

КОРОТКОВОЛНОВАЯ АСИМПТОТИКА СПЕКТРА ТУРБУЛЕНТНОСТИ БЮРГЕРСА

С.Л. Шалимов

Объединенный институт физики Земли
123810 Москва, Россия

Поступила в редакцию 15 декабря 1997 г.

После переработки 13 февраля 1998 г.

С использованием структурной функции третьего порядка получено асимптотическое выражение для стационарного спектра энергии в диссипативной области турбулентности Бюргерса, возбуждаемой случайной внешней силой. Показано, что в отличие от случая турбулентности, описываемой однородным уравнением Бюргерса, спектр содержит параметр, характеризующий перекачку энергии в мелкомасштабную область.

PACS: 47.27.Gs

Важным примером возникновения стационарной турбулентности служит турбулентность Бюргерса (ТБ), возбуждаемая случайной внешней силой и описываемая неоднородным одномерным уравнением Бюргерса

$$\frac{\partial u}{\partial t} + u \frac{\partial u}{\partial x} = \nu \frac{\partial^2 u}{\partial x^2} + f(x, t), \quad (1)$$

где $f(x, t)$ – гауссово поле с корреляционной функцией

$$\langle f(x, t) f(x + r, t + s) \rangle = F(r) \delta(s).$$

Сравнительно недавно [1] был проведен численный эксперимент, где в результате решения уравнения (1) исследован спектр в диссипативной области ТБ, который был сопоставлен с известным (см., например, [2]) асимптотическим выражением для спектра ТБ в этой области

$$E(k) = \frac{2\pi\nu^2}{L} \exp\left(-\frac{\pi\nu}{V}k\right), \quad (2)$$

где L – внешний масштаб, ν – кинематическая вязкость, V – скачок скорости на ударной волне. Было показано [1], что с ростом волнового числа в диссипативной области численное решение убывает быстрее, чем асимптотика (2).

Заметим, что последняя формула получена из однородного уравнения Бюргерса. Мелкомасштабный спектр (2) в этом случае характеризуется крупномасштабными параметрами, но не содержит никаких сведений о передаче энергии по спектру. В отличие от формы спектра (2), в настоящей работе аналитически получено асимптотическое выражение для стационарного спектра в диссипативной области ТБ, описываемой уравнением (1), которое содержит параметр, характеризующий перекачку энергии в мелкие масштабы. Наличие этого параметра позволяет интерпретировать более быстрое убывание спектра в диссипативной области.

Для корреляционной функции статистически однородной стационарной турбулентности из уравнения (1) следует соотношение, аналогичное уравнению Кармана – Ховарта теории гидродинамической турбулентности [3,4]

$$\frac{1}{6} \frac{\partial S_3(r)}{\partial r} - \nu \frac{\partial^2 S_2(r)}{\partial r^2} = -(\langle f(x)u(x+r) \rangle + \langle f(x+r)u(x) \rangle), \quad (3)$$

где $S_n(r) = \langle [u(x+r) - u(x)]^n \rangle$. Правую часть (3) можно выразить через коррелятор внешней силы, используя формулу Фуруцу – Новикова [5]

$$\langle fu[f] \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \langle f(x, t) \overline{f(x_1, t_1)} \rangle \left\langle \frac{\delta u[f]}{\delta f(x_1, t_1) dx_1 dt_1} \right\rangle dx_1 dt_1,$$

с учетом

$$\frac{\delta u(x, t)}{\delta f(x_1, t) dx_1 dt} = \frac{1}{2} \delta(x_1 - x).$$

В результате после интегрирования (3) получим

$$S_3 = 6\nu \frac{\partial S_2}{\partial r} - 6 \int_0^r F(r') dr', \quad (4)$$

причем коррелятор внешней силы можно записать в виде [5]

$$F(r) = 2\epsilon \phi(r/L),$$

где L – внешний масштаб турбулентности, $\phi(r/L)$ – безразмерная функция, такая, что при $L \rightarrow \infty$: $\phi(r/L) \rightarrow \phi(0) = 1$, $\epsilon \equiv \nu < (\partial u / \partial r)^2 \rangle = \langle fu \rangle$ – средняя скорость диссипации энергии, которая определяет статистические свойства случайной внешней силы f .

