

**А. Н. ШИРЯЕВ**

**О монографии**

**“БРОУНОВСКОЕ ДВИЖЕНИЕ**

**И**

**ВИНЕРОВСКАЯ МЕРА”**

**1.** Монография вышла в двух томах:

Том 1 (2023 г.), 527 стр. (104 параграфа);

Том 2 (2024 г.), 636 стр. (117 параграфов).

Содержит 39 глав:

в первом томе - 20 глав;

во втором томе - 19 глав.

В аннотации сказано:

В книге излагаются физические предпосылки броуновского движения, математическое изучение которого привело к значительным результатам в теории вероятностей, теории дифференциальных уравнений, математической физике...

Два тома охватывают как классический, так и современный материал по броуновскому движению и связанной с ним винеровской мере, являющейся первым примером вероятностной меры на функциональном пространстве  $C[0, \infty)$ .

Дается также обзор аналитических методов и средств, необходимых для изложения основного материала.

К их числу относятся элементы векторного анализа, вариационного исчисления, дифференциальных уравнений, теории мартингалов и др.

2. Ведущей мыслью автора при написании настоящей книги было, прежде всего, издание

значительно расширенного курса лекций по теме  
“броуновское движение и винеровская мера”,

имеющей широкие связи

с дифференциальными уравнениями в частных производных,  
комплексным анализом, теорией функций, математической  
физикой...

Автор в течение ряда лет читал по этой теме лекции для студентов и аспирантов механико-математического факультета МГУ, слушателей научно-образовательного центра в МИАНе и Школы анализа данных в Яндексе.

Существенную часть книги составляет материал, который автор планировал прочитать и который, вообще говоря, следовало бы читать в продвинутых вероятностных курсах.

Некоторый материал докладывался автором на различных научных мероприятиях – конференциях, симпозиумах, специальных семинарах. Исследователи в области теории вероятностей и ее применений, а также представители других математических дисциплин, думается, найдут в книге много нового для себя и своей работы.

По теме книги существует огромная литература – статьи, монографии, препринты, записки лекций, в том числе и в электронном виде. Многие из них указаны в библиографии к книге, в тексте дается большое число ссылок на используемые материалы.

**3. Броуновское движение (винеровский процесс)**  $(B_t)_{t \geq 0}$  — это случайный процесс, заданный на некотором вероятностном пространстве  $(\Omega, \mathcal{F}, P)$  и обладающий следующими свойствами:

1)  $B_0(\omega) = 0, \omega \in \Omega;$

2)  $\text{Law}(B_{t+h} - B_t) = \mathcal{N}(0, 1);$

3) приращения  $B_{t_{i+1}} - B_{t_i}, i = 0, 1, 2, \dots, 0 = t_0 < t_1 < t_2 < \dots,$  независимы;

4) процесс  $(B_t(\omega))_{t \geq 0}$  имеет непрерывные (или  $P$ -почти наверное непрерывные) траектории.

Величины  $B_{t+s} - B_t$  имеет гауссовское распределение с плотностью

$$\varphi_s(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi s}} \exp\left\{-\frac{x^2}{2s}\right\}, \quad s > 0,$$

которая удовлетворяет уравнению теплопроводности (Фурье, рукопись 1807 г. “Sur la propagation de la chaleur” и книга 1822 г. “Théorie analytique de la chaleur”).

**ЗАМЕЧАНИЕ.** Пусть  $\xi_1, \xi_2, \dots$  независимы и

$$\xi_1 = \begin{cases} +1 & \text{с вероятностью } 1/2, \\ -1 & \text{с вероятностью } 1/2. \end{cases}$$

