Доказательство гипотезы Хопфа о структуре турбулентности

В.В. Носов¹, В.П. Лукин¹, П.Г. Коваadlo², Е.В. Носов¹, А.В. Торгаев¹

¹ Институт оптики атмосферы им. В.Е. Зуева СО РАН, г.Томск

² Институт солнечно-земной физики СО РАН, г. Иркутск

По начальным значениям гидродинамических полей и соответствующим граничным условиям установить значения гидродинамических характеристик потока для любого последующего момента времени

по формулировкам А.А. Фридмана, Л.В. Келлера (1924)
и А.С. Монины, А.М. Яглома (1965):

Фридман А.А., Келлер Л.В.

Дифференциальные уравнения турбулентного движения сжимаемой жидкости // Фридман А.А. Избранные труды. М.: Наука, 1966. 462 с. С. 45-57. (пер. с нем. *Friedman A., Keller L.* Differentialgleichungen für die turbulente Bewegung einer kompressiblen Flüssigkeit // Proc. of the First Internat. Congress for Appl. Mech., Delft, Apr. 1924. The Netherlands, Delft: Technische Boekhandel en Drukkerij J. Waltman, Jr., 1925. S. 395–405.)

Монин А.С., Яглом А.М.

Статистическая гидромеханика. Т. 1. М.: Наука, 1965. 639 с.

Как известно, Осборну Рейнольдсу удалось так преобразовать гидродинамические уравнения движения вязкой однородной несжимаемой жидкости, что в эти полученные им уравнения входят только некоторые **осредненные значения компонент скорости и вместе с ними шесть величин, которые характеризуют состояние турбулентности в данном месте и в данное время.** Эти величины, таким образом, **представляют шесть новых неизвестных функций координат и времени,** и полученной Рейнольдсом системы уравнений недостаточно для того, чтобы из них и из начальных значений определить неизвестные функции.

В настоящей работе мы ставим перед собой следующую задачу: для дальнейшего развития идей Рейнольдса по возможности усовершенствовать систему величин, характеризующую турбулентность, так, чтобы **их значения для начального момента времени — вместе с относящимися к этому же моменту осредненными значениями кинематических и динамических элементов — были достаточны для получения соответствующих значений этих функций в каждый последующий момент времени.** При этом мы исследуем преимущественно турбулентность в атмосфере, рассматриваемой как идеальная сжимаемая жидкость.

ния гидродинамики позволяют **однозначно определить значения всех гидродинамических характеристик потока в любой будущий момент времени по начальным значениям гидродинамических полей (и соответствующим граничным условиям).** При этом в

Проблема стоит уже более 200 лет

The qualitative mathematical picture which the author conjectures to correspond to the known facts about hydrodynamic flow is this: **To the flows observed in the long run after the influence of the initial conditions has died down there correspond certain solutions of the Navier-Stokes equations. These solutions constitute a certain manifold $\mathfrak{M} = \mathfrak{M}(\mu)$ in phase space invariant under the phase flow. Presumably owing to viscosity $\mathfrak{M}$ has a finite number $N = N(\mu)$ of dimensions.** This effect of viscosity is most evident in the simplest case of μ sufficiently large. In this case $\mathfrak{M}$ is simply a single point, $N = 0$.

Эберхард Хопф
Eberhard Hopf

Hopf E. A mathematical example displaying features of turbulence

// Communications on Pure and Applied Mathematics. 1948. V. 1. №. 4. P. 303-322.

doi: 10.1002/CPA.3160010401

перевод:

Качественная математическая картина, которая, по предположению (гипотезе) автора, соответствует известным фактам о гидродинамическом потоке, такова: **потокам, наблюдаемым в долгосрочной перспективе после того, как влияние начальных условий ослабло, соответствуют определенные решения уравнений Навье-Стокса. Эти решения образуют определенное множество $M = M(\mu)$ в фазовом пространстве, инвариантном относительно фазового потока. Предположительно из-за вязкости M имеет конечное число $N = N(\mu)$ измерений. Этот эффект вязкости наиболее очевиден в простейшем случае, когда μ достаточно велико. В этом случае M - это просто одна точка, $N = 0$.**

