 независимы, то $P_Y(y) = \int dx_1 P_{X_1 X_2}(x_1, y-x_1) = \int dx_1 P_{X_1}(x_1) P_{X_2}(y-x_1)$, то есть $P_Y(y)$ есть свертка.

2.6. Центральная предельная теорема.

Сумму произвольного числа стохастических переменных можно рассматривать как специальный случай преобразования переменных. Пусть X_1, \dots, X_n есть множество n независимых стохастических переменных, каждая из которых имеет одинаковое распределение вероятностей $P_X(x)$ с нулевым средним и (конечной) дисперсией σ^2 . Тогда из того, что $\langle Y \rangle = \langle X_1 \rangle + \langle X_2 \rangle$ и $\langle\langle Y^2 \rangle\rangle = \langle\langle X_1^2 \rangle\rangle + \langle\langle X_2^2 \rangle\rangle$ следует, что их сумма $Y = X_1 + \dots + X_n$ имеет нулевое среднее и дисперсию $n\sigma^2$, которая растёт линейно с n . С другой стороны, распределение *арифметического среднего* переменных $(X_1 + \dots + X_n)/n$, становится уже с ростом n (дисперсия равна σ^2/n). Поэтому более удобно определить скейлинговую сумму вида

$$Z = \frac{X_1 + \dots + X_n}{\sqrt{n}},$$

дисперсия которой σ^2 не зависит от n .

Центральная предельная теорема утверждает, что даже когда $P_X(x)$ не является гауссовой, то вероятностное распределение Z при $n \rightarrow \infty$ стремится к гауссовому распределению с нулевым средним и дисперсией σ^2 . Этот замечательный результат объясняет ту важную роль гауссова распределения во всех областях, где используется статистика, и, в частности, в равновесной и неравновесной статистической физике.

2.6.1. Доказательство центральной предельной теоремы.

Начнем с разложения в ряд по степеням k характеристической функции произвольной $P_X(x)$ с нулевым средним

$$G_X(k) = \int dx \exp(ikx) P_X(x) = 1 - \frac{1}{2}\sigma^2 k^2 + \dots .$$

Факторизация характеристической функции суммы $Y = X_1 + \dots + X_n$ статистически независимых переменных дает

$$G_Y(k) = \prod_{i=1}^n G_{X_i}(k) = [G_X(k)]^n,$$

где последнее равенство следует из эквивалентных статистических свойств различных переменных X_i . Далее, с учетом для $Z = Y/\sqrt{n}$ и используя то, что $G_Y(k) = G_X(\alpha k)$ для $Y = \alpha X$ получим, считая $\alpha = 1/\sqrt{n}$,

$$G_Z(k) = G_Y(k/\sqrt{n}) = [G_X(k/\sqrt{n})]^n \simeq (1 - (\sigma^2 k^2 / 2n))^n \rightarrow_{n \rightarrow \infty} \exp(-\frac{1}{2}\sigma^2 k^2),$$

где мы воспользовались определением экспоненты $e^x = \lim_{n \rightarrow \infty} (1 + (x/n))^n$.

Сравнивая полученный результат с определением $P_X(x)$ для гауссового распределения

$$P_X(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma^2}} \exp\left[-\frac{(x - \mu)^2}{2\sigma^2}\right],$$

получим

$$P_Z(z) = \frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma^2}} \exp\left(-\frac{z^2}{2\sigma^2}\right),$$

что и требовалось доказать.

2.6.2. Замечания о справедливости центральной предельной теоремы.

Доказательство центральной предельной теоремы может быть проведено при более общих предположениях. Например, нет необходимости в существовании всех кумулянтов (моментов). Однако необходимо, чтобы моменты, вплоть до как минимум второго порядка, существовали (или, эквивалентно, $G_X(k)$ была дважды

дифференцируемой при $k = 0$). Необходимость этого условия может быть проиллюстрирована контрпримером распределения Коши-Лоренца

$$P_C(x) = \frac{1}{\pi} \frac{\gamma}{x^2 + \gamma^2} \quad (-\infty < x < \infty).$$

Можно показать, что если множество n независимых переменных X_i имеет распределение Коши-Лоренца, их сумма также имеет это распределение.* Но для этого распределения не выполнены целевые условия справедливости центральной предельной теоремы, так как интеграл, определяющий момент μ_m , не сходится даже для $m = 1$ *. Наконец, несмотря на важность условия независимости стохастических переменных X_i , оно может быть ослаблено для достаточно слабой статистической зависимости переменных.

*Это можно доказать, вычисляя соответствующую характеристическую функцию, для чего можно использовать $\int_{-\infty}^{\infty} dx e^{iak} / (1+x^2) = \pi e^{-|a|}$ который получается, используя вычеты подынтегральных функций в верхний (нижней) полуплоскости для $a > 0$ ($a < 0$). Таким образом мы получим, что $G(k) = \exp(-\gamma|k|)$, где $G(k)$ из-за наличия $|k|$, не имеет производной при $k = 0$.

Отметим также, что из условия $G_{X_i}(k) = \exp(-\gamma_i|k|)$ и формулы о факторизации $G_Y(k)$ следует, что распределение суммы независимых Коши-Лоренца переменных будет снова Коши-Лоренца распределение с

$$G_Y(k) = \exp\left[-\sum_i \gamma_i |k|\right].$$

1. Стохастические процессы – их определение и основные свойства.

В этой лекции мы рассмотрим *два эквивалентных* определения стохастических процессов – *абстрактное*, в терминах их *реализаций*, которые есть *детерминированные* функции двух переменных (x, t) , и более наглядное – в терминах иерархии плотностей вероятностей (подход Е.Слуцкого) состояний системы в различные моменты времени.

1.1. Подход через реализации.

Пусть задана *стохастическая переменная* X и её *плотность вероятности* $P_X(x)$, где – x одно из возможных значений X . *Случайным процессом* $Y_X(t)$ называют *любую функцию* от X и t (то есть функцию *двух переменных*, одна из которых

есть время t , а другая – стохастическая переменная X), то есть

$$Y_X(t) = y(X, t).$$

Выборочной функцией или *реализацией* (sample function) случайного процесса $Y_X(t)$ называют *детерминированную* функцию $Y_x(t) = y(x, t)$, которая получится, если вместо X подставить одно из его возможных значений x . Тогда случайный процесс можно представлять как ансамбль таких реализаций. Простейшие примеры таких случайных процессов и их реализаций будут даны ниже.

На основе плотности вероятности $P_X(x)$ можно определить *коррелятор* любого порядка n в моменты t_1, \dots, t_n соотношением

$$\langle Y(t_1), \dots, Y(t_n) \rangle = \int dx Y_x(t_1), \dots, Y_x(t_n) P_X(x),$$

то есть

$$\langle Y(t) \rangle = \int Y_x(t) P_X(x) dx.$$

Особый интерес для случайного процесса представляет «автокорреляционная» функция

$K(t_1, t_2) = \langle \langle Y(t_1) Y(t_2) \rangle \rangle = \langle Y(t_1) Y(t_2) \rangle - \langle Y(t_1) \rangle \langle Y(t_2) \rangle = \langle [Y(t_1) - \langle Y(t_1) \rangle] [Y(t_2) - \langle Y(t_2) \rangle] \rangle$, которая для $t_1 = t_2 = t$ сводится к *зависящей от времени дисперсии* $\langle \langle Y(t)^2 \rangle \rangle = \sigma^2(t)$.

Стохастический процесс называется *стационарным*, когда его моменты не изменяются при *сдвиге во времени*, то есть

$$\langle Y(t_1 + \tau), \dots, Y(t_n + \tau) \rangle = \langle Y(t_1), \dots, Y(t_n) \rangle.$$

Тогда, в частности $\langle Y(t) \rangle$ не зависит от t , а $K(t_1, t_2)$ зависит лишь от $|t_1 - t_2|$. В последнем случае обычно существует такая константа τ_C , что $K(t_1, t_2) \asymp 0$ для $|t_1 - t_2| > \tau_C$; τ_C тогда называют *время автокорреляции стационарного процесса*.

Если стохастическая величина X есть вектор $\mathbf{X} = (X_1, \dots, X_n)$, то автокорреляционная функция заменяется *корреляционной матрицей* $K_{ij}(t_1, t_2) = \langle \langle Y_i(t_1) Y_j(t_2) \rangle \rangle$. Её *диагональные элементы* являются *автокорреляционными функциями*.

1.2. Иерархия функций распределения.

Покажем, что из определения стохастического процесса как ансамбля реализаций в (1.1) следует альтернативное его представление в виде иерархии функций

распределения. Действительно, если процесс задан, как в пункте 1.1, то *плотность вероятности* получить значение y в момент времени t дается выражением

$$P_1(y, t) = \int \delta[y - Y_x(t)] P_X(x) dx = \int \delta[y - y(x, t)] P_X(x) dx.$$

Аналогично, *совместная плотность вероятности* того, что $Y_X(t)$ принимает значение y_1 в момент t_1 , y_2 в момент t_2 и так далее до y_n , t_n , есть

$$P_n(y_1, t_1; \dots; y_n, t_n) = \int \delta[y_1 - Y_x(t_1)] \dots \delta[y_n - Y_x(t_n)] P_X(x) dx.$$

Эта иерархия распределений вероятностей P_n , $n = 1, 2, \dots$ позволяет *другим способом* вычислить все средние, которые ранее в п.1.1. вычислялись с помощью ансамбля реализаций. Именно,

$$\langle Y(t_1) \dots Y(t_n) \rangle = \int y_1 \dots y_n P_n(y_1 t_1; \dots; y_n t_n) dy_1 \dots dy_n,$$

что легко доказать подстановкой в последнюю формулу для P_n . Тогда

$$\langle Y(t) \rangle = \int y P_1(y, t) dy; \quad \langle Y(t_1) Y(t_2) \rangle = \int y_1 y_2 P_2(y_1 t_1; y_2 t_2) dy_1 dy_2, \text{ и так далее.}$$

В этом *подходе определение стационарного* процесса в п.1.1 будет таким

$$P_n(y_1, t_1 + \tau; \dots; y_n, t_n + \tau) = P_n(y_1, t_1; \dots; y_n, t_n).$$

Отсюда следует, что необходимое (но недостаточное) условие стационарности стохастического процесса есть условие независимости $P_1(y)$ от времени t .

