

СТРУКТУРНАЯ ТУРБУЛЕНТНОСТЬ В МГД ТЕЧЕНИЯХ

В.П. Нартов, Х.И. Христов

В последнее время сильно возрос интерес к изучению стохастических режимов течений, и появилось множество теоретических подходов. Как известно, турбулентность в вязкой жидкости есть сугубо трехмерное течение, что создает трудности на пути теоретических исследований тонкой стохастической структуры. Одной из моделей, в которых может быть реализована двумерная турбулентность, являются МГД течения. В [1] показано, что достаточно сильное магнитное поле подавляет пульсации скорости в направлении силовых линий, т.е. турбулентность в МГД течении – существенно двумерная.

Уравнение, описывающее плоский слой смешения вязкой электропроводной жидкости в однородном магнитном поле, перпендикулярном плоскости течения (см. рис. I) не отличается от уравнения Навье-Стокса (см. [2]).

$$\frac{\partial \Delta \Psi}{\partial t} + \frac{\partial \Psi}{\partial y} \cdot \frac{\partial \Delta \Psi}{\partial x} - \frac{\partial \Psi}{\partial x} \cdot \frac{\partial \Delta \Psi}{\partial y} = \nu \Delta \Delta \Psi. \quad (1)$$

Разобъем функцию тока Ψ на осредненную и пульсационную составляющие

$$\frac{\partial \Delta \bar{\Psi}}{\partial t} + \frac{\partial \bar{\Psi}}{\partial y} \cdot \frac{\partial \Delta \bar{\Psi}}{\partial x} - \frac{\partial \bar{\Psi}}{\partial x} \cdot \frac{\partial \Delta \bar{\Psi}}{\partial y} = \nu \Delta \Delta \bar{\Psi} - \left\langle \frac{\partial \Psi'}{\partial y} \frac{\partial \Delta \Psi'}{\partial x} - \frac{\partial \Psi'}{\partial x} \frac{\partial \Delta \Psi'}{\partial y} \right\rangle. \quad (2)$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial \Delta \Psi'}{\partial t} + \frac{\partial \bar{\Psi}}{\partial y} \cdot \frac{\partial \Delta \Psi'}{\partial x} + \frac{\partial \Psi'}{\partial y} \cdot \frac{\partial \Delta \bar{\Psi}}{\partial x} + \frac{\partial \Psi'}{\partial y} \cdot \frac{\partial \Delta \Psi'}{\partial x} - \frac{\partial \bar{\Psi}}{\partial x} \cdot \frac{\partial \Delta \Psi'}{\partial y} - \frac{\partial \Psi'}{\partial x} \cdot \frac{\partial \Delta \bar{\Psi}}{\partial y} - \\ - \frac{\partial \Psi'}{\partial x} \cdot \frac{\partial \Delta \Psi'}{\partial y} = \nu \Delta \Delta \Psi'. \end{aligned} \quad (3)$$

Пульсационная составляющая Ψ' зависит от продольной координаты x двояким образом: локально и глобально. Причем зависимость от локальной координаты намного сильнее, чем от глобальной. Поэтому в уравнении (3) x будем понимать как локальную координату. Из

аналогичных соображений в уравнении (2) производными по x можно пренебречь по сравнению с производными по y . Следуя работе [6], будем искать автомодельное решение системы (2)-(3) в виде

$$\begin{aligned} \bar{\Psi} = U_\infty f(x) F(y), \quad \Psi' = U_\infty h(x) Q(\xi, \eta, \tau), \quad \xi = x/f(x), \quad \eta = y/f(x), \\ \tau = t U_\infty h(x)/f(x)^2, \quad \left\langle \frac{\partial \Psi'}{\partial y} \frac{\partial \Delta \Psi'}{\partial x} - \frac{\partial \Psi'}{\partial x} \frac{\partial \Delta \Psi'}{\partial y} \right\rangle = \frac{U_\infty^2}{f^4} h^2 S'(\eta). \end{aligned}$$

Можно показать, что

$$f = \left(\frac{2\nu x}{U_\infty} \right)^{1/2}, \quad h = \left(\frac{2\nu^3 x}{U_\infty^3} \right)^{1/4}. \quad (4)$$

Подставляя это в (2) и (3), получим

$$\begin{aligned} -FF'' + S = F''' , \\ \frac{\partial Q}{\partial \tau} + \frac{\partial Q}{\partial \eta} \frac{\partial \Delta Q}{\partial \xi} - \frac{\partial Q}{\partial \xi} \frac{\partial \Delta Q}{\partial \eta} + Re \left[F' \frac{\partial \Delta Q}{\partial \xi} - F''' \frac{\partial Q}{\partial \xi} \right] = \frac{1}{Re} \Delta \Delta Q. \end{aligned} \quad (5)$$

Здесь "медленная" зависимость от x входит через $Re = (U_\infty x / \nu)^{1/4}$.