Полагая  $S_n = \xi_1 + \xi_2 + \dots + \xi_n$ ,  $n \geq 1$ , и

$$P_n(k) = P(S_n = k), \quad k \in \mathbb{Z} = \{0, \pm 1, \pm 2, \dots\},$$

получаем

$$P_{n+1}(k) = \frac{1}{2} [P_n(k+1) + P_n(k-1)],$$

откуда следует, что

$$\underbrace{P_{n+1}(k) - P_n(k)}_{\substack{\text{первая} \\ \text{“производная”} \\ \text{по времени}}} = \frac{1}{2} \underbrace{[P_n(k+1) - 2P_n(k) + P_n(k-1)]}_{\substack{\text{вторая} \\ \text{“производная”} \\ \text{по состояниям}}}.$$



Аналогично, делая замены

$$n \longrightarrow n\Delta t, \quad x \longrightarrow x\Delta x,$$

и полагая  $\Delta t = (\Delta x)^2$ , получаем уравнение

$$\frac{\partial p}{\partial t} = \frac{1}{2} \frac{\partial^2 p}{\partial x^2}.$$

**4. Винеровская мера**  $\mu$  в пространстве  $C[0, \infty)$  получается в результате продолжения конечномерных распределений броуновского движения

$$\mu_{t_1, \dots, t_n}(A_1 \times \dots \times A_n) = P(B_{t_1} \in A_1, \dots, B_{t_n} \in A_n).$$

В силу предположений о гауссовости и независимости приращений  $B_{t_{i+1}} - B_{t_i}$  находим, что

$$\begin{aligned} & \mu_{t_1, \dots, t_n}(A_1 \times \dots \times A_n) \\ &= C_n \int_{A_1} \dots \int_{A_n} e^{-\frac{x_1^2}{2t_1}} e^{-\frac{(x_2 - x_1)^2}{2(t_2 - t_1)}} \dots e^{-\frac{(x_n - x_{n-1})^2}{2(t_n - t_{n-1})}} dx_1 dx_2 \dots dx_n. \end{aligned}$$

$\mu$  можно продолжить на борелевские множества  $A \in \mathbb{R}^n$ , а затем (теорема Колмогорова) ее можно продолжить на

$$(C_0[0, \infty), \mathcal{B}(C_0[0, \infty))).$$

Эта мера и есть **ВИНЕРОВСКАЯ МЕРА**.

## ТОМ 1

- Гл. 1.** Броуновское движение, или винеровский процесс
- Гл. 2.** О существовании математического броуновского движения
- Гл. 3.** Недифференцируемость, немонотонность и другие свойства броуновского движения
- Гл. 4.** Фильтрованные пространства. Моменты остановки, марковские моменты. Прогрессивная измеримость
- Гл. 5.** Марковское и строго марковское свойства броуновского движения
- Гл. 6.** Закон повторного логарифма и законы арксинуса и арктангенса
- Гл. 7.** Броуновский мост. Применения в математической статистике
- Гл. 8.** Опциональность, равномерная интегрируемость. Дискретное время
- Гл. 9.** Опциональные теоремы. Непрерывное время
- Гл. 10.** Мартингальные свойства и характеристика броуновского движения. Мартингальные неравенства

- Гл. 11.** О вероятностных свойствах некоторых моментов выхода броуновского движения
- Гл. 12.** Броуновское движение и стохастический анализ
- Гл. 13.** Возвратность и невозвратность случайного блуждания и броуновского движения. Время пребывания. Функция Грина броуновского движения
- Гл. 14.** Аналитические и вероятностные аспекты теории потенциала. Гармонические функции
- Гл. 15.** Векторный анализ и векторное исчисление в теории потенциала
- Гл. 16.** Фундаментальные решения и функции Грина
- Гл. 17.** Стохастическая динамика Ланжевена. Процесс Орнштейна–Уленбека
- Гл. 18.** Процессы Бесселя
- Гл. 19.** О стохастических представлениях по броуновскому движению
- Гл. 20.** О плоском (двумерном) броуновском движении и его связи с комплексным анализом