Отметим еще, что P_n определены, если все времена различны. Только тогда иерархия P_n удовлетворяет *четырем условиям непротиворечивости*:

- 1) $P_n \geq 0$;
- 2) P_n не изменяется при перестановке любых двух пар (y_i, t_i) и (y_j, t_j) ;
- 3) $\int dy_n P_n(y_1, t_1; \dots; y_n, t_n) = P_{n-1}(y_1, t_1; \dots; y_{n-1}, t_{n-1})$;
- 4) $\int dy P_1(y, t) = 1$.

Так как P_n позволяет вычислить все средние, то они полностью определяют стохастический процесс. Колмогоровым было доказано, что *произвольный* набор функций, удовлетворяющий четырём условиям непротиворечивости, также определяет стохастический процесс $Y_X(t)$, как он был определен в п.1.1.

1.3. Гауссовые процессы.

Процесс называется гауссовым, если все его многомерные функции P_n являются гауссовыми распределениями. В этом случае все кумулянты с $m > 2$ обращаются в нуль, и вспоминая, что $\langle\langle Y(t_1)Y(t_2)\rangle\rangle = \langle Y(t_1)Y(t_2)\rangle - \langle Y(t_1)\rangle\langle Y(t_2)\rangle$, мы видим что гауссов процесс полностью определяется его средним значением $\langle Y(t)\rangle$ и вторым моментом $\langle Y(t_1)Y(t_2)\rangle$. Это процессы просты в обращении и хорошо изучены.

1.4. Условные вероятности.

Понятие условной вероятности для многомерных распределений можно применить и к стохастическому процессу, используя *иерархию* введенных в п.1.2. функций P_n . Так условная вероятность $P_{1|1}(y_2, t_2 | y_1, t_1)$ - это плотность вероятности того, что процесс $Y(t)$ принимает значение y_2 в момент t_2 , если известно, что его величина в момент t_1 была y_1 . Иными словами, из всех реализаций $Y_x(t)$ ансамбля мы выбираем лишь те, которые удовлетворяют условию, что они проходят через точку y_1 в момент t_1 ; часть этого *подансамбля*, попадающая в интервалах $(y_2, y_2 + dy_2)$ в момент t_2 есть $P_{1|1}(y_2, t_2 | y_1, t_1)dy_2$. Вероятность $P_{1|1}$ неотрицательна и нормирована на единицу, то есть $\int P_{1|1}(y_2, t_2 | y_1, t_1)dy_2 = 1$. Её называют *вероятностью перехода*.

В более общем случае можно зафиксировать значение Y при n различных значениях времени t_1, \dots, t_n и интересоваться *совместной* (joint) вероятностью в другие m моментов времени t_{n+1}, \dots, t_{n+m} . Это приводит к общему *определению* условной вероятности $P_{m|n}$ по *правилу Байеса*:

$$P_{m|n}(y_{n+1}, t_{n+1}, \dots, y_{n+m}, t_{n+m} | y_1, t_1; \dots; y_n, t_n) = \frac{P_{n+m}(y_1, t_1; \dots; y_{n+m}, t_{n+m})}{P_n(y_1, t_1; \dots; y_n, t_n)}.$$

Отметим, что правая часть этого определения выражается через хорошо определённую ранее иерархию P_n . Кроме того, из условной их непротиворечивость следует условие нормировки $P_{m|n}$ на единицу.

1.5. Марковские процессы.

Ниже мы кратко опишем подкласс так называемых *марковских* стохастических процессов. Сначала напомним, что условная вероятность $P_{1|1}(y_2, t_2 | y_1, t_1)$ стохастического процесса $Y(t)$ есть вероятность того, что $Y(t_2)$ принимает значение y_2 при условии, что $Y(t_1)$ имеет значение y_1 . В этих терминах величина P_2 есть

$$P_2(y_1, t_1; y_2, t_2) = P_1(y_1, t_1)P_{1|1}(y_2, t_2 | y_1, t_1).$$

Для определения P_n более высокого порядка необходимо использовать *вероятности перехода* более высокого порядка, то есть

$$P_3(y_1, t_1; y_2, t_2; y_3, t_3) = P_2((y_1, t_1; y_2, t_2)P_{1|2}(y_3, t_3|y_1, t_1; y_2, t_2)).$$

Стохастический процесс называется марковским, если для любого множества n последовательных времен $t_1 < t_2 < \dots < t_n$ имеем

$$P_{1|n-1}(y_n, t_n|y_1, t_1; \dots; y_{n-1}, t_{n-1}) = P_{1|1}(y_n, t_n|y_{n-1}, t_{n-1}).$$

Иными словами, условное распределение вероятностей y_n в момент t_n дается величинами его при y_{n-1} и t_{n-1} и не определяется знанием этих величин в предыдущие моменты времени.

Существенно, что марковский процесс *полностью* определяется *двумя* функциями $P_1(y_1, t_1)$ и $P_{1|1}(y_2, t_2|y_1, t_1)$. По этим двум функциям можно восстановить всю иерархию P_n . Действительно, положив $t_1 < t_2 < t_3$ имеем $P_3(y_1, t_1; y_2, t_2; y_3, t_3) = P_2(y_1, t_1; y_2, t_2)P_{1|2}(y_3, t_3|y_1, t_1; y_2, t_2) = P_1(y_1, t_1)P_{1|1}(y_2, t_2|y_1, t_1)P_{1|1}(y_3, t_3|y_2, t_2)$.

1.6. Уравнение Чепмена- Колмогорова.

Получим теперь *важное тождество*, которое должно выполняться *для вероятности перехода* любого марковского процесса. Интегрируя последнее уравнение по y_2 , получим ($t_1 < t_2 < t_3$)

$$P_2(y_1, t_1; y_3, t_3) = P_1(y_1, t_1) \int dy_2 P_2(y_2, t_2|y_1, t_1)P(y_3, t_3|y_2, t_2),$$

где при получении левой части было использовано *условие совместности* иерархии плотностей вероятности $P_2(1, 3) = \int dy_2 P_3(1, 2, 3)$. Разделив потом обе части на $P_1(y_1, t_1)$ и используя правило Байеса, получим уравнение Чепмена- Колмогорова:

$$P(y_3, t_3|y_1, t_1) = \int dy_2 P(y_3, t_3|y_2, t_2)P(y_2, t_2|y_1, t_1). \quad (6)$$

Для его справедливости упорядочение времен существенно - t_2 должно быть между t_1 и t_3 . Это необходимо для того, чтобы исходное уравнение в 1.5 было справедливо, для чего его вторая часть была получена путем использования *определения* марковского процесса.

Наконец, воспользуемся тем, что $P_2(y_1, t_1; y_2, t_2) = P_1(y_1, t_1)P_{1|1}(y_2, t_2|y_1, t_1)$ и $P_1(y_2, t_2) = \int dy_1 P(y_2, t_2; y_1, t_1)P_1(y_1, t_1)$ получим, что

$$P_1(y_2, t_2) = \int dy_1 P(y_2, t_2|y_1, t_1)P_1(y_1, t_1).$$

Это есть дополнительное соотношение, связывающие две характерные плотности вероятности марковского процесса. Обратно, любые *две неотрицательные* функции, связанные полученными двумя соотношениями, однозначно определяют марковский случайный процесс.

Реализации в двух определения стохастических процессов.

1. В иерархии вероятностей P_n .

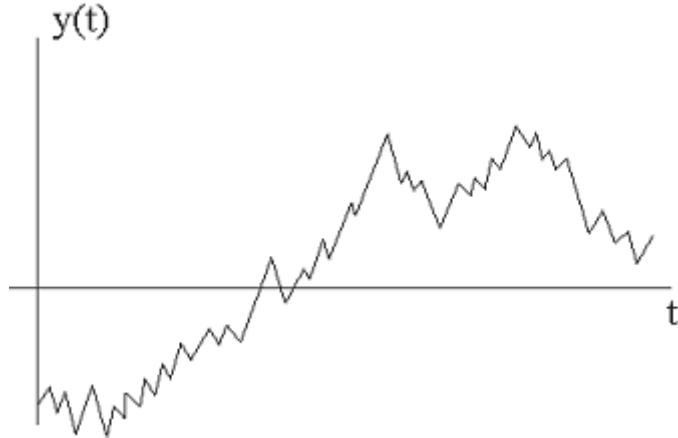


рис.10

Примеры марковских процессов.

1.Процесс Винера-Леви.

Этот стохастический процесс первоначально был использован для описания *положения свободной броуновской частицы* в *одномерном* случае. С другой стороны, он играет центральную роль в строгом обосновании поведения стохастических дифференциальных уравнений (уравнение Ланжевена). Процесс Винера-Леви определен для $-\infty < y < \infty$ и $t > 0$ с помощью

$$P_1(y_1, t_1) = \frac{1}{\sqrt{2\pi t_1}} \exp\left(-\frac{y_1^2}{2t_1}\right),$$

$$P_2(y_2, t_2 | y_1, t_1) = \frac{1}{\sqrt{2\pi(t_2 - t_1)}} \exp\left[-\frac{(y_2 - y_1)^2}{2(t_2 - t_1)}\right] \quad (t_1 \leq t_2).$$

Так как P_1 зависит от t , то это *нестационарный* гауссовский процесс. Докажем, что момент второго порядка есть

$$\langle Y(t_1)Y(t_2) \rangle = \min(t_1, t_2).$$

Действительно, предположим, что $(t_1 < t_2)$. Тогда имеем

$$\begin{aligned} \langle Y(t_1)Y(t_2) \rangle &= \int dy_1 \int dy_2 y_1 y_2 P_2(y_1, t_1; y_2, t_2) = \int dy_1 y_1 P_1(y_1, t_1) \\ \underbrace{\int dy_2 y_2 P_2(y_2, t_2 | y_1, t_1)}_{y_1} &= \underbrace{\int dy_1 y_1^2 P_1(y_1, t_1)}, \text{ так как} \\ \int dy_2 y_2 P_2(y_2, t_2 | y_1, t_1) &= \int (dy y / \sqrt{2\pi(t_2 - t_1)}) \exp[-((y - y_1^2)/2(t_2 - t_1))] = \int_{-\infty}^{\infty} (dx(x + y_1) / \sqrt{\pi\alpha}) \exp[-x^2/\alpha] = y_1 \int_{-\infty}^{\infty} (dx / \sqrt{\pi\alpha^2}) \exp(-x^2/\alpha^2) = y_1 (\alpha\sqrt{\pi} / \sqrt{\pi\alpha^2}) = y_1, \text{ так} \\ \text{как } \int_{-\infty}^{\infty} \exp(-\gamma^2 x^2) dx &= \sqrt{\pi}/\gamma \text{ и } \int dy_1 y_1^2 P_1(y_1, t_1) = \int dy_1 y_1^2 (1/\sqrt{2\pi t_1}) \exp(-y_1^2/2t_1) = \\ 1/\sqrt{2\pi t_1} \int dx x^2 \exp(-x^2/2t_1) &= (1/\sqrt{2\pi t_1})(\sqrt{\pi}/2(1/2t_1)^3) = (1/\sqrt{2\pi t_1})(\sqrt{\pi}/2t_1) / 2(1/\sqrt{2\pi t_1}) = t_1, \\ \text{так как } \int_{-\infty}^{\infty} x^2 e^{-\gamma^2 x^2} dx &= 2\sqrt{\pi}/4\gamma^3 = \sqrt{\pi}/2\gamma^3. \end{aligned}$$

То есть *дисперсия* P_1 равна t_1 , то есть *зависит от времени*. Иначе: из того, что $\int dy_1 y_1^2 P_1(y_1, t_1) = \langle Y^2(t_1) \rangle = t_1$ следует, что средний квадрат смещения в момент времени t_1 равен t_1 , то есть $\langle Y^2(t) \rangle = t$ - *диффузионное движение* с $D = 1$. Если в формулах для P_1 и P_2 , определяющих этот процесс, сделать замену $t_1 \rightarrow Dt_1$, то получим $\langle Y^2(t) \rangle = Dt$.