Раскладывая функцию $\phi(r/L)$ в ряд и учитывая четность, из (4) при $r \ll L$ получим

$$S_3 = 6\nu \frac{\partial S_2}{\partial r} - 12\epsilon r \left(1 - \frac{1}{3} \left(\frac{r}{L} \right)^2 + O\left(\frac{r}{L} \right)^4 \right). \quad (5)$$

Используя параметр $S = \langle (\partial u / \partial r)^3 \rangle / \langle (\partial u / \partial r)^2 \rangle^{3/2}$ – асимметрию поля скорости в пределе $r \rightarrow 0$, имеем

$$S_3 = -S \left(\frac{\epsilon}{\nu} \right)^{3/2} r^3 + O(r^5). \quad (6)$$

Из (5) и (6) находим

$$S_2 = -\frac{S}{24\nu} \left(\frac{\epsilon}{\nu} \right)^{3/2} r^4 - \frac{\epsilon}{6\nu L^2} r^4 + \left(\frac{\epsilon}{\nu} \right) r^2 + O(r^6), \quad (7)$$

если асимметрию можно считать постоянной величиной, чему можно удовлетворить для стационарной турбулентности, возбуждаемой случайной внешней силой, при $r \ll \delta = \nu / \langle u^2 \rangle^{1/2}$, где δ – характерный масштаб ударной волны (то есть в данном случае – масштаб диссипации) [2]. Заметим, что асимметрия поля скоростей соответствует наличию нелинейного взаимодействия между модами, что приводит к формированию инерционной и диссипативной областей спектра [3]. В отсутствие асимметрии спектр будет состоять из дельта-функций и ее производных в источнике (это следует из (5) при достаточно большом масштабе L и связи S_2 со спектром энергии; см. ниже).

Структурная функция S_2 связана с корреляционной функцией по формуле $S_2 = 2[B(0) - B(r)]$, откуда с учетом (7) в безразмерном виде получим

$$\hat{B}(\hat{r}) = \frac{B(r)}{B(0)} = 1 - \hat{S}_2 = 1 - \beta^2 \left(\hat{r}^2 - \frac{\hat{r}^4}{\alpha^2} \right) + O(\hat{r}^6), \quad (8)$$

где $\hat{r} = r/\delta$, $\hat{S}_2 \equiv S_2/2u_0^2$, $u_0^2/2$ - средняя энергия, $L = u_0^3/\epsilon$, $1/\alpha^2 = (S/24)(\delta^2\epsilon^{1/2}/\nu^{3/2}) + (1/6)(\delta/L)^2$, $\beta^2 = (1/2)(\delta^2\epsilon^{1/3}/L^{2/3}\nu)$.

В свою очередь, нормированный спектр энергии связан с корреляционной функцией по формуле

$$\hat{E}(\hat{k}) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \exp(-i\hat{k}\hat{r}) \hat{B}(\hat{r}) d\hat{r}. \quad (9)$$

Здесь подынтегральная функция \hat{B} представлена знакпеременным рядом (8). Применяя преобразование $w = \hat{r}^2/(\gamma + \hat{r}^2)$, $\hat{r}^2 = \gamma w/(1-w)$, где γ - некоторая постоянная, или с помощью паде-аппроксимации [6] можно показать, что радиус сходимости этого ряда определяется расстоянием до ближайшей особой точки, которая находится на отрицательной действительной оси \hat{r}^2 .

Поскольку при $\hat{r} > 1$ (что соответствует инерционному интервалу) имеем [2] $\hat{S}_2 \sim C\hat{r}$, то сращивание асимптотических разложений (см., например, [3,7]) позволяет рассматривать разложение \hat{S}_2 в (8) как внутреннее разложение функции $\hat{S}_2 = \hat{r}^2/(1 + 2\hat{r}^2/\alpha^2)^{1/2}$. Заметим, что для сращивания более высокого порядка необходимы последующие члены ряда [8], однако, учитывая, что для вещественного $\hat{r} = O(\alpha)$ полученная аппроксимация является вполне определенной функцией, и интересуясь только далекой диссипативной областью спектра, можно полагать, что уточнение аппроксимации не будет заметно сказываться на форме спектра из-за довольно резкого его изменения в сторону больших волновых чисел.

