

Статистическая геометрия двумерного хаотического переноса

И. В. Колоколов¹⁾

Институт теоретической физики им. Л.Д. Ландау РАН, 142432 Черногловка, Московская обл., Россия

Поступила в редакцию 8 июня 2010 г.

В задаче о хаотическом двумерном переносе вычисляется совместная функция распределения двух расстояний между тремя лагранжевыми частицами.

Статистика флуктуаций скорости в хаотическом течении существенно влияет на статистические свойства переносимых им объектов и полей (см. обзор [1] и ссылки там). На относительно малых расстояниях (меньших колмогоровской вязкой длины η , см. [2, 3]) или в условиях эластической турбулентности полимерных растворов [4] поле скорости является гладкой функцией координат. Для многих физических систем и процессов (скалярные примеси, химические реакции, магнитное динамо и т.д.) однородный перенос не играет роли. Он исключается переходом в систему координат, связанную с какой-нибудь лагранжевой частицей. В ее окрестности поле скорости $\mathbf{v}(\mathbf{r}, t)$ можно разложить в ряд Тэйлора. Если масштабы интересующих нас явлений малы в сравнении с длиной η , то можно ограничиться первым членом этого разложения [5]: $\mathbf{v}(\mathbf{r}, t) = \hat{\sigma}(t)\mathbf{r}$; покомпонентно:

$$v_j(\mathbf{r}, t) = \sigma_{ji}(t)r_i. \quad (1)$$

Здесь матрица градиентов скорости $\hat{\sigma}(t)$ – случайная функция времени t . Течение (1) осуществляет линейное отображение пространства на себя:

$$\mathbf{r} \longrightarrow \mathbf{r}(t) = \hat{W}(t)\mathbf{r}, \quad \hat{W}(t) = T \exp \left[\int_0^t d\tau \hat{\sigma}(\tau) \right]. \quad (2)$$

Знак $T \dots$ обозначает здесь хронологическое упорядочение. Известно [6] (см. также [1, 3]), что на достаточно больших временах для случайного процесса $\hat{\sigma}(t)$ общего положения длина вектора $\mathbf{r}(t)$ экспоненциально растет со временем, причем ляпуновская экспонента $\bar{\lambda} = t^{-1} \ln(\mathbf{r}^2(t)/\mathbf{r}^2)$ является самоусредняющейся величиной. Для качественного понимания целого ряда физических явлений в хаотических потоках (перемешивание [7–11], магнитное динамо [12–14]) достаточно только этого утверждения. Однако во многих случаях физические наблюдаемые определяются статистическими свойствами элементов матрицы $\hat{W}(t)$. Они же, в свою очередь, зависят от характеристик случайного процесса $\hat{\sigma}(t)$. Сю-

да относятся, в первую очередь, многоточечные корреляционные функции переносимых полей [15–17] и моменты их градиентов [18, 19]. Также непосредственно измеримы геометрические свойства комплексов, построенных из близких лагранжевых частиц. Для функции распределения логарифмов расстояний между двумя такими частицами негауссовыми могут быть лишь достаточно далекие хвосты [1, 8, 10]. Для трех лагранжевых маркеров совместная функция распределения расстояний между ними нетривиальна и для типичных событий.

В данной работе мы вычислим такую функцию распределения для двумерного несжимаемого ($\text{Tr} \hat{\sigma}(t) = 0$) потока с гауссовой статистикой элементов $\hat{\sigma}(t)$:

$$\langle \sigma_{jk}(t) \sigma_{lm}(t') \rangle = \mathcal{G} (3\delta_{jt}\delta_{km} - \delta_{jm}\delta_{kl} - \delta_{jk}\delta_{lm}) \delta(t - t'). \quad (3)$$

Вес усреднения, соответствующий коррелятору (3), имеет вид

$$\mathcal{D}\hat{\sigma}(\tau) \exp \left\{ -\frac{1}{16\mathcal{G}} \int d\tau [3\text{Tr}(\hat{\sigma}\hat{\sigma}^T) + \text{Tr}(\hat{\sigma}^2)] \right\}. \quad (4)$$

Для эволюционной матрицы $\hat{W}(t)$ используем параметризацию Ивасава:

$$\hat{W}(t) = \hat{R}(\varphi) \begin{pmatrix} e^\rho & 0 \\ 0 & e^{-\rho} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & \chi(t) \\ 0 & 1 \end{pmatrix}, \quad (5)$$