2. Процесс Орнштейн-Уленбека.

Первоначально этот процесс был использован для описания *скорости* свободной броуновской частицы в одномерном случае. Он также описывает положение безинерционной (overdamped) частицы в параболическом (harmonic) потенциале. Он определяется через $\Delta t = t_2 - t_1 > 0$ с помощью

$$\begin{aligned} P_1(y_1) &= \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \exp\left(-\frac{y_1^2}{2}\right). \\ P(y_2, t_2 | y_1, t_1) &= \frac{1}{\sqrt{2\pi(1 - e^{-2\Delta t})}} \exp\left[-\frac{(y_2 - y_1 e^{-\Delta t})^2}{2(1 - e^{-2\Delta t})}\right]. \end{aligned}$$

Процесс Орнштейна- Уленбека *стационарный* (P_1 не зависит от t), гауссов и марковский. Согласно теореме Дуба (Doob), это единственный процесс с такими тремя свойствами. Гауссовость видна из P_1 . Так как $P_2(y_2, t_2; y_1, t_1) = P_1(y_1)P(y_2, t_2 | y_1, t_1)$ то

$$P_2(y_2, t_2, y_1, t_1) = \frac{1}{\sqrt{(2\pi)^2(1 - e^{-2\Delta t})}} \exp\left[-\frac{y_1^2 - 2y_1 y_2 e^{-\Delta t} + y_2^2}{2(1 - e^{-2\Delta t})}\right].$$

Покажем, что автокорреляционная функция $\langle Y(t_1)Y(t_2) \rangle = e^{-\Delta t}$. Действительно $K(t_1, t_2) = \langle Y(t_1)Y(t_2) \rangle - \underbrace{\langle Y(t_1) \rangle \langle Y(t_2) \rangle}_{=0} = \int dy_1 dy_2 y_1 y_2 \underbrace{P_2(y_1, t_1; y_2, t_2)}_{P_1(y_1)P(y_2, t_2 | y_1, t_1)}$

$$= \int_{-\infty}^{\infty} dy_1 y_1 1/\sqrt{2\pi} \exp(-y_1^2/2) \underbrace{\int_{-\infty}^{\infty} dy_2 y_2 \frac{1}{\sqrt{2\pi(1-e^{-2\Delta t})}} \exp\left[-\frac{(y_2 - y_1 e^{-\Delta t})^2}{2(1-e^{-2\Delta t})}\right]}_{y_1 \exp(-\Delta t)} =$$

$$\underbrace{e^{-\Delta t} \int_{-\infty}^{\infty} dy_1 y_1^2 \exp(-y_1^2/2) / \sqrt{2\pi}}_1 = e^{-\Delta t}.$$

С учетом этого результата эволюция $P_2(y_2, t_2; y_1, t_1)$ со временем рассматриваемая как скорость броуновской частицы, имеет простой смысл. На *малых временах*, когда $\Delta t \ll 1$, скорость сильно коррелирует с собой: $e^{-\Delta t} \sim 1$.

На *больших временах* $\Delta t \gg 1$ и $e^{-\Delta t} \ll 1$, то есть скорость практически теряет всю память о своей величине в первоначальный момент времени благодаря столкновениям, и тогда $P_2(y_2, t_2; y_1, t_1)$ является *полностью некоррелированной*, то есть $P_2(y_2, t_2; y_1, t_1) = P_1(y_1)P_1(y_2)$

Корреляции Орнштейна- Уленбека процесса в картинках:

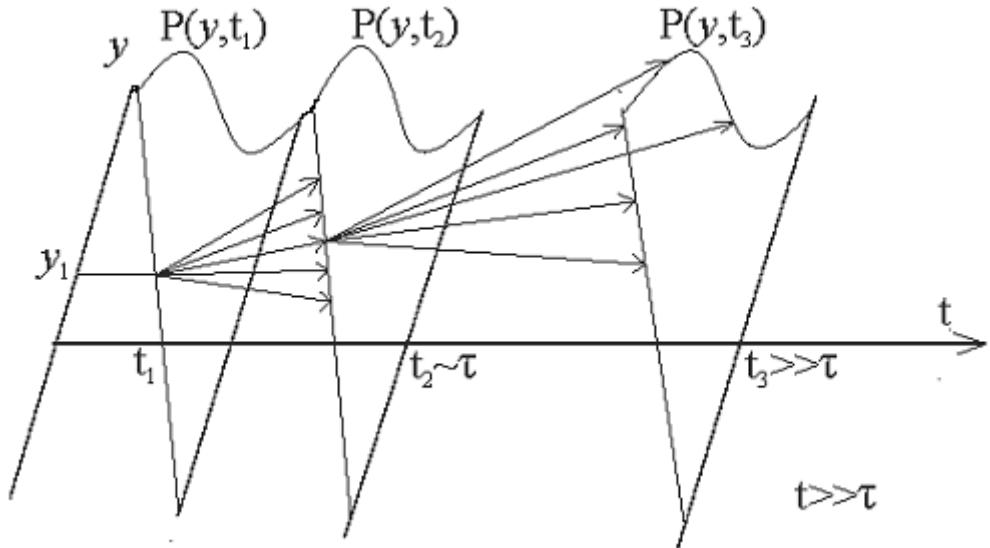


рис.11

4. Основное кинетическое уравнение (управляющее уравнение.)

Разложения Крамерса- Мойала и уравнение Фоккера-Планка.

Уравнение Чепмена-Колмогорова (6) для марковского процесса является нелинейным и мало помогает решению проблемы определения P_1 и P_2 . Оно есть в сущности лишь *свойство решения*. Однако, из него можно получить *более полезное соотношение*- основное кинетическое уравнение (master equation.)

Основное кинетическое уравнение есть *интегро-дифференциальное* уравнение для *вероятности перехода*. Поэтому, чтобы вывести его, необходимо сначала рассмотреть поведение вероятности перехода на малых отрезках времени.

Сначала покажем, что из уравнения Чепмена-Колмогорова следует, что для одинаковых времен $t_1 = t_2 = t$ из (6) следует естественный результат:

$$P(y_3, t_3 | y_1, t) = \int dy_2 P(y_3, t_3 | y_2, t) P(y_2, t | y_1, t) \rightarrow P(y_2, t | y_1, t) = \delta(y_2 - y_1),$$

который есть член *нулевого* порядка в разложении $P(y', t' | y, t)$ по малой разности времен $\Delta t = t' - t$. С учетом этого можно записать следующее выражение для вероятности перехода при малой разности времен:

$$P(y_2, t + \Delta t | y_1, t) = \delta(y_2 - y_1)[1 - a^{(0)}(y_1, t)\Delta t] + W_t(y_2 | y_1)\Delta t + O((\Delta t)^2) \dots \quad (7)$$

где $W_t(y_2 | y_1)$ интерпретируется как *вероятность перехода в единицу времени* [размерность W_t равна $1/y.\text{сек}$] от y_1 к y_2 во время t . Тогда коэффициент $[1 - a^{(0)}(y_1, t)\Delta t]$ интерпретируется как *вероятность отсутствия перехода* за время Δt . Действительно, из условия нормировки $P(y_2, t_2 | y_1, t_1)$ следует

$$1 = \int dy_2 P(y_2, t + \Delta t | y_1, t) \simeq 1 - a^{(0)}(y_1, t)\Delta t + \int dy_2 W_t(y_2 | y_1)\Delta t,$$

откуда в первом порядке по Δt имеем

$$a^{(0)}(y_1, t) = \int dy_2 W_t(y_2 | y_1), \quad (8)$$

что подтверждает указанию выше интерпретацию: $a^{(0)}(y_1, t)\Delta t$ есть полная вероятность уйти из состояния y_1 в течении интервала времени $(t, t + \Delta t)$, и таким образом $1 - a^{(0)}(y_1, t)\Delta t$ есть вероятность отсутствия перехода в течении этого времени.

Получим теперь основное кинетическое уравнение из уравнения Чепмена-Колмогорова. Подставляя (7) в (6) имеем

$$\begin{aligned} P(y_3, t_2 + \Delta t | y_1, t_1) &= \int dy_2 \underbrace{P(y_3, t_2 + \Delta t | y_2, t_2)}_{a^{(0)}(y_2, t_2)\Delta t} P(y_2, t_2 | y_1, t_1) = \delta(y_3 - y_2)[1 - \\ &a^{(0)}(y_2, t_2)\Delta t] + W_{t_2}(y_3 | y_2)\Delta t \simeq [1 - a^{(0)}(y_3, t_2)\Delta t]P(y_3, t_2 | y_1, t_1) + \Delta t \int dy_2 W_{t_2}(y_3 | y_2)P(y_2, t_2 | y_1, t_1), \end{aligned}$$

и используя уравнение (8) для $a^{(0)}(y_3, t_2) = \int dy_2 W_{t_2}(y_2 | y_3)$, имеем

$$\frac{1}{\Delta t}[P(y_3, t_2 + \Delta t | y_1, t_1) - P(y_3, t_2 | y_1, t_1)] \simeq \int dy_2 [W_{t_2}(y_3 | y_2)P(y_2, t_2 | y_1, t_1) -$$

$W_{t_2}(y_2|y_3)P(y_3, t_2|y_1, t_1)]$, которое в пределе $\Delta t \rightarrow 0$ дает (после некоторых изменений в обозначениях $y_1, t_1 \rightarrow y_0, t_0$; $y_2, t_2 \rightarrow y', t$ и $y_3 \rightarrow y$) основное кинетическое уравнение (master equation):

$$\frac{\partial}{\partial t}P(y, t|y_0, t_0) = \int dy' [W_t(y|y')P(y', t|y_0, t_0) - W_t(y'|y)P(y, t|y_0, t_0)]. \quad (9)$$

Основное кинетическое уравнение есть уравнение для вероятности перехода $P(y, t|y_0, t_0)$, но не для $P_1(y_1, t)$. Однако уравнение для $P_1(y_1, t)$ может быть получено, используя концепцию «выделение подансамбля».