А.С. Монин А.М. Яглом

2.7. Стохастичность [2]

Еще в конце 40-х годов Хопф (1948) высказал гипотезу о том, что все множество фазовых траекторий уравнений Навье—Стокса при $t \rightarrow \infty$ притягивается к конечномерному множеству. Для дву-

2.10. Начала теории когерентных структур [2]

Представление турбулентности при умеренных Re как пространственно-временного хаоса конечного числа $N(Re)$ взаимодействующих когерентных структур может служить физической расшифровкой упомянутой в начале п. 2.7 гипотезы Хопфа (1948) о конечномерности аттракторов в фазовом пространстве уравнений Навье—Стокса.

1. *Монин А.С.* Об определении когерентных структур // ДАН СССР. 1991. Т. 318. № 4. С. 853-856.
2. *Монин А.С., Яглом А.М.* Статистическая гидромеханика. Т.1. СПб.:Гидрометеиздат, 1992. 696с.
3. *Монин А.С.* О когерентных структурах в турбулентных течениях // Этюды о турбулентности. М.: Наука. 1994. С. 7-17.

Когерентная структура. Гармонический состав

Установлено [1], что когерентная структура – семейство синфазных вихрей, состоящее из:

- главного энергонесущего вихря и
- когерентных ему вихрей, которые являются продуктами дискретного каскадного распада главного вихря.

Когерентная структура является самокогерентной, или внутренне когерентной, т.е. когерентной внутри себя.

1. Носов В.В., Григорьев В.М., Ковадло П.Г., Лукин В.П., Носов Е.В., Торгаев А.В. Астроклимат специализированных помещений Большого солнечного вакуумного телескопа. Ч.2 // Оптика атмосферы и океана. 2008. Т.21. № 3. С.207–217.

Когерентная структура соответствует уединённому солитонному решению системы уравнений гидродинамики – уравнений Навье–Стокса:

$$\partial \mathbf{u} / \partial t + (\mathbf{u} \cdot \nabla) \mathbf{u} = -\rho^{-1} \nabla p + \nu \Delta \mathbf{u} + \mathbf{f}; \quad \nabla \cdot \mathbf{u} = 0$$

Когерентные структуры в турбулентных течениях могут быть воспроизведены путем численного решения уравнений гидродинамики [3, 4].

Описание мгновенных состояний турбулентной атмосферы уравнениями Навье–Стокса в настоящее время считается полностью оправданным [2].

2. Обухов А.М. Атмосферная турбулентность. 1964. С. 173–183 (пер. с англ. Должанского Ф.В.) // Турбулентность и динамика атмосферы. Л.: Гидрометеиздат, 1988. 414 с.
3. Монин А.С. О когерентных структурах в турбулентных течениях // Этюды о турбулентности. М.: Наука. 1994. С. 7-17.
4. Белоцерковский О.М. Численное моделирование в механике сплошных сред. М.: Физматлит, 1994. 448 с.

Колмогоровская турбулентность как сумма конечного числа когерентных структур

Показано [1], что

одномерный пространственный спектр
одной когерентной структуры

можно записать следующим образом

$$V(\kappa, \kappa_0) = c_v \kappa_0 \left[\kappa_0^2 + \kappa^2 \right]^{-\frac{4}{3}}$$

$$c_v = 0.514 C_T^2$$

$$V(\kappa, \kappa_0) \sim \kappa^{-8/3}$$

тогда, для семейства V

$\kappa_0 = 2\pi/L_0$ – параметр семейства

$$\partial V(\kappa, \kappa_0) / \partial \kappa_0 = 0 \Rightarrow \kappa_{0max} = (3/5)^{1/2} \kappa$$