## ТОМ 2

- Гл. 21.** Винеровская мера
- Гл. 22.** Дифференциальные уравнения в частных производных и стохастические представления решений некоторых из них
- Гл. 23.** О роли броуновского движения в классических и функциональных предельных теоремах. Метрические пространства. Критерии слабой сходимости
- Гл. 24.** Регулярность, плотность и равномерная плотность вероятностных мер. Критерии равномерной плотности
- Гл. 25.** Слабая сходимости вероятностных мер на метрических пространствах
- Гл. 26.** Метод Стейна в оценивании близости вероятностных мер
- Гл. 27.** Предпосылки к исчислению Маллявэна. Полиномы Эрмита. Формула Мелера и гармонические осцилляторы
- Гл. 28.** Операторы Эрмита, Мелера, Орнштейна–Уленбека. Неравенства Эфрона–Стейна, Пуанкаре и Соболева
- Гл. 29.** О функционалах, их производных и интегралах на винеровском пространстве
- Гл. 30.** Исчисление Маллявэна

- Гл. 31.** Некоторые приложения исчисления Маллявэна
- Гл. 32.** Некоторые применения исчисления Маллявэна в финансовой математике
- Гл. 33.** Исчисление Маллявэна и метод Стейна в гауссовской аппроксимации распределений вероятностей функционалов на винеровском пространстве
- Гл. 34.** Диффузия и стохастические дифференциальные уравнения
- Гл. 35.** Обратные стохастические дифференциальные уравнения
- Гл. 36.** Некоторые применения обратных стохастических дифференциальных уравнений. Нелинейные и сублинейные ожидания. Меры риска
- Гл. 37.** О принципах вариационного исчисления и обратных уравнениях в детерминистических и стохастических системах
- Гл. 38.** Размерности Минковского и Хаусдорфа. Применение к броуновскому движению
- Гл. 39.** О подходах к основаниям квантовой механики. Вероятностная интерпретация

**5. ОДИН ПРИМЕР.** Следуя сербскому астроному и климатологу Миланковичу (1879–1958), можно выделить

**ТРИ ЦИКЛА,**

которые влияют на количество солнечной энергии, поступающей на Землю и определяющей ее температурный режим. Эти три цикла связаны со следующими явлениями:

**изменение ЭКСЦЕНТРИСИТЕТА,  
изменение УГЛА НАКЛОНА земной оси,  
ПРЕЦЕССИЯ.**

**(а) Эксцентриситет** земной орбиты (являющейся эллипсом, в одном из фокусов которого расположено Солнце):

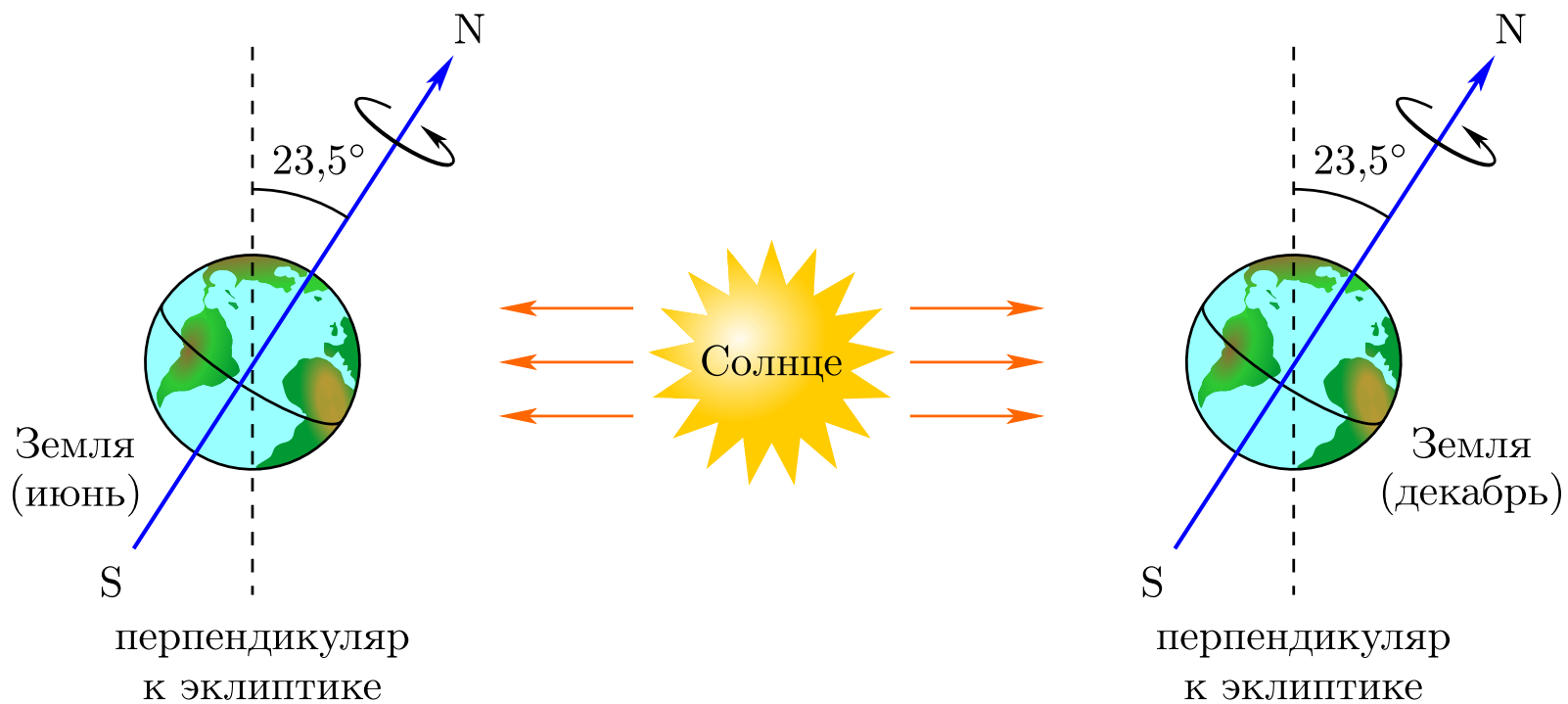
$$\varepsilon = \sqrt{1 - \frac{b^2}{a^2}}$$

( $b$  – малая полуось эллипса, а  $a$  – его большая полуось; сейчас  $\varepsilon \approx 0.0167$ ). Эллипс – вследствие гравитационного влияния других планет Солнечной системы – меняет свою форму (происходит это с периодичностью  $10^5$  лет), что приводит, конечно же, к изменениям количества поступающей на Землю солнечной энергии.

[В среднем расстояние от Земли до Солнца равно 149.6 млн км (около 147.09 млн км в перигелии – ближайшая к Солнцу точка земной орбиты и 152.1 млн км в апогелии, или афелии, – в этой точке орбиты расстояние от Земли до Солнца является максимальным).]



**(b) Наклон оси вращения** – определяется как угол между осью вращения Земли и ее орбитальной осью. Сейчас наклон равен примерно  $23.5^\circ$ . Этот угол меняется с периодом примерно 41 000 лет в пределах от  $21.5^\circ$  до  $24.5^\circ$ .



**(с) Прецессия** — явление кругового движения тела, при котором мгновенная ось вращения меняет свое направление в пространстве (пример — гироскоп).

Земля совершает подобное движение, и полный оборот оси вращения происходит за 26 000 лет.

**6.** Период эксцентриситета (период изменения формы эллипса) и период глобального изменения климата на Земле примерно одинаковы (около  $10^5$  лет), и **можно было бы думать, что**

изменение формы эллипса – основная причина  
переходов от ледникового состояния  
к неледниковому и обратно.

Однако изменение количества поступающей на Землю солнечной энергии, вызываемое изменением формы эллипса, слишком мало – порядка 0.1 %.

Таким образом,

одним только изменением эксцентриситета

**НЕЛЬЗЯ ОБЪЯСНИТЬ**

чередование климатических эпох на Земле.