Предположим, что $Y(t)$ есть *стационарный марковский процесс*, характеризуемый $P_1(y)$ и $P(y, t|y_0, t_0)$. Определим новый, *несстационарный марковский процесс* $Y^*(t)$ для $t > t_0$ полагая

$$P_1^*(y_1, t_1) = P(y_1, t_1|y_0, t_0), \quad (10-a)$$

$$P^*(y_2, t_2|y_1, t_1) = P(y_2, t_2|y_1, t_1). \quad (10-b)$$

Это есть подансамбль $Y(t)$, характеризуемый тем, что берется *sharp value* y_0 в момент t_0 , так как $P_1^*(y_1, t_0) = \delta(y_1 - y_0)$. С более общей точки зрения, можно выделить подансамбль в котором в данный момент t_0 величины $Y^*(y_0)$ распределены согласно *заданному* распределению вероятностей $p(y_0)$:

$$P_1^*(y_1, t_1) = \int dy_0 P(y_1, t_1|y_0, t_0)p(y_0), \quad (11)$$

и $P^*(y_2, t_2|y_1, t_1)$, как в уравнении (10-b). Физически такое выделение ансамбля означает, что мы приготовили систему в определенном состоянии в момент времени t_0 .

По построению, плотность вероятность $P_1^*(y_1, t_1)$ удовлетворяет тому же уравнению, что и плотность вероятности перехода (по отношению к первой паре аргументов), то есть $P_1^*(y_1, t_1)$ подчиняется основному кинетическому уравнению. Следовательно, подавляя несущественные индексы, можно писать

$$\frac{\partial P(y, t)}{\partial t} = \int dy' [W(y|y')P(y', t) - W(y'|y)P(y, t)]. \quad (12)$$

Если значения Y дискретны по индексу n , это уравнение сводится к

$$\frac{dP_n(t)}{dt} = \sum_{n'} [W_{nn'}P_{n'}(t) - W_{n'n}P_n(t)]. \quad (13)$$

В такой форме (13) его смысл понятен: *основное кинетическое уравнение есть уравнение баланса (прихода и ухода)* для вероятности каждого состояния. Первый член соответствует приходу благодаря переходам из n' в n , а второй член уходу из n в другие конфигурации. Отметим, что $W_{n'n} \geq 0$ и что член с $n = n'$ не рассматривается.

Благодаря тому, что $W(y|y')\Delta t$ есть вероятность перехода за время короткого интервала Δt , она может быть определена для изучаемой системы посредством любого метода, пригодного для коротких времен, например с помощью теории зависящих от времени возмущений Дирака, приводящей к «золотому правилу». В таком случае основное кинетическое уравнение дает возможность определить эволюцию системы на *больших периодах времени за счет постулирования марковости стохастического процесса*.

Основное кинетическое уравнение может быть легко распространено на случай многокомпонентного марковского процесса $Y_i(t), i = 1, 2, \dots, N$, на основе того, что уравнение Чепмена - Колмогорова (6) остается справедливым, если заменить y на $\mathbf{y} = (y_1, \dots, y_N)$,

Тогда с помощью тех же соображений, каждые привели к (12) мы получили много компонентную форму основного кинетического уравнения.

$$\frac{\partial P(\mathbf{y}, t)}{\partial t} = \int d\mathbf{y}' [W(\mathbf{y}|\mathbf{y}')P(\mathbf{y}', t) - W(\mathbf{y}'|\mathbf{y})P(\mathbf{y}, t)]. \quad (14)$$

5. Разложение Крамерса- Мойала и уравнение Фоккера- Планка.

Разложение Крамерса- Мойола для основного кинетического уравнения приводит это *интегро- дифференциальное уравнение* к виду *дифференциального уравнения* бесконечного порядка. С последним работать не легче, но при определенных условиях его *можно оборвать* на определенном числе членов. Если это сделано на членах после второго порядка, мы получаем уравнение в частных производных *второго* порядка для $P(y, t)$, то есть уравнение Фоккера-Планка. Но сначала выразим вероятность перехода W как функцию величины скачка r от одного состояния y' к другому y и начального состояния y'

$$W(y|y') = W(y'|r), \quad r = y - y'. \quad (15)$$

Основное кинетическое уравнение тогда имеет вид

$$\frac{\partial P(y, t)}{\partial t} = \int dr W(y - r, r) P(y - r, t) - P(y, t) \int dr W(y, -r), \quad (16)$$

где изменение знака, связанное с заменой переменных $y' \rightarrow r = y - y'$ поглощается в пределах интегрирования из-за симметрии интервала интегрирования от $-\infty$ до ∞ :

$$\int_{-\infty}^{\infty} dy' f(y') = - \int_{y+\infty}^{y-\infty} dr f(y - r) = - \int_{\infty}^{-\infty} dr f(y - r) = \int_{-\infty}^{\infty} dr f(y - r).$$

Более того, из-за того, что конечные приделы интегрирования содержат дополнительную зависимость от y , мы ограничимся лишь теми задачами, для которых граница несущественна.

Предположим теперь, что изменения y происходят в виде малых скачков, то есть, что $W(y'; r)$ есть острая функция r , но изменяется достаточно достаточно медленно с изменением y' . *Второе предположение* будет о достаточной медленности изменения $P(y, t)$ с y .

Разлагая в ряд Тейлора первое слагаемое в (16) имеем

$$\begin{aligned} \frac{\partial P(y, t)}{\partial t} &= \int dr W(y, r) P(y, t) + \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(-1)^m}{m!} \int dr r^m \frac{\partial^m}{\partial y^m} [W(y, r) P(y, t)] - \\ P(y, t) \int dr W(y, -r) &= \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(-1)^m}{m!} \frac{\partial^m}{\partial y^m} \left\{ \left[\int dr r^m W(y, r) \right] P(y, t) \right\}. \end{aligned}$$

Наконец, вводя *моменты переходов* (jump moments) соотношением

$$a^{(m)}(y, t) = \int dr W(y, r) r^m \quad (17)$$

получаем разложение Крамерса-Мойала основного кинетического уравнения,

$$\frac{\partial P(y, t)}{\partial t} = \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(-1)^m}{m!} \frac{\partial^m}{\partial y^m} \left[a^{(m)}(y, t) P(y, t) \right]. \quad (18)$$

Формально уравнение (18) идентично с основным кинетическим уравнением и, следовательно, решать его не проще; однако возможны случаи, когда ряд можно оборвать на подходящим числе слагаемых. Например, возможна ситуация для которой при $m > 2$ $a^{(m)}(y, t)$ обращаются в нуль тождественно или пренебрежимо малы. Тогда мы приходим к уравнению Фоккера-Планка:

$$\frac{\partial P(y, t)}{\partial t} = - \frac{\partial}{\partial y} \left[a^{(1)}(y, t) P(y, t) \right] + \frac{1}{2} \frac{\partial^2}{\partial y^2} \left[a^{(2)}(y, t) P(y, t) \right]. \quad (19)$$

Здесь *первое* слагаемое справа называется *дрейфовым* (или транспортным), а *второе-диффузионным*.

Уместно напомнить, что разложение Крамерса-Мойала, будучи полученным из основного кинетического уравнения, а также и уравнение Фоккера-Планка как его специальный случай удовлетворяются вероятностью перехода $P(y, t|y_0, t_0)$ марковского стохастического процесса, а не только распределением $P_1(y, t)$. Однако они могли быть применены к $P_1^*(y, t)$ каждого субпроцесса, который может быть извлечен из марковского стохастического процесса наложением начальных условий (см.(11) и (12)).

6. Моменты переходов.

Вероятность перехода в единицу времени $W(y'/y)$ входит в определение *моментов перехода* (формула (17)). Следовательно, для вычисления $a^{(m)}(y, t)$ мы должны использовать формулу (7) связывающую $W(y'/y)$ с вероятностью перехода для малой разности времен.

Сначала, используя уравнение (15), мы видим, что $W(y'; r) = W(y'/y)$ с $y = y' + r$. Соответственно, можно написать, что

$$W(y; r) = W(y'/y).$$

Подставляя это выражение в формулу (17), для моментов перехода имеем

$$a^{(m)}(y, t) = \int dy'(y' - y)^m W(y', y). \quad (20)$$

Для вычисления моментов перехода мы введем величину

$$A^{(m)}(y; \tau, t) = \int dy'(y' - y)^m P(y', t + \tau|y, t), \quad (m \geq 1),$$

которая является средним от $[Y(t + \tau) - Y(t)]^m$ с заданным (sharp) значением $Y(t) = y$ (*условное* среднее). Тогда, используя вероятность перехода для малых разностей времени (формула (7)), можно получить

$$\begin{aligned} A^{(m)}(y; \tau, t) &= \int dy'(y' - y)^m \left\{ \delta(y' - y)[1 - a^{(0)}(y, t)\tau] + W(y'/y)\tau + O(\tau^2) \right\} = \\ &\tau \int dy'(y' - y)^m W(y', y) + O(\tau^2) = a^{(m)}(y, t)\tau + O(\tau^2), \quad (m \geq 1). \end{aligned}$$

Отсюда следует, что

$$a^{(m)}(y, t) = \frac{\partial}{\partial \tau} A^{(m)}(y; \tau, t) \Big|_{\tau=0},$$

то есть моменты переходов равны производной от условных средних. Наконец, если записать, что

$$A^{(m)}(y; \Delta t, t) = \int dy' (y' - y)^m P(y', t + \Delta t | y, t) = \langle [Y(t + \Delta t) - Y(t)]^m \rangle \Big|_{Y(t)=y},$$

то *альтернативное выражение* для моментов перехода будет

$$a^{(m)}(y, t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{1}{\Delta t} \langle [Y(t + \Delta t) - Y(t)]^m \rangle \Big|_{Y(t)=y}. \quad (21)$$

С помощью этой формулы (21) мы вычислим соответствующие моменты переходов в разделе, посвященном уравнению Ланжевена.