где $\hat{R}(\varphi)$ – матрица двумерных вращений. Подстановка $\hat{\sigma} = \dot{\hat{W}}\hat{W}^{-1}$, где $\dot{\hat{W}}$ представлена в виде (5), в меру (4) и интегрирование по вращениям $\hat{R}(\varphi(\tau))$ приводит меру усреднения к виду [18, 19]

$$\mathcal{N} e^{-Dt/2} \mathcal{D}\chi \mathcal{D}\rho \left(\prod_\tau e^{2\rho(\tau)} \right) \times \exp \left\{ -\frac{1}{2\mathcal{G}} \int_0^t d\tau \left(\dot{\rho}^2 + \frac{1}{4} e^{4\rho} \dot{\chi}^2 \right) + \rho(t) \right\}. \quad (6)$$

Ультралокальное произведение по τ и последнее слагаемое в экспоненте в (6) происходят из якобиана

¹⁾ e-mail: kolokol@itp.ac.ru

перехода к переменным ρ и χ . Вес усреднения по траекториям (6) имеет вид меры Фейнмана–Каца, и функция распределения $\mathcal{P}(\chi, \rho, t)$ параметров χ и ρ удовлетворяет, таким образом, уравнению

$$\partial_t \mathcal{P} = \frac{\mathcal{G}}{2} [e^\rho (\partial_\rho^2 + 4e^{-4\rho} \partial_\chi^2) e^{-\rho} - 1] \mathcal{P}. \quad (7)$$

Решение эволюционной задачи (7) с начальным условием $\mathcal{P}(\chi, \rho, t=0) = \delta(\rho)\delta(\chi)$ находится явно; преобразование Фурье по переменной χ сводит ее к евклидовской квантовой механике с экспоненциальным потенциалом

$$\begin{aligned} \mathcal{P}(\chi, \rho, t) &= \exp(-\mathcal{G}t/2) e^\rho \int \frac{dq}{2\pi} e^{iq\chi} F(\rho, q, t), \\ \partial_t F &= (\partial_\rho^2 - 4q^2 e^{-4\rho}) F, \end{aligned} \quad (8)$$

с собственными функциями гамильтониана $\propto K_{i\nu}(|q|e^{-2\rho})$, где $K_{i\nu}(z)$ – функции Макдональда, так что

$$\begin{aligned} F(\rho, q, t) &= \\ &= \frac{2}{\pi^2} \int_{-\infty}^{+\infty} d\nu \nu \operatorname{sh} \pi \nu K_{i\nu}(|q|e^{-2\rho}) K_{i\nu}(|q|) \exp(-2\mathcal{G}\nu^2 t). \end{aligned} \quad (9)$$

Используя интегральное представление функций Макдональда [20], можно выполнить обратное фурье-преобразование по переменной χ ; окончательный результат может быть представлен в следующем виде:

$$\begin{aligned} \mathcal{P}(\chi, \rho, t) &= \exp(-\mathcal{G}t/2) \frac{e^{2\rho}}{8(\pi\mathcal{G}t)^{3/2}} \Phi(z), \\ z &= \operatorname{ch} 2\rho + \chi^2 e^{2\rho}/2, \end{aligned} \quad (10)$$

где функция $\Phi(z)$ определена через интегральное представление:

$$\Phi(z) = \int_{s_0(z)}^{\infty} \frac{ds s}{\sqrt{\operatorname{ch} s - z}} \exp\left(-\frac{s^2}{8\mathcal{G}t}\right), \quad s_0(z) = \operatorname{arccch} z. \quad (11)$$

Интегрирование полной функции распределения $\mathcal{P}(\chi, \rho, t)$ по $d\chi$ воспроизводит хорошо известный результат [1, 21], обычно выражаемый в терминах функции распределения $p(\lambda, t)$ для флуктуирующего ляпуновского показателя $\lambda = \rho/t$:

$$p(\lambda, t) = \sqrt{\frac{t}{2\pi\mathcal{G}}} \exp\left[-\frac{t}{2\mathcal{G}}(\lambda - \mathcal{G})\right], \quad (12)$$

имеющей гауссов вид. Наше полное выражение (10) будет выглядеть более симметрично, если его переписать в виде совместного распределения в момент

времени t длин l_1 и l_2 двух векторов, образованных тремя лагранжевыми частицами из нашего потока: $l_{1,2} = |\hat{W}(t)\mathbf{r}_{1,2}|$. Если в начальный момент времени эти векторы имели единичную длину и были взаимно перпендикулярны: $|\mathbf{r}_{1,2}| = 1, (\mathbf{r}_1\mathbf{r}_2) = 0$, для вероятности обнаружить значения (l_1, l_2) имеет место равенство

$$P(l_1, l_2) dl_1 dl_2 = \frac{l_1 l_2 dl_1 dl_2}{\sqrt{l_1^2 l_2^2 - 1}} \Phi\left(\frac{l_1^2 + l_2^2}{2}\right). \quad (13)$$