Уравнение огибающей для семейства
спектров

$$V(\kappa, \kappa_{0max}) \approx 0.4 c_v \kappa^{-5/3}$$

$$\kappa = \frac{2\pi f}{v}, W(f) = \frac{4\pi}{v} V\left(\frac{2\pi f}{v}\right)$$

для семейства временных спектров

$$W_T(f) \sim f^{-8/3}$$

огибающая

$$W_T(f) \sim f^{-5/3}$$

Показано [1], что
верхняя огибающая суммы всех спектров
разных когерентных структур ($W_T \sim f^{-8/3}$),
имеющих различные
внешние масштабы турбулентности L_0 ,
соответствует спектру
колмогоровской турбулентности ($W_T \sim f^{-5/3}$).

1. Носов В.В., Григорьев В.М., Ковадло П.Г., Лукин В.П., Носов Е.В., Торгаев А.В. Когерентные структуры - элементарные составляющие атмосферной турбулентности // Изв.вузов. Физ. 2012. Т.55. №9/2. С.236-238.

Турбулентность как сумма конечного числа когерентных структур

Численное моделирование

Путем численного решения краевых задач гидродинамики с различными конфигурациями нагрева подстилающей поверхности исследовано формирование турбулентности в закрытом объеме в результате взаимодействия конечного числа когерентных структур [1]

1 нагретое пятно

2 нагретых пятна

4 нагретых пятна

N неоднородно нагретая поверхность

Конвективные ячейки над нагретой поверхностью

Показано [1], что каждое нагретое пятно порождает когерентную структуру с характерным размером и частотой главного вихря.

Увеличение теплового разнообразия приводит к удлинению колмогоровского участка спектра. Как видно, чем больше "хаоса", тем ближе теоретический спектр к колмогоровскому.

Временной частотный спектр флуктуаций температуры W_T в т. P05

1. Носов В.В., Лукин В.П., Носов Е.В., Торгаев А.В. Структура турбулентности над нагретыми поверхностями. Численные решения // Оптика атмосферы и океана. 2016. Т. 29. № 1. С. 23-30.

Колмогоровская турбулентность как временное среднее

В результате длительных метеоизмерений в атмосферном приземном слое рассчитаны 5485134 одномерных спектра турбулентных флуктуаций температуры W_T [1].

Распределение наклонов α 5 485 134 спектров.

Томск, январь–сентябрь 2021

Наклон α – показатель степени функции f^α , аппроксимирующей начальный участок инерционного интервала спектра $W_T(f) \sim f^\alpha$

— $\langle \alpha \rangle$ – среднее

- - - $\alpha_{\text{колм}}$ – наклон спектра колмогоровской турбулентности

Показано [2], что атмосферную турбулентность можно рассматривать как некогерентную смесь различных когерентных структур с несоизмеримыми частотами главных вихрей.

Показано [1], что среднее по всем выборкам значение наклона $\langle \alpha \rangle = -1,69$ практически совпадает со значением для колмогоровской турбулентности $\alpha_{\text{колм}} = -5/3 \approx -1,67$.

Таким образом, колмогоровская турбулентность соответствует временному среднему конечного числа некогерентных смесей [2] различных когерентных структур.

1. Носов В.В., Лукин В.П., Носов Е.В., Торгаев А.В. Определение типа атмосферной турбулентности по данным метеорологических измерений, поступающим в оперативном режиме // Оптика атмосферы и океана. 2024. Т.37. №7. С.563-571.

2. Носов В.В., Лукин В.П., Ковадло П.Г., Носов Е.В., Торгаев А.В. Оптические свойства турбулентности в горном пограничном слое атмосферы. Новосибирск: Изд-во СО РАН, 2016. 153 с.