Разложение Крамерса - Мойала и уравнение Фоккера - Планка.

7. Многомерный случай.

Полученные выше формулы может быть распространены на многокомпонентный марковский процесс $Y_i(t)$, $i = 1, 2, \dots, N$. Рассматривая разложение Крамерса-Мойала надо использовать многомерное тейлоровское разложение, что дает:

$$\frac{\partial P}{\partial t} = \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(-1)^m}{m!} \sum_{j_1 \dots j_m} \frac{\partial^m}{\partial y_{j_1} \dots \partial y_{j_m}} \left[a_{j_1 \dots j_m}^m(\mathbf{y}, t) P \right]. \quad (22)$$

Соответствующее *уравнение Фоккера-Планка* тогда будет

$$\frac{\partial P}{\partial t} = - \sum_i \frac{\partial}{\partial y_i} \left[a_i^{(1)}(\mathbf{y}, t) P \right] + \frac{1}{2} \sum_{ij} \frac{\partial^2}{\partial y_i \partial y_j} \left[a_{ij}^{(2)}(\mathbf{y}, t) P \right]. \quad (23)$$

В этих уравнениях моменты переходов дается обобщением формул (20) и (21) предыдущего пункта 6 на многомерный случай, то есть

$$a_{j_1 \dots j_m}^{(m)}(\mathbf{y}, t) = \int d\mathbf{y}' (y'_{j_1} - y_{j_1}) \dots (y'_{j_m} - y_{j_m}) W(\mathbf{y}', \mathbf{y}). \quad (24)$$

которая может быть вычислена по обобщению формулы (21):

$$a_{j_1 \dots j_m}^{(m)}(\mathbf{y}, t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{1}{\Delta t} \left\langle \prod_{\mu=1}^m \left[Y_{j_\mu}(t + \Delta t) - Y_{j_\mu}(t) \right] \right\rangle_{Y_k(t)=y_k}, \quad (25)$$

то есть посредством вычисления производной от соответствующего условного среднего.

8. Примеры уравнения Фоккера-Планка.

8.1. Диффузионное уравнение для координаты частицы.

В анализе Эйнштейна для броуновского движения он получил диффузионное уравнения вида

$$\frac{\partial P}{\partial t} = D \frac{\partial^2 P}{\partial x^2}. \quad (26)$$

Сравнивая его с уравнением Фоккера-Планка (19) мы видим, что в этом случае $a^{(1)}(x, t) \equiv 0$, так как на частицу не действуют внешние силы и, следовательно, дрейфовое слагаемое равно нулю. Соответственно $a^{(2)}(x, t) = 2D$ и не зависит от координаты и времени. Это следует из того, что свойства окружающей среды однородны (в противном случае $D = D(x)$). Решением этого уравнения для $P(x, t = 0) = \delta(x)$ было $P(x, t) = \exp(-x^2/4Dt)/\sqrt{4\pi Dt}$, которое соответствует процессу Винера-Леви.

Это уравнение является частным случаем *уравнения Смолуховского* для частицы с большим коэффициентом затухания γ (overdamped case) и в отсутствие внешних сил, действующих на частицу.

8.2. Диффузионное уравнение в фазовом пространстве (x, v) .

Правильное диффузионное уравнение *свободной* броуновской частицы есть

$$\frac{\partial P}{\partial t} = -v \frac{\partial P}{\partial x} + \gamma \left(\frac{\partial}{\partial v} v + \frac{kT}{m} \frac{\partial^2}{\partial v^2} \right) P. \quad (27)$$

Это уравнение есть уравнение Крамерса - Клейна для частицы с произвольным коэффициентом затухания γ в отсутствие внешнего потенциала. Из этого уравнения можно получить диффузионное уравнение (26), используя *сингулярную теорию возмущений* как ведущий член в разложении по степеням $1/\gamma$. Другим способом мы получим доказательство этого в *контексте уравнений Ланжевена*, соответствующих этим уравнениям Фоккера-Планка. (Мы покажем, что уравнение Ланжевена $m\ddot{x} = -m\gamma x + \xi(t)$ ведет к уравнению (27), тогда как в случае *сильной диссипации* $m\gamma x = \xi(t)$ ведет к уравнению (26)). Ранее было показано *без доказательства*, что процесс Орнштейна-Уленбека описывает времененную эволюцию вероятности перехода *скорости броуновской частицы*. Сейчас мы докажем это, решая уравнение для

$$P_V(v, t) = \int dx P(x, v, t).$$

Уравнение для P_V получается интегрированием уравнения (27) по x с использо-

ванием того, что $\int dx \partial_x P(x, v, t) = 0$, так как $P(x = \pm\infty, v, t) = 0$; тогда получим

$$\frac{\partial P_V}{\partial t} = \gamma \left(\frac{\partial}{\partial v} v + \frac{kT}{m} \frac{\partial^2}{\partial v^2} \right) P_V. \quad (28)$$

Мы позже покажем, что это уравнение (28) описывает также *положение передемп-фирированной* частицы в гармоническом потенциале. Итак, давайте получим решение основного уравнения

$$\tau \partial_t P = \partial_y(yP) + D \partial_y^2 P. \quad (29)$$

Будем решать (29) методом Фурье- преобразования (или вводя вместо $P(y, t)$ характеристическую функцию $G(k, t)$), то есть

$$G(k, t) = \int dy e^{iky} P(y, t); \quad P(y, t) = \frac{1}{2\pi} \int dk e^{-iky} G(k, t).$$

Тогда уравнение *второго порядка* (29) сводится к уравнению *первого порядка* для $G(k, t)$, то есть

$$\tau \partial_t G + k \partial_k G = -Dk^2 G, \quad (30)$$

которое мы решим *методом характеристик*. Напомним его кратко:

Если имеем уравнение вида $P \frac{\partial f}{\partial x} + Q \frac{\partial f}{\partial y} = R$ и $u(x, y, t) = a$ и $v(x, y, t) = b$ есть два решения *вспомогательной системы* $\frac{dx}{P} = \frac{dy}{Q} = \frac{df}{R}$, то *общее решение* исходного уравнения есть произвольная функция от u и v , то есть $h(v, u) = 0$.

Итак, для уравнения(30) *вспомогательная система* есть

$$\frac{dt}{\tau} = \frac{dk}{k} = -\frac{dG}{Dk^2 G}.$$

Рассматривая системы (t, k) и (k, G) имеем *два интеграла*:

$$\frac{dt}{\tau} = \frac{dk}{k} \rightarrow k = a \exp(t/T) \rightarrow u = k \exp(-t/T) = a,$$

$$-Dk dk = dG/G \rightarrow -\frac{1}{2} Dk^2 = \ln G + c \rightarrow v = \exp(Dk^2/2)G = b.$$

Теперь решение $h(u, v) = 0$ может быть разрешено для v как $v = \phi(u)$ с еще произвольной функцией ϕ , что приводит к искомому общему решению уравнения (30):

$$G = \exp(-Dk^2/2)\phi(k \exp(-t/\tau)). \quad (31)$$

Учет начальных значений $P(y, t = 0) = \delta(y - y_0)$ приводит к $G(k, t = 0) = \exp(iky_0)$ откуда можно найти функциональную форму функции ϕ : $\phi(k) = \exp(iky_0 + Dk^2/2)$.

Окончательно для $G(k, t)$ получим:

$$G(k, t) = \exp \left[iy_0 e^{-t/\tau} k - (D/2)(1 - \exp(-2t/\tau))k^2 \right], \quad (32)$$

которая является характеристической функцией распределения Гаусса с $\mu_1 = y_0 \exp(t/\tau)$ и $\sigma^2 = D(1 - \exp(-2t/\tau))$. Следовательно, распределение вероятностей, являющееся решением уравнения (29) будет

$$P(y, t|y_0, 0) = \frac{1}{\sqrt{2\pi D(1 - \exp(-2t/\tau))}} \exp \left[-\frac{(y - y_0 \exp(-t/\tau))^2}{2D(1 - \exp(-2t/\tau))} \right], \quad (33)$$

и которое, как уже отмечалось, есть вероятность перехода процесса Орнштейна - Уленбека.

Наконец, еще отметим, что параметрами для исходного уравнения для P_V (уравнение (28)) есть $\mu_1 = v_0 \exp(-t/\tau)$ и $\sigma^2 = (kT/m)(1 - \exp(-2t/\tau))$. Тогда для $t \gg \tau$ имеем $P_V \sim \exp \left[-\frac{mv^2}{2}/kT \right]$, что является равновесной больцмановской функцией распределения для свободных частиц.

Уравнение Ланжевена.

1. Уравнение Ланжевена для одной переменной (но с мультишумом).

Это "дифференциальное уравнение" вида

$$dy/dt = A(y, t) + B(y, t)\xi(t), \quad (1)$$

где $\xi(t)$ есть заданный стохастический процесс. Выбор для $\xi(t)$ такого процесса, который приводит к марковости процесса $y(t)$ [далее будет использовать *одинаковые* символы для стохастического процесса $Y(t)$ и его реализации $y(t)$] состоит в выборе *белого шума* для "ланжевеновского" процесса, который является *гауссовым* со статистическими свойствами

$$\xi(t) = 0, \quad (2a)$$

$$\langle \xi(t_1)\xi(t_2) \rangle = 2D\delta(t_1 - t_2). \quad (2b)$$

Так как уравнение (1) есть уравнение первого порядка для каждой реализации $\xi(t)$, оно определяет $y(t)$ однозначно лишь в случае однозначного задания $y(t_0)$.

Дополнительно, величины флюктуирующего слагаемого в различные времена статистически независимы благодаря δ - коррелированности $\xi(t)$. Следовательно, величины $\xi(t)$ в предыдущее времена, скажем $t < t_0$, не могут повлиять на условные вероятности во время $t > t_0$. Отсюда следует *марковость* решения (1).

Коэффициенты $A(y, t)$ и $B(y, t)\xi(t)$ часто называют как *коэффициент сноса* (drift or transport) и *диффузионное слагаемое*, соответственно. Благодаря наличию $\xi(t)$, уравнение (1) является *стохастическим дифференциальным уравнением*, то есть дифференциальным уравнением, включающим в себя случайные слагаемые с заданными стохастическими свойствами. Решить уравнение Ланжевена означает определить статистические свойства процесса $y(t)$.