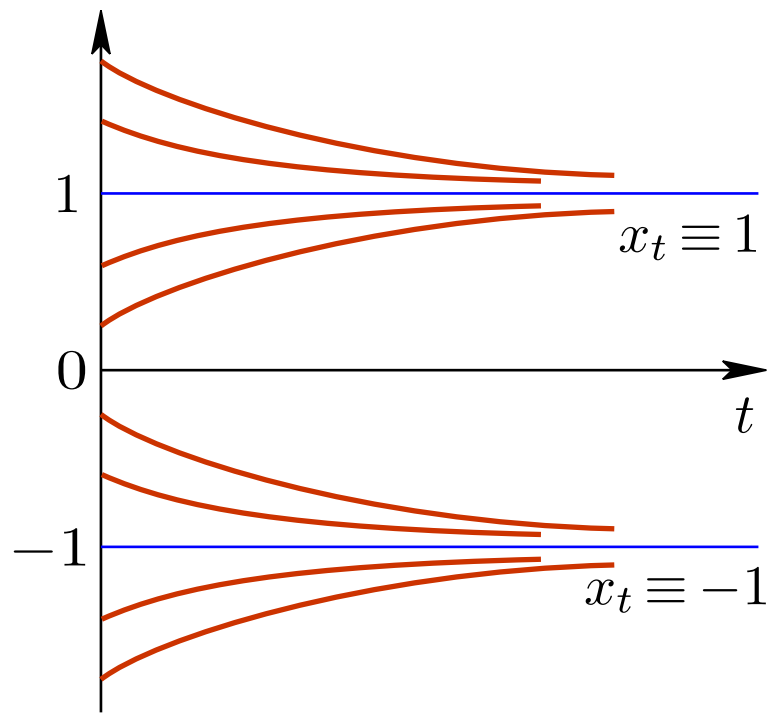
**7.** Обозначим через  $x_t$  некоторую “усредненную” земную температуру в момент  $t$ .

Хотелось бы иметь при всех значениях  $t$  уравнение для  $x_t$ .

Понятно, что это уравнение **не может быть линейным**.

Имея в виду, что должно быть **ДВА состояния** (“ледниковое” и “нормальное”), рассмотрим уравнение

$$dx_t = x_t(1 - x_t^2) dt, \quad x_0 \in \mathbb{R} \quad (1)$$



У этого уравнения **ДВА**  
**аттрактора:**  $x = -1$  и  $x = 1$ ,  
а нуль – неустойчивая точка.

При этом при  $t \rightarrow \infty$

- все траектории с начальным состоянием  $x_0 \in (0, \infty)$  сходятся к  $x \equiv 1$ ,
- а траектории с  $x_0 \in (-\infty, 0)$  сходятся к  $x \equiv -1$ .

Так что переходов из области  $(0, \infty)$  в область  $(-\infty, 0)$  и наоборот не будет.

Однако если ввести в правую часть уравнения для  $x_t$  случайную составляющую типа “**белого шума**” (“производная” броуновского движения), то получим возможность перехода из  $(0, \infty)$  в область  $(-\infty, 0)$  и наоборот. Иначе говоря, рассмотрим уравнение

$$dx_t = x_t(1 - x_t^2) dt, + \sigma dB_t$$

Оказывается, что среднее время перехода из состояния  $x > 0$  в левую область  $(-\infty, 0)$  при малых  $\sigma > 0$  имеет вид

$$m(x) \approx \sqrt{2} \pi \exp\left\{\frac{1}{2\sigma^2}\right\} \quad \text{(формула Крамерса)}$$

Введем в предыдущее уравнение еще одну составляющую:

$$\varepsilon \cos \omega t, \quad \text{где} \quad \omega = \frac{2\pi}{10^5}.$$

Тогда решения уравнения

$$dx_t = \left[ x_t(1 - x_t^2) + \varepsilon \cos \omega t \right] dt + \sigma dB_t$$

будут при подходящем  $\sigma > 0$

**вести себя “ПОЧТИ” СИНХРОННО с  $\cos \omega t$**

Это подходящее значение  $\sigma$  трудно найти аналитически, но численно такое значение находится (детали см. в гл. 34, § 10).

