



# Math-Net.Ru

Общероссийский математический портал

В. М. Логинов, Средняя скорость стохастически ускоренной заряженной частицы,  
*Письма в ЖТФ*, 1992, том 18, выпуск 7, 63–66

<https://www.mathnet.ru/pjtf4259>

Использование Общероссийского математического портала Math-Net.Ru подразумевает, что вы прочитали и согласны с пользовательским соглашением

<https://www.mathnet.ru/rus/agreement>

Параметры загрузки:

IP: 18.97.9.175

17 мая 2025 г., 22:31:48



01

© 1992

## СРЕДНЯЯ СКОРОСТЬ СТОХАСТИЧЕСКИ УСКОРЕННОЙ ЗАРЯЖЕННОЙ ЧАСТИЦЫ

В.М. Л о г и н о в

Эффект стохастического разгона заряженных частиц флуктуациями электрических и магнитных полей является одним из ярких физических примеров трансформации хаотических форм движений в направленные. Изучение подобной организации движений в системе заряженная частица+флуктуирующее электромагнитное поле проводилось в рамках различных моделей и представлений (см., например, [1, 2]). Многие важные вопросы были изучены в рамках одномерной модели [3-5], в частности, известный механизм стохастического ускорения Ферми.

В данном сообщении в рамках одномерной модели анализируется динамика стохастического ускорения частицы массы  $m$  и заряда  $q$  в случайно-неоднородном электрическом поле  $E(x)$ , моделируемым гауссовским шумом с произвольным законом спада корреляций. Показано, что "эволюция" средней скорости происходит аналогично процессу изменения температурного поля в полуограниченном стержне, один конец которого поддерживается при заданной температуре. При этом в качестве временной переменной выступает координата, связанная с коррелятором поля, а пространственной - кинетическая энергия частицы на входе в слой стохастической среды. Проведено также рассмотрение частиц, захваченных флуктуациями поля и определена граница области запрета для проникновения частицы в стохастический слой.

Выражение для скорости  $V(x)$  частицы в точке  $x$ , отвечающее отдельным реализациям случайного поля  $E(x)$ , имеет вид

$$v(x) = \pm \sqrt{\frac{2}{m} (\varepsilon + q \int_0^x E(y) dy)}, \quad (1)$$

где  $\varepsilon = \frac{mv_0^2}{2}$  - кинетическая энергия частицы в точке  $x=0$ , рассматриваемой в качестве границы стохастического слоя (т. е. слоя  $x > 0$ , занятого флуктуирующим полем  $E(x)$ ). Примем, что среднее  $\langle E(x) \rangle = 0$  и автокорреляционная функция поля  $k(|x-y|) = \langle E(x)E(y) \rangle$  произвольна и зависит лишь от разности аргументов. Здесь и далее угловые скобки означают усреднение по ансамблю реализаций гауссова поля  $E(x)$ .

Пролетные частицы. Будем называть пролетными те частицы, у которых скорость задается выражением

$$v(x) = \pm \sqrt{\frac{2}{m} \left( \varepsilon + q \int_0^x E(y) dy \right) \theta \left( \varepsilon + q \int_0^x E(y) dy \right)}, \quad (2)$$

где  $\theta(z) = \begin{cases} 1, & z > 0 \\ 0, & z < 0 \end{cases}$ . Определим среднюю скорость пролетной частицы. Для этого воспользуемся результатом работы [6], в которой было выведено уравнение движения для среднего от некоторой функции  $\bar{\phi} = \bar{\phi} \left( z + \alpha \int_0^z E(y) dy \right)$  по гауссовой мере процесса  $E$ , где  $z$  — переменная, статистически несвязанная с  $E$ ,  $\alpha$  — параметр. Это уравнение имеет вид

$$\frac{\partial \psi(x, z)}{\partial x} = \alpha^2 \mathcal{D}(X) \frac{\partial^2 \psi(x, z)}{\partial z^2}, \quad (3)$$

где обозначено  $\psi(x, z) = \langle \phi \rangle$  и

$$\mathcal{D}(x) = \int_0^x dy \int_0^y k(y - y_1) dy_1.$$

Среднее  $\psi(x, z)$  в пространстве переменных  $(x, z)$  задает некоторый диффузионный процесс. При этом существенно, что коэффициент диффузии  $\mathcal{D}(x)$  является переменным, зависит от „времени“  $x$  и непосредственно определяется видом корреляционной функции поля  $E(x)$ . Легко видеть, что скорость частицы, определяемая зависимостью (2), относится к классу функции  $\phi$ . Поэтому эволюция средней скорости описывается уравнением (3), где следует положить  $z = \xi$  и  $\alpha = q$ . Это уравнение еще более упрощается и сводится к уравнению диффузии с постоянными коэффициентами при введении новой „временной“ координаты  $\tau = \tau(x) = \mathcal{D}(x)$ .