Наконец, моменты $\xi(t)$ более высокого порядка, чем (2b) получаются из (2) с учетом соотношений, подобных таковым для многомерного гауссова распределения, то есть все нечетные моменты $\xi(t)$ исчезают, и

$$\begin{aligned} \langle \xi_1(t_1)\xi_2(t_2)\xi_3(t_3)\xi_4(t_4) \rangle &= (2D)^2[\langle \xi(t_1)\xi(t_2) \rangle \langle \xi(t_3)(t_4) \rangle + \langle \xi(t_1)\xi(t_3) \rangle \langle \xi(t_2)(t_4) \rangle \\ &\quad + \langle \xi(t_1)\xi(t_4) \rangle \langle \xi(t_2)(t_3) \rangle]. \end{aligned} \tag{3}$$

Что бы проверить этот результат, ниже мы докажем более общее утверждение, известное как *теорема Новикова - Фуруцу*.

Теорема Новикова и формула Вика.

1. Теорема Новикова, утверждает, что для многомерного гауссова распределения с *нулевым средним*, для которого $\mathbf{X} = \{X_1, \dots, X_n\}$ и

$$P(\mathbf{x}) = \sqrt{\frac{\text{Det} A}{(2\pi)^n}} \exp(-\frac{1}{2}\mathbf{x} \cdot A \cdot \mathbf{x}), \tag{4}$$

средние типа $\langle x_i f(\mathbf{x}) \rangle$ вычисляются по формуле

$$\langle x_i f(\mathbf{x}) \rangle = \sum_m \langle x_i x_m \rangle \langle \frac{\partial f}{\partial x_m} \rangle. \tag{5}$$

Воспользуемся этим результатом для вычисления с $f(\mathbf{x}) = x_j x_k x_l$ и учетом, что $\partial x_i / \partial x_m = \delta_{im}$. Тогда

$$\langle x_i x_j x_k x_l \rangle = \sum_m \langle x_i x_m \rangle \langle \delta_{im} x_k x_l + x_j \delta_{km} x_l + x_j x_k \delta_{lm} \rangle = \langle x_i x_j \rangle \langle x_k x_l \rangle + \langle x_i x_k \rangle \langle x_j x_l \rangle + \langle x_i x_l \rangle \langle x_j x_k \rangle$$

формула Вика. (6)

2. Доказательство теоремы Новикова.

Продемонстрируем её тремя простыми шагами:

(1). Если определить $E(\mathbf{x}) = \sum_{ij} 1/2x_i A_{ij} x_j = 1/2\mathbf{x}A\mathbf{x}$ (см. формулу (4))

то $\partial E / \partial x_m = 1/2 \sum_{ij} (\delta_{im} A_{ij} x_j + x_i \delta_{im} A_{ij}) = 1/2 \sum_j A_{mj} x_j + 1/2 \sum_i x_i A_{im}$.

Но так как $A_{ij} = A_{ji}$, то $\partial E / \partial x_m = \sum_j A_{mj} x_j$ откуда $x_i = \sum_m (A^{-1})_{im} \partial E / \partial x_m$.

(2). Вычислим среднее $\langle x_i f(\mathbf{x}) \rangle$ с учетом того, что $P(\mathbf{x}) = Ce^{-E}$, где $C = \sqrt{\text{Det} A / (2\pi)^n}$.

Тогда

$$\begin{aligned} \langle x_i f(\mathbf{x}) \rangle &= C \int d\mathbf{x} x_i f(\mathbf{x}) e^{-E} = C \int \sum_m (A^{-1})_{im} d\mathbf{x} f(\mathbf{x}) \underbrace{\frac{\partial E}{\partial x_m} e^{-E}}_{-\partial/\partial x_m e^{-E}} = \sum_{m=1}^n (A^{-1})_{im} C \int d\mathbf{x} \frac{\partial f}{\partial x_m} e^{-E} = \\ &\sum_m (A^{-1})_{im} \langle \frac{\partial f}{\partial x_m} \rangle = \langle x_i f(\mathbf{x}) \rangle. \end{aligned}$$

(3). Наконец, докажем, что $\langle X_i X_j \rangle = (A^{-1})_{ij}$ (ранее без доказательства было показано, что $\langle \langle X_i X_j \rangle \rangle = (A^{-1})_{ij}$). Действительно, если положить $f = x_j$ и тогда $\partial x_j / \partial x_m = \delta_{jm}$, то $\langle x_i x_j \rangle = \sum_m (A^{-1})_{im} \delta_{jm} = (A^{-1})_{ij}$.

Вывод уравнения Фоккера-Планка из уравнения Ланжевена.

1. Напомним уравнение Ланжевена:

$$dy/dt = A(y, t) + B(y, t)\xi(t), \text{ где } \langle \xi(t) \rangle = 0 \text{ и } \langle \xi(t_1) \xi(t_2) \rangle = 2DX\delta(t_1 - t_2).$$

2. Так как решение уравнения Ланжевена есть марковский процесс, который подчиняется master eqn. (управляющему уравнению), то последнее может быть записано в форме Крамерса - Мойала. Итак, разложение Крамерса- Мойала управляющего уравнения есть

$$\frac{\partial P(y, t)}{\partial t} = \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(-1)^m}{m!} \frac{\partial^m}{\partial y^m} \left[a^{(m)}(y, t) P(y, t) \right], \quad (7)$$

где, $y = y(t)$, а

$$a^{(m)}(y, t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{1}{\Delta t} \left\langle \left[Y(t + \Delta t) - Y(t) \right]^m \right\rangle \Big|_{Y(t)=y}, \quad (8)$$

3. Вначале превратим *дифференциальное* уравнение Ланжевена в *интегральное* с учетом того, что

$$\int_t^{t+\Delta t} \frac{dy}{dt'} dt' = y(t + \Delta t) - y(t) = \int_t^{t+\Delta t} dt_1 A \left[y(t_1), t_1 \right] + \int_t^{t+\Delta t} dt_1 B \left[y(t_1), t_1 \right] \xi(t_1), \quad (9)$$

где $y = y(t)$. Разложим A и B в ряд по $[y(t_1) - y]$:

$$A \left[y(t_1), t_1 \right] = A(y, t_1) + A'(y, t_1) \left[y(t_1) - y \right] + \dots \quad \text{где } A'(y, t) = \partial A / \partial y \Big|_y$$

$$B \left[y(t_1), t_1 \right] = B(y, t_1) + B'(y, t_1) \left[y(t_1) - y \right] + \dots \quad \text{где } B'(y, t) = \partial B / \partial y \Big|_y$$

$$4. \text{ Тогда } y(t+\Delta t) - y = \int_t^{t+\Delta t} dt_1 A(y, t_1) + \int_t^{t+\Delta t} dt_1 A'(y, t_1) \left[y(t_1) - y \right] + \int_t^{t+\Delta t} dt_1 B(y, t_1) \xi(t_1) + \\ \int_t^{t+\Delta t} dt_1 B'(y, t_1) \xi(t_1) \left[y(t_1) - y \right] + \dots \quad (10)$$

5. Для $y(t_1) - y$ в интегралах уравнения (10) сделаем его *итерацию*, и тогда

$$y(t + \Delta t) - y = \int_t^{t+\Delta t} dt_1 A(y, t_1) + \int_t^{t+\Delta t} dt_1 A'(y, t_1) \int_t^{t_1} dt_2 A(y, t_2) + \\ + \int_t^{t+\Delta t} dt_1 A'(y, t_1) \int_t^{t_1} dt_2 B(y, t_2) \xi(t_2) + \dots + \int_t^{t+\Delta t} dt_1 B(y, t_1) \xi(t_1) + \\ + \int_t^{t+\Delta t} dt_1 B'(y, t_1) \xi(t_1) \int_t^{t_1} dt_2 A(y, t_2) + \int_t^{t+\Delta t} dt_1 B'(y, t_1) \xi(t_1) \int_t^{t_1} dt_2 B(y, t_2) \xi(t_2) + \dots \quad (11)$$

6. Усредним (11) для фиксированного $y = y(t)$. Тогда

$$\langle y(t + \Delta t) - y \rangle = \int_t^{t+\Delta t} dt_1 A(y, t_1) + \int_t^{t+\Delta t} A'(y, t_1) dt_1 \int_t^{t_1} dt_2 A(y, t_2) + \\ + 2D \int_t^{t+\Delta t} dt_1 B'(y, t_1) \int_t^{t_1} dt_2 B(y, t_2) \delta(t_1 - t_2) \dots$$

7. Учтем теперь, что $\int_t^{t_1} dt_2 \delta(t_1 - t_2) f(t_2) = (1/2)f(t_1)$.

Тогда для $a^{(1)}(y, t)$ имеем

$$a^{(1)}(y, t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} 1/\Delta t \left\langle y(t + \Delta t) - y \right\rangle \Big|_{y(t)=y} = A(y, t) + DB(y, t) \partial B(y, t) / \partial y, \quad (12)$$

8. Остальные интегралы, не написанные в этой формуле (12), не дают вклада в пределе $\Delta t \rightarrow 0$. Члены *высших* порядков могут быть двух типов:

- a) средние от $\int \dots \xi$ (четного числа). Они дают вклады $\sim (\Delta t)^2$ в силу формулы (3);
- b) средние от $\int \dots$, *не содержащих* ξ , вклады от них $\sim (\Delta t)^n$, где n - число "простых" интегралов. Оба типа вкладов исчезают при делении на Δt и пределе $\Delta t \rightarrow 0$.

9. Используя те же самые аргументы для нахождения ряда исчезающих интегралов можно вычислить второй коэффициент в разложении Крамерса - Мойала:

$$a^{(2)}(y, t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} (1/\Delta t) \left\langle \left[y(t + \Delta t) - y(t) \right]^2 \right\rangle \Big|_{y(t)=y}, \text{ что даёт}$$

$$a^{(2)}(y, t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} (1/\Delta t) \int_t^{t+\Delta t} dt_1 B(y, t_1) \int_t^{t+\Delta t} dt_2 B(y, t_2) 2D\delta(t_1 - t_2) = 2DB^2(y, t). \quad (13)$$

Остальные коэффициенты $a^{(m)} = 0$ для $m \geq 3$. Собирая все результаты для $a^{(m)}$, имеем:

$$\begin{cases} a^{(1)}(y, t) = A(y, t) + DB(y, t)(\partial B(y)/\partial y), \\ a^{(2)}(y, t) = 2DB^2(y, t), \\ a^{(m)}(y, t) = 0 \quad \text{для } m \geq 3. \end{cases} \quad (13a)$$

10. Теперь из уравнения (7) следует *уравнение Фоккера-Планка*:

$$\partial P/\partial t = -(\partial/\partial y) \left\{ \left[A(y, t) + DB(y, t)(\partial B(y, t)/\partial y) \right] P \right\} + D(\partial^2/\partial y^2) \left[B^2(y, t)P \right]. \quad (14)$$

Отметим, что $a^{(1)}(y, t)$ содержит, кроме детерминированного сноса $A(y, t)$, еще и слагаемое $DB(y, t)B'(y, t)$, которое называют *noise-induced drift*.