Возвращаясь к функции распределения (10) параметров ρ и χ , рассмотрим асимптотику $\rho \gg 1$, определяющую средние от наблюдаемых в задаче о кинематическом динамо [1, 13, 14] и некоторых задачах о пассивном переносе [11, 18]:

$$\mathcal{P}(\chi, \rho, t) \approx \frac{1}{4\pi\mathcal{G}t\sqrt{\rho}} (1 + \chi^2)^{-\frac{1}{2} - \frac{\rho}{2\mathcal{G}t}} \exp\left[-\frac{\rho^2}{2\mathcal{G}t} + \rho\right]. \quad (14)$$

Данное выражение является явной иллюстрацией явления “замерзания” переменной χ на больших временах: при вычислении средних от положительных степеней параметра растяжения $\exp(a\rho)$, $a > 0$, доминирующий вклад в интегрирование по ρ дает окрестность точки $\rho = \mathcal{G}t(1 + a)$, и статистика переменной χ оказывается эффективно от времени не зависящей. Отсутствие особенностей в этой эффективной функции распределения весьма существенно для универсальности корреляционных функций, вычисленных в работах [11, 13, 15, 17].

Автор благодарен Я.Г. Синаю за интерес к работе и С.С. Вергелесу, В.В. Лебедеву и М.В. Черткову за полезные замечания. Работа выполнена при поддержке Российского фонда фундаментальных исследований, грант # 09-02-01346-а, и ФЦП “Кадры”.

1. G. Falkovich, K. Gawedzki, and M. Vergassola, *Rev. Mod. Phys.* **73**, 913 (2001).
2. Л. Д. Ландау, Е. М. Лифшиц, *Гидродинамика*, М.: Физматлит, 2003.
3. U. Frisch, *Turbulence: The legacy of A. N. Kolmogorov*, Cambridge University Press, Cambridge, 1995. (Перевод: У. Фриш, *Турбулентность. Наследие А. Н. Колмогорова*, М.: Фазис, 1998).
4. A. Groisman and V. Steinberg, *Nature* **405**, 53 (2000).
5. G. K. Batchelor, *J. Fluid. Mech.* **5**, 113 (1959).
6. H. Furstenberg, *Trans. Amer. Math. Soc.* **108**, 377 (1963).
7. B. Shraiman and E. Siggia, *Phys. Rev. E* **49**, 2912 (1994).

8. M. Chertkov, G. Falkovich, I. Kolokolov, and V. Lebedev, *Phys. Rev. E* **51**, 5609 (1995).
9. D. Bernard, K. Gawedzki, and A. Kupiainen, *J. Stat. Phys.* **90**, 519 (1998).
10. E. Balkovsky and A. Fouxon, *Phys. Rev. E* **60**, 4164 (1999).
11. M. Chertkov, I. Kolokolov, and V. Lebedev, *Phys. Fluids* **19**, 101703 (2007).
12. С. А. Молчанов, А. А. Рузмайкин, Д. Д. Соколов, *УФН* **145**, 593 (1985).
13. M. Chertkov, G. Falkovich, I. Kolokolov, and M. Vergassola, *Phys. Rev. Lett.* **83**, 4065 (1999).
14. V. R. Kogan, I. V. Kolokolov, and V. V. Lebedev, *J. Phys. A: Math. Theor.* **43**, 182001, (2010).
15. E. Balkovsky, M. Chertkov, I. Kolokolov, and V. Lebedev, *Письма в ЖЭТФ* **61**, 1012 (1995).
16. A. Celani and M. Vergassola, *Phys. Rev. Lett.* **86**, 424 (2001).
17. S. S. Vergeles, *ЖЭТФ* **129**, 777 (2006).
18. M. Chertkov, G. Falkovich, and I. Kolokolov, *Phys. Rev. Lett.* **80**, 2121 (1998).
19. A. Gamba, I. Kolokolov, *J. of Stat. Phys.* **94**, 759 (1999).
20. Г. Бейтмен, А. Эрдейи, *Высшие трансцендентные функции*, т.2, М.: Наука, 1974.
21. M. Chertkov, Y. Fedorov, and I. Kolokolov, *J. of Phys. A* **27**, 4925 (1994).