Следовательно, используя последнее выражение для \hat{S}_2 , получаем

$$\hat{B}(\hat{r}) = 1 - \beta^2 \frac{\hat{r}^2}{(1 + 2\hat{r}^2/\alpha^2)^{1/2}}.$$

Ограничиваясь только диссипативной областью спектра и пренебрегая влиянием источника, можно написать

$$\hat{E}(\hat{k}) \sim \beta^2 \frac{1}{2\pi} \frac{\partial^2}{\partial \hat{k}^2} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\exp(-i\hat{k}\hat{r})}{(1 + 2\hat{r}^2/\alpha^2)^{1/2}} d\hat{r} = \frac{\alpha^3 \beta^2}{2^{3/2} \pi} \left(K_0(k_1) + \frac{1}{k_1} K_1(k_1) \right), \quad (10)$$

где $k_1 = \alpha\hat{k}/\sqrt{2}$; K_ν - модифицированная функция Бесселя порядка ν . При $k_1 \gg 1$ получим искомую асимптотику спектра

$$\hat{E}(\hat{k}) \sim \frac{\alpha^3 \beta^2 \sqrt{\pi}}{4} \left(\frac{1}{k_1^{1/2}} + \frac{1}{k_1^{3/2}} \right) \exp(-k_1), \quad (11)$$

или

$$E(k) \sim \frac{\sqrt{\pi} \alpha^3 \delta^2 \epsilon}{8\nu} \left(\frac{1}{(\alpha\delta k/\sqrt{2})^{1/2}} + \frac{1}{(\alpha\delta k/\sqrt{2})^{3/2}} \right) \exp(-\alpha\delta k/\sqrt{2}), \quad (12)$$

где $\alpha = 1/\sqrt{(S/24)(\delta^2 \epsilon^{1/2}/\nu^{3/2}) + (1/6)(\delta/L)^2}$, δ – масштаб диссипации.

Из формулы (12) видно, что для достаточно мелкомасштабных флуктуаций отношение показателя экспоненты в спектре (12) к показателю экспоненты для асимптотики (2) оказывается порядка $(LV/S^2\nu)^{1/4} > 1$ (обычно $S \sim 0.5$ [3]), что указывает, во-первых, на принципиальную зависимость формы спектра от асимметрии, а во-вторых, – на более быстрое спадание спектра с ростом k и позволяет интерпретировать результаты численного эксперимента [1].

Таким образом, можно сделать вывод, что в диссипативной области форма спектра однородной стационарной ТБ со случайным источником определяется параметром асимметрии поля скорости.

-
1. S.S.Girimaji and Ye.Zhou, *Phys. Lett. A* **202**, 279 (1995).
 2. P.G.Saffman, in: *Topics in non-linear physics, Lectures on homogeneous turbulence*, Ed. N.J.Zabusky, Springer, Berlin, 1968.
 3. А.С.Монин, А.М.Яглом, *Статистическая гидромеханика*, т.2, Санкт-Петербург: Гидрометеоиздат, 1996.
 4. Л.Д.Ландау, Е.М.Лифшиц, *Теоретическая физика*, т.6, *Гидродинамика*, М.: Наука, 1986.
 5. Е.А.Новиков, *ЖЭТФ* **47**, 1919 (1964).
 6. G.A.Baker and P.Graves-Morris, *Pade approximants*, Addison-Wesley Publ. Comp., N.Y., 1981.
 7. L.Sirovich, L.Smith, and V.Yakhot, *Phys. Rev. Lett.* **72**, 344 (1994).
 8. J.D.Cole, *Perturbation methods in applied mathematics*, Blaisdell Publ. Comp., London, 1968.