11. Многомерный случай.

Стохастическое дифференциальное уравнение для многомерного случая, то есть стохастическое уравнение Ланжевена для многомерного стохастического процесса $\mathbf{y} = (y_1, \dots, y_n)$ имеет вид

$$\partial y_i/\partial t = A_i(\mathbf{y}, t) + \sum_k B_{ik}(\mathbf{y}, t)\xi_k(t), \quad (15)$$

где $\xi_k(t)$ есть N_L процессов "белого шума". N_L не обязательно равно N , то есть может быть даже $N_L = 1$, то есть случай *скалярного* белого шума.

Статистические свойства $\xi_k(t)$ теперь будут

$$\langle \xi_k(t) \rangle = 0, \quad (16 \text{ a})$$

$$\langle \xi_k(t_1)\xi_l(t_2) \rangle = 2D\delta_{kl}\delta(t_1 - t_2), \quad (16 \text{ b})$$

Моменты более высокого порядка получаются из (16 a,b) с использованием соотношений, подобным ранее для однородного гауссова случая.

Коэффициенты вида (13 а) в разложении Крамерса-Мойала вида (7) могут быть подсчитаны, используя те же аргументы, использованные ранее при оценке некоторых "исчезающих" интегралов (смотреть пункт 8). В результате обобщение соотношений (13 а) на многомерный случай имеют вид:

$$\begin{cases} a_i^{(1)}(\mathbf{y}, t) = A_i(\mathbf{y}, t) + D \sum_{j,k} B_{jk}(\mathbf{y}, t) (\partial B_{ik}(\mathbf{y}, t) / \partial y_j), \\ a_{ij}^{(2)}(\mathbf{y}, t) = 2D \sum_k B_{ik}(\mathbf{y}, t) B_{jk}(\mathbf{y}, t), \\ a_{j_1}^{(m)}, \dots, a_{j_m}^{(m)}(\mathbf{y}, t) = 0 \quad \text{для } m \geq 3. \end{cases} \quad (17)$$

Тогда из уравнений (15) для марковского стохастического процесса следует уравнение Фоккера-Планка в многомерном случае вида

$$\begin{aligned} \partial P / \partial t = - \sum_i (\partial / \partial y_i) & \left\{ \left[A_i(\mathbf{y}, t) + D \sum_{j,k} B_{jk}(\mathbf{y}, t) (\partial B_{ik}(\mathbf{y}, t) / \partial y_j) \right] P \right\} + \\ & + D \sum_{ij} (\partial^2 / \partial y_i \partial y_j) \left\{ \left[\sum_k B_{ik}(\mathbf{y}, t) B_{jk}(\mathbf{y}, t) \right] P \right\}, \end{aligned} \quad (18)$$

которое полностью определено коэффициентами уравнения Ланжевена (15).

12. Примеры уравнений Ланжевена и следующих из них уравнений Фоккера-Планка.

12.1. Диффузия в фазовом пространстве: уравнение Клейна-Крамерса.

Здесь мы рассмотрим обобщенное уравнение Ланжевена с включением в него внешнего потенциала $U(x, t)$ (например, силы тяготения в броуновской задаче)

$$m \frac{d^2 x}{dt^2} = -m\gamma \frac{dx}{dt} - \frac{\partial U}{\partial x} + m\xi(t). \quad (19)$$

Это просто обычное уравнение Ньютона, дополненное стохастической силой $m\xi(t)$. Разделив (19) на m , вводя $V = U$ и обозначая $V' \equiv \partial V / \partial x$, представим (19) в виде пары дифференциальных уравнений первого порядка

$$\frac{dx}{dt} = v, \quad (20)$$

$$\frac{dv}{dt} = -(\gamma v + V') + \xi(t). \quad (21)$$

Тогда, сравнив эти уравнения с многомерными уравнениями ланжевена (15), мы примем $\xi_x(t) = 0$ и $\xi_v(t) = \xi(t)$, то есть

$$A_x = v \quad B_{xx} = 0 \quad B_{xv} = 0,$$

$$A_v = -(\gamma v + V') \quad B_{vx} = 0 \quad B_{vv} = 1.$$

Подставляя эти результаты в обобщенное уравнение Фоккера-Планка (18) с учетом $\partial_j B_{ik} = 0$ имеем

$$\frac{\partial P}{\partial t} = \left[-\frac{\partial}{\partial x} v - \frac{\partial}{\partial v} [-(\gamma v + V')] + D \frac{\partial^2}{\partial v^2} \right] P.$$

Переписывая это уравнение с учетом $D/\gamma = T/m$, получаем известное уравнение

$$\frac{\partial P}{\partial t} = -v \frac{\partial P}{\partial x} + V' \frac{\partial P}{\partial v} + \gamma \left(\frac{\partial}{\partial v} v + \frac{T}{m} \frac{\partial^2}{\partial v^2} \right) P, \quad (21)$$

где T - температура в энергетических единицах. Соотношение $D/\gamma = T/m$ следует из использования распределения Больцмана $P_0 \sim \exp \left[-(mv^2/2 + mV)/T \right]$ и нахождения условий, когда оно будет стационарным распределением.

Это эквивалентно учету Ланжевеном теоремы о равнораспределении для того, чтобы получить $\langle mv^2 \rangle = T$. Отметим еще, что в отсутствие внешнего потенциала, уравнение Клейна-Крамерса становится уравнением для диффузии броуновских частиц (см.п.8.1) с решением (для распределения $P_V(v, t) = \int dx P(x, v, t)$), следующим из процесса Оринштейна-Уленбека.

12.2. Уравнение Смолуховского- передемптированная частица.

Рассмотрим уравнение Ньютона-Ланжевена (19) в пренебрежении инерционным слагаемым. Тогда

$$\frac{dx}{dt} = -V'/\gamma + \xi(t)/\gamma, \quad (22)$$

Сравнивая (22) с уравнением (1) мы получим $A = -V'/\gamma$ и $B = 1/\gamma$. Вставляя эти результаты в уравнение Фоккера-Планка(14)(и снова считая $D/\gamma = T/m$) получаем уравнение Смолуховского:

$$\frac{\partial P}{\partial t} = \left(\frac{1}{\gamma} \frac{\partial}{\partial x} V' + \frac{T}{m\gamma} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \right) P, \quad (23)$$

Соотношение $D/\gamma = T/m$ снова получается путем рассмотрения "граничного" большинственного распределения $P_0 \sim \exp \left[-mV(x)/T \right]$ и нахождения условий, когда оно будет стационарным решением.

В отсутствие потенциала уравнение Смолуховского приводит к уравнению свободной диффузии(8.27) или Эйнштейна с решением, получаемых для процесса Винера-Леви. Отметим также, что для гармонического потенциала $V(x) = \omega_0^2 x^2/2$

уравнение (23) эквивалентно уравнению (8.30) с параметрами $\tau = \gamma/\omega_0^2$, $D = T/m\omega_0^2$, решением которого является процесс Оринштейна-Уленбека (8.34). Тогда можно сразу написать для *передемпфированного гармонического осциллятора*

$$P(x, t) = \sqrt{\frac{m\omega_0^2}{2\pi T(1 - \exp(-2t/\tau))}} \exp\left[-\frac{m\omega_0^2(x - x_0 \exp(-t/\tau))^2}{2T(1 - \exp(-2t/\tau))}\right], \quad \tau = \gamma/\omega_0^2, \quad (24)$$

Тогда в пределе больших времен ($t \gg \tau$) мы получим, что

$$P_0 \sim \exp\left[-(m\omega_0^2 x^2 / 2T)\right],$$

которое является *равновесным* Больцмановским распределением для гармонического осциллятора. Уравнение (24), кроме этого, дает нам *описание релаксации к равновесному* распределению.

Выкладки для домашних заданий.

1) Вычислить $I = \int \delta\left(\frac{mv^2}{2} - E\right)\left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} \exp\left(mv^2/2(kT)\right) dv_x dv_y dv_z$. Переидем к сферическим координатам $dv_x dv_y dv_z \rightarrow v^2 dv d\phi \sin \theta d\theta \rightarrow 4\pi v^2 dv$, так как $\int dO = 2\pi \int_0^\pi \sin \theta d\theta = 2\pi(-) \int_1^{-1} d(\cos \theta) = 4\pi$

кроме того

$$v^2 dv = \frac{v}{2} dv^2 = \frac{\sqrt{v^2}}{2} \left(\frac{2}{m}\right) d\left(\frac{mv^2}{2}\right) = \frac{1}{m} \sqrt{\frac{mv^2}{2}} \frac{2}{m} d\left(\frac{mv^2}{2}\right) = \frac{\sqrt{2}}{m^{3/2}} \sqrt{\frac{mv^2}{2}} d\left(\frac{mv^2}{2}\right).$$

$$\begin{aligned} I &= \int \delta\left(\frac{mv^2}{2} - E\right) \frac{m^{3/2}}{(2\pi kT)^{3/2}} \frac{4\pi\sqrt{2}}{m^{3/2}} \exp\left(-mv^2/2(kT)\right) \sqrt{\frac{mv^2}{2}} d\left(\frac{mv^2}{2}\right) = \\ &= \frac{4\pi\sqrt{2}}{2\pi\sqrt{2\pi}(kT)^{3/2}} \exp(-E/(kT)) = \frac{2}{\sqrt{\pi}} (kT)^{-3/2} \sqrt{E} \exp(-E/(kT)). \end{aligned}$$

2) Вычислить $I_2 = \int_{-\infty}^{\infty} dx \exp\left[ikx - \frac{(x-\mu_1)^2}{2\sigma^2}\right]$ сдвигка $x' = x - \mu_1$; $dx' = dx$.