Будем рассматривать поле скорости как однородный случайный поток структур одинаковой формы, расположенных случайным образом вдоль ξ . Решение типа гауссова случайного потока для системы (5) невозможно из-за нелинейности. В [4] показано, что наиболее адекватным в случае нелинейных систем является цуассоновский процесс. Также предложено функциональное разложение типа Вольтерра-Винера с цуассоновской базисной функцией. Ограничиваюсь первым членом ряда Цуассона-Винера, имеем

$$Q(\xi, \eta, \tau) = \int_{-\infty}^{\tau} H(\xi - c\tau - z, \eta) [\Phi(z) - \gamma] dz,$$

где $\Phi(z)$ – случайная функция плотности (см. [4], [5]), а $\gamma \equiv \langle f(z) \rangle$. Система (5) принимает вид

$$\begin{aligned} -FF'' - \gamma \int_{-\infty}^{\tau} \frac{\partial H}{\partial z} \Delta H dz = F''' , \\ [ReF' - C + \frac{\partial H}{\partial \eta}] \frac{\partial H}{\partial \xi} - [ReF''' + \frac{\partial \Delta H}{\partial \eta}] \frac{\partial H}{\partial \xi} = \frac{1}{Re} \Delta \Delta H . \end{aligned} \quad (6)$$

Границные условия:

$$\begin{aligned} H', H = 0 & \text{ при } \xi, \eta \rightarrow \pm \infty, F' = 1 & \text{ при } \eta \rightarrow \infty, \\ F' = 0 & \text{ при } \eta \rightarrow -\infty, F = 0 & \text{ при } \eta = 0 . \end{aligned} \quad (7)$$

Основной особенностью граничной задачи (6), (7) оказывается то, что она является задачей на бифуркацию, т.е. всегда присутствует тривиальное решение $H = 0$. Для решения этой задачи применяется метод, описанный в [3], и, действительно, была обнару-

жена бифуркация и появление стохастического решения. На рис. 2 показано Рейнольдсово напряжение, порожденное стохастическими пульсациями. На рис. 3 показана форма одиночной когерентной структуры.

1. Водин А.Д., Колесников Ю.Б., Лиелаусис О.А., Платниек И.А. Двухмерная турбулентность в МГД-экспериментах.—В сб.: Модели в механике сплошной среды, ИТПМ СО АН СССР, Новосибирск, 1979.
2. Брановер Г.Г., Цинобер А.Б. Магнитная гидродинамика несжимаемых сред, Наука, М., 1970.
3. Христов Х.И., Нартов В.П. Бифуркация и появление стохастического решения в одной вариационной задаче, связанной с плоским течением Пуазеля.—В сб.: Численное моделирование в динамике жидкости, ИТПМ СО АН СССР, Новосибирск, 1973, с.124-144.
4. Christov C.I., Poisson-Wiener expansion in non-linear stochastic systems, Ann. Univ. Sofia, vol. 75, 1983 (to appear).
5. Christov C.I., A further development of the concept of random density function with application to Volterra-Wiener expansions, Comp. Rend. Bulg. Acad. Sci., vol.37, №12, 1984, (to appear).
6. Нартов В.П., Христов Х.И. Стохастический режим в течениях с медленным изменением структуры в продольном направлении.— В кн.: Моделирование процессов гидрогазодинамики и энергетики.— Новосибирск: Изд. ИТПМ СО АН СССР, 1985.

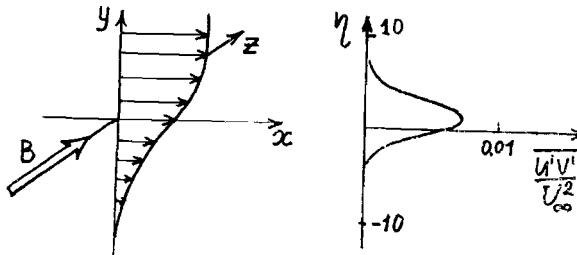


Рис. 1.

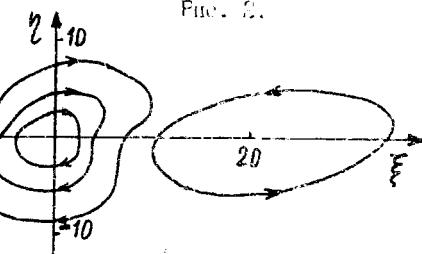


Рис. 2.

МАТЕМАТИЧЕСКОЕ МОДЕЛИРОВАНИЕ ЯВЛЕНИЙ ОТРИЦАТЕЛЬНОЙ ВЯЗКОСТИ В НЕОДНОРОДНОЙ ТУРБУЛЕНТНОСТИ

Ю.Н. Яненко, А.Ф. Курбацкий, Б.Ю. Скobelев

Изление отрицательной турбулентной вязкости в свободной турбулентной конвекции

Физико-математическое моделирование турбулентных конвективных движений в слое воды в условиях неустойчивой термической stratификации осуществлено с помощью замкнутой системы уравнений турбулентного переноса импульса и тепла (I), включающей дифференциальные уравнения для определения моментов третьего порядка (процессов турбулентной диффузии); см. также [1,2]. Отличительная особенность системы (I) от, например, модели турбулентного переноса [1], — в аппроксимациях релаксационного типа для корреляций третьего порядка с пульсациями давления, обладающих свойством необратимого затухания. В лабораторных опытах [3] турбулентные конвективные движения в слое воды возникали исключительно за счет плавучести. Источником термической конвекции в этих опытах служил постоянный поток тепла $\Phi_0 \equiv \langle \theta w \rangle_0$.