Выпишем явный вид начальных (при  $\tau = 0$ ) и граничных (при  $\xi = 0$ ) условий для средней скорости частицы

$$\langle v(0, \varepsilon) \rangle = \pm \sqrt{\frac{2}{m}} \varepsilon \quad \langle v(x, 0) \rangle = \pm \sqrt{\frac{|q|}{\pi m}} \Gamma\left(\frac{3}{4}\right) \sqrt[4]{\tau},$$

где  $\Gamma(x)$  — гамма-функция.

Если трактовать переменные  $\tau$  и  $\xi$  соответственно как время и пространственную координаты, то рассматриваемая задача совпадает с задачей о распространении тепла в полуограниченном стержне, один конец которого поддерживается при фиксированной температуре (закон изменения „температуры“ определяется зависимостью  $\langle v(\tau, 0) \rangle$ ). Решение такой задачи хорошо известно. Используя

явный вид начальных и граничных условий (4), получаем

$$\begin{aligned} \langle v(\tau, \varepsilon) \rangle = & \pm \left( \frac{\sqrt{\pi}}{2q\sqrt{2m\tau}} \varepsilon^{3/2} \exp\left(-\frac{\varepsilon^2}{8q^2\tau}\right) \left[ I_{-1/4}\left(-\frac{\varepsilon^2}{8q^2\tau}\right) + \right. \right. \\ & \left. \left. + I_{3/4}\left(-\frac{\varepsilon^2}{8q^2\tau}\right) \right] + \frac{2\sqrt{|q|}}{\pi\sqrt{m}} \Gamma(3/4) \int_{\varepsilon/2q\sqrt{\tau}}^{\infty} \times \right. \\ & \left. \times \left( \tau + \frac{\varepsilon^2}{4q^2\xi^2} \right)^{1/4} \exp(-\xi^2) d\xi \right), \end{aligned} \quad (5)$$

где  $I_\nu(x)$  — модифицированная функция Бесселя. Выражение (5) является точным и полностью решает задачу об изменении средней скорости пролетной частицы в зависимости от интенсивности флуктуаций электрического поля  $\bar{E}$  и параметров  $x$  и формы его спектральной функции (напомним, что  $\tau = D(x) = \int_0^x dy \int_0^y k(y-y_1) dy_1$ ).

Будем интересоваться величиной средней скорости, которую набирает частица на больших дистанциях. Рассмотрим простейший случай, когда поле  $E(x)$  является гауссовским белым шумом с коррелятором  $k(|x-y|) = 2D_0\delta(x-y)$ . Это ведет, как легко видеть, к линейной зависимости от  $x$  переменной  $\tau$ ,  $\tau = D_0x$ . Из (5) при  $\varepsilon^2 \ll 8q^2D_0x$  получаем

$$|\langle v(x, \varepsilon) \rangle| \approx \sqrt{\frac{|q|}{m}} \sqrt[4]{D_0x}. \quad (6)$$

Таким образом, с ростом дистанции, проходимой частицей в поле гауссовского белого шума, ее средняя скорость растет как  $x^{1/4}$ . Частица ускоряется флуктуациями поля.

**З а х в а ч е н н ы е ч а с т и ц ы.** Этому случаю отвечает отрицательное значение подкоренного выражения в (2). Возникает область запрета для проникновения частицы. Граница  $x_{cr}$  этой области определяется из равенства нулю, стоящего под знаком корня выражения и является решением следующего уравнения:  $\varepsilon^2 = 2q^2D(x_{cr})$ . Применительно к модели гауссовского белого шума имеем  $D(x_{cr}) = D_0x_{cr}$ . Отсюда граница области запрета определяется простой зависимостью

$$x_{cr} = \frac{\varepsilon^2}{2q^2D_0}. \quad (7)$$

Видно, что глубина проникновения частицы в область флуктуирующего поля тем больше, чем больше кинетическая энергия частицы на входе в слой и меньше интенсивность флуктуаций поля и заряд частицы  $q$ . В общем случае, произвольной спектральной зависимости флуктуаций, уравнение для  $x_{cr}$  является трансцендентным.

В заключение отметим, что из выражения (2) следует также, что характер функциональной зависимости от случайного поля  $E(x)$

сохраняется и для любых одноточечных моментов скорости частицы  $\langle v^k(x) \rangle$ ,  $k=2, 3, \dots$ . Следовательно, их эволюция в пространстве фазовых переменных  $(\mathcal{C}, \mathcal{E})$  также описывается уравнением вида (3). При этом отличие в поведении моментов обусловливается различием их начальных и граничных условий.

#### С п и с о к л и т е р а т у р ы

- [1] Цытович В.Н. Теория турбулентной плазмы. М.: Атомиздат, 1971. С. 423.
- [2] Топтыгин И.Н. Космические лучи в межпланетных магнитных полях. М.: Наука, 1983. С. 302.
- [3] Garrin R.F. // *Physica*. 1977. V. 88A. P. 434-454.
- [4] Ван Кампен Н.Г. Стохастические процессы в физике и химии. М.: Высшая школа, 1990. С. 376.
- [5] Loginov V.M. // *Physica Scripta*. 1989. V. 40. P. 449-450.
- [6] Логинов В.М. // *ЖТФ*. 1991. Т. 61. В. 4. С. 186-188.

Поступило в Редакцию  
30 декабря 1991 г.