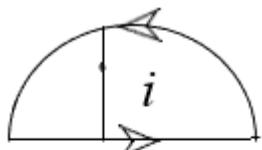
Тогда $I_2 = \int_{-\infty}^{\infty} dx \exp\left[ik(x + \mu_1) - \frac{x^2}{2\sigma^2}\right]$: но $ikx - x^2/2\sigma^2 = \frac{i2\sigma^2 kx - x^2}{2\sigma^2} = -\frac{(x-ik\sigma^2)^2 + k^2\sigma^4}{2\sigma^2}$,

$$I_2 = \int_{-\infty}^{\infty} dx \exp\left[ik\mu_1 - \frac{(x-ik\sigma^2)^2}{2\sigma^2} - \frac{k^2\sigma^4}{2\sigma^2}\right] = \exp\left[ik\mu_1 - \frac{k^2\sigma^2}{2}\right] \int_{-\infty}^{\infty} dx e^{(x-ik\sigma^2)^2/2\sigma^2} = \sqrt{2\pi}\sigma e^{ik\mu_1 - k^2\sigma^2/2},$$

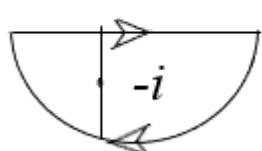
так как $\int_{-\infty}^{\infty} dx e^{-\alpha(x-b)^2} = \sqrt{\pi/\alpha}$; $\alpha = 1/\sigma^2$; так как $P_X(x) \sim 1/\sqrt{2\pi\sigma^2}$, то $G_X(k) = \exp[ik\mu_1 - \sigma^2 k^2/2]$.

3) Вычислить

$$I_3 = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{dx e^{iax}}{1+x^2} = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{dx e^{iax}}{(x-i)(x+i)}$$



3.1. $a > 0$ Тогда $I_3 = 2\pi i \operatorname{Res}_{x=i} \left(\frac{e^{iax}}{x+i} \right) = \frac{2\pi i}{2i} e^{-a} = \pi e^{-a}$ ($a > 0$);



3.2. $a < 0$ Тогда $I_3 = -2\pi i \operatorname{Res}_{x=-i} \left(\frac{e^{iax}}{x-i} \right) = -\frac{2\pi i}{-2i} e^a = \pi e^a$ ($a < 0$).

рис.12

Итак $I_3 = \pi e^{-|a|}$

Формула *полной вероятности* и формула *Байеса*(Пугачев, с.35-37).

1. В некоторых случаях *вероятность* интересующего нас *события A* непосредственно вычислить *трудно*, но зато *легко вычисляются* условные вероятности появления события *A* относительно некоторых *несовместных* событий E_1, \dots, E_n , образующих *полную* группу. В этом случае $\sum_{i=1}^n E_i$ представляет *достоверное событие*, то есть $\sum_{i=1}^n E_i = 1$ (смотреть формулу 1.3.3.).

Но если с данным опытом связано некоторое *достоверное* событие *E*, то любое событие *A* может появится только совместно с этим достоверным событием *E* то есть $A = AE$ (конец стр.34). Тогда

$$P(A) = P(AE) = P\left(A \sum_{i=1}^n E_i\right) = P\left(\sum_{i=1}^n AE_i\right).$$

Тогда, применяя *принцип сложения вероятностей* $\{P(A_1 + A_2 + \dots) = P(A_1 + (A_2) + \dots)\}$ (формула 1.3.2.),

Получаем

$$P(A) = \sum_{i=1}^n P(AE_i).$$

Применяя теперь *принцип умножения вероятностей* $\{P(AB) = P(A)P(B|A) = P(B)P(A|B)\}$ (формула 1.3.7.). имеем

$$P(A) = \sum_{i=1}^n P(E_i)P(A|E_i) \quad (1.3.10.) \text{формула полной вероятности.}$$

2. *Формула Байеса (принцип обратной вероятности).*

При тех же условиях часто возникает *другая задача*: в результате произведенного опыта *появилось событие A* и на основании этого требуется высказать суждение о том, какое из *несовместных* событий E_1, \dots, E_n , образующих полную группу, имеет место: также *найти вероятности* событий E_1, \dots, E_n , *зная лишь*, что в результате опыта *произошло событие A*.

Иначе: зная $P(A|E_k)$, найти $P(E_k|A)$, то есть *обратную вероятность*.

Это легко сделать, если учесть, что

$$P(AE_k) = P(A)P(E_k|A) = P(E_k)P(A|E_k).$$

Откуда

$$P(E_k|A) = \frac{P(E_k)P(A|E_k)}{P(A)} = \frac{P(E_k)P(A|E_k)}{\sum_{i=1}^n P(E_i)P(A|E_i)} \quad (1.3.11.) \text{формула Байеса.}$$

Оценка вероятности гипотез по формуле Байеса.

Пусть событие A может наступить только при появлении *одного из попарно несовместимых* событий E_1, \dots, E_n . Поскольку заранее (до опыта) неизвестно, какое из этих событий наступит, их называют *гипотезами*.

Предполагаются известными вероятности гипотез $P(E_k)$ и *условные вероятности* $P(A|E_k)$ появления события A при каждой из гипотез. При этих условиях *безусловная вероятность* события A дается формулой (1.3.10.). Допустим, что *произведено испытание*, в результате которого *появилось событие* A . Формула Байеса позволяет оценить *вероятности гипотез* $P(E_k|A)$ после того, как стал известен результат испытания, в итоге которого появилось событие A . $P(E_k)$ -*априорные* вероятности гипотез, а $P(E_k|A)$ -*апостериорные* вероятности гипотез.

3. *Простейший пример* (Пугачев, пример 1.3.7.)

a) Вероятность того, что в *принимаемом* радиосигнале присутствует полезный сигнал, равна p . Вероятность *не заметить* полезный сигнал, когда он *присутствует* в принимаемом сигнале, равна α , а вероятность *ошибочного обнаружения* полезный сигнал, когда *принимается один шум*, есть β .

b) *Найти вероятность ошибочного решения задачи обнаружения полезного сигнала* и *вероятность правильного решения*.

c) В данном случае событие A является *ошибочное решение*, событие E_1 - *присутствие полезного сигнала* в принимаемом радиосигнале, а событие E_2 - *отсутствие полезного сигнала* (то есть прием одного шума).

По условию : $p(E_1) = p$, $P(A|E_1) = \alpha$, $P(A|E_2) = \beta$.

$$\text{Кроме того : } P(E_2) = 1 - p \quad \text{так как,} \quad \sum_i P(E_i) = 1.$$

d) *Решение:* применяя формулу *полнейшей вероятности* (1.3.10), получим

$$\begin{cases} P_{\text{ошиб}} = P(A) = P(E_1)P(A|E_1) + P(E_2)P(A|E_2) = p\alpha + (1-p)\beta, \\ P_{\text{прав}} = P(\bar{A}) = 1 - P(A) = 1 - p\alpha - (1-p)\beta. \end{cases}$$

Для этой же задачи предположим, что принятый радиосигнал обработан приемником, и обработанный *сигнал превзошел пороговый уровень*, вследствие чего система обнаружения *приняла решение*, что *полезный сигнал есть*.

Требуется *найти вероятность* того, что *действительно присутствует полезный сигнал*, и *вероятность* того, что он *отсутствует*.

Здесь *событие* A является факт, что обратный сигнал превзошел пороговый уровень.

По условию: $P(A|E_1) = 1 - \alpha$ - вероятность принятия решения, что полезный сигнал есть, в случае его присутствия в принимаемом сигнале.

$P(A|E_2) = \beta$ - вероятность принятия решения, что полезный сигнал есть, в случае его отсутствия (то есть приема лишь шума).

Решение: пользуясь формулой Байеса (1.3.11), получим:

$$P(E_1|A) = \frac{P(E_1)P(A|E_1)}{P(A)} = \frac{p(1-\alpha)}{p(1-\alpha) + (1-p)\beta} = \frac{1}{1 + [(1-p)\beta/p(1-\alpha)]},$$

$$P(E_2|A) = \frac{P(E_2)P(A|E_2)}{P(A)} = \frac{(1-p)\beta}{p(1-\alpha) + (1-p)\beta} = \frac{1}{1 + [(1-\alpha)p/(1-p)\beta]},$$

так как $P(A) = P(E_1)P(A|E_1) + P(E_2)P(A|E_2) = p(1-\alpha) + (1-p)\beta$

если $Z \equiv ((1-p)\beta)/(p(1-\alpha))$, то $P(E_1|A) = 1/(1+z)$; $P(E_2|A) = 1/(1+1/z) = z/(1+z)$.

Условные вероятности. (§ 3 по Ягломам)

1) Для их введения наиболее просто работать со схемой m черных и $n-m$ белых шаров в урне. Пусть A событие, состоящее в извлечении черного шара из урны, B - событие, состоящее также в извлечении черного шара из урны. Тогда \bar{A} -извлечение белого шара.

Если черный шар возвращается в урну перед следующей выемкой, то $P(B) = P(A)$, так как $B = A$.

2. Но если вынутый шар не возвращается, то $P(B) \neq P(A)$.

3. Ранее два события A и B мы называли независимым, если результат опыта с которым связано появление события A , не влияет на условия опыта, с которым связано B . В случае 1. A и B независимы и $P(B) = P(A)$.

В случае 2 A и B зависимы и $P(B) \neq P(A)$.

4. Вероятность, которую имеет событие B в том случае, когда событие A имело место, называется *условной вероятностью* $P(B|A)$.

Она легко вычисляется в данной схеме:

- a) Если A - вытаскивание черного шара, то $P(B|A) = (m-1)/(n-1) < m/n$,
- b) Если $A = \bar{A}$, то есть вытащили белый шар, то $P(B|\bar{A}) = m/(n-1) > m/n$.

5. То есть *условная вероятность* может быть *как меньше, так и больше безусловной* вероятности. Так, $P(B) = m/n$ и $P(B|A) = (m - 1)/(n - 1) < P(B) = m/n$, а $P(B|\bar{A}) = m/(n - 1) > P(B) = m/n$.

Если же события A и B *независимы*, то $P(B|A) = P(B)$.

Последнее можно считать *определением* независимости событий A и B .

6. *Условные вероятности* можно *вычислять* так же, как *безусловные* (см. 1).

Используя подход с M и N (стр.31), можно показать, что

$$P(AB) = P(A)P(B|A),$$

то есть получить *общее* правило для определения вероятности *произведения* AB двух событий. Тогда в силу $P(AB) = P(BA)$ имеем

$$P(BA) = P(B)P(A|B),$$

и окончательно $P(B)P(A|B) = P(A)P(B|A)$ или

$$\frac{P(B)}{P(B|A)} = \frac{P(A)}{P(A|B)},$$

откуда следует, что зная $P(A)$, $P(B)$ и $P(B|A)$, можно найти $P(A|B)$.