Основные публикации

1. Носов В.В., Григорьев В.М., Коваadlo П.Г., Лукин В.П., Носов Е.В., Торгаев А.В. **Астроклимат специализированных помещений Большого солнечного вакуумного телескопа. Ч.2** // Оптика атмосферы и океана. 2008. Т. 21. № 3. С.207–217.
2. Носов В.В., Григорьев В.М., Коваadlo П.Г., Лукин В.П., Носов Е.В., Торгаев А.В. **Когерентные структуры - элементарные составляющие атмосферной турбулентности** // Изв.вузов. Физ. 2012. Т.55. № 9/2. С.236-238.
3. Носов В.В., Лукин В.П., Коваadlo П.Г., Носов Е.В., Торгаев А.В. **Оптические свойства турбулентности в горном пограничном слое атмосферы**. Новосибирск: Изд-во СО РАН, 2016. 153 с.
4. *Lukin V.P., Nosov V.V., Nosov E.V., Torgaev A.V. Causes of non-Kolmogorov turbulence in the atmosphere* // Applied Optics. 2016. V.55. № 12. P. B163–B168.
5. Носов В.В., Лукин В.П., Носов Е.В., Торгаев А.В. **Структура турбулентности над нагретыми поверхностями. Численные решения** // Оптика атмосферы и океана. 2016. Т.29. №1. С.23-30.
6. *Nosov V.V. Atmospheric Turbulence in the Anisotropic Boundary Layer*. In: Optical Waves and Laser Beams in the Irregular Atmosphere; Blaunshtein N., Kopeika N. (eds.); Boca Raton, Taylor & Francis Group, CRC Press: London, New York, USA. 2018; chapter 3. P.67–180.
7. Носов В.В., Лукин В.П., Коваadlo П.Г., Носов Е.В., Торгаев А.В. **Переменяемость колмогоровской и когерентной турбулентности в горном пограничном слое (обзор)** // Оптика атмосферы и океана. 2021. Т. 34. № 9. С. 726–749.
8. Носов В.В., Лукин В.П., Носов Е.В., Торгаев А.В. **Определение типа атмосферной турбулентности по данным метеорологических измерений, поступающим в оперативном режиме** // Оптика атмосферы и океана. 2024. Т. 37. № 7. С. 563-571.

Апробация

1. Международная конференция «Турбулентность, динамика атмосферы и климата», ИФА РАН. Москва, 2013, 2018, 2020.
2. Международная конференция «Солитоны, коллапсы и турбулентность». Новосибирск, 2012.
3. Конференция «Сибирский теплофизический семинар». Новосибирск, 2010, 2014, 2017.
4. Международный симпозиум «Оптика атмосферы и океана. Физика атмосферы». Томск, Новосибирск, Иркутск, Москва, Санкт-Петербург, 2008-2024.
5. Международная конференция «Актуальные проблемы радиофизики». Томск, 2012–2019.
6. Congress **Imaging and Applied Optics**. OSA. Seattle. Washington. USA. 2014.
7. Conferences **SPIE Astronomical Telescopes + Instrumentation**. Edinburgh, UK. 2016.

В работах авторов показано, что:

- **сумма всех спектров разных когерентных структур с различными внешними масштабами турбулентности соответствует спектру колмогоровской турбулентности;**
- **атмосферную турбулентность можно рассматривать как некогерентную смесь различных когерентных структур с несоизмеримыми частотами главных вихрей;**
- **колмогоровская турбулентность соответствует временному среднему конечного числа некогерентных смесей различных когерентных структур.**

Этот достигнутый результат соответствует представлению о турбулентности как о результате взаимодействия конечного числа когерентных структур.

Из сравнения этого представления и представления Хопфа-Монина-Яглома видно, что научные взгляды на структуру турбулентности, сформированные в разные исторические периоды, совпадают;

при этом результаты авторов являются экспериментальным и теоретическим доказательством гипотезы Хопфа.

Учитывая, что вид турбулентного спектра флуктуаций внутри одной когерентной структуры установлен, можно сделать вывод, что турбулентность в значительной степени детерминирована.

Доказанная гипотеза Хопфа:

- **уточняет научные представления о турбулентности;**
- **выясняет значительную роль когерентных структур в архитектуре турбулентности;**
- **является крупным шагом на пути решения основной проблемы турбулентности.**