

А.В.Глушков, д.ф.-м.н., Э.Н. Серга, к.геогр.н.
Одесский государственный экологический университет

РЕНОРМ- ГРУППОВОЙ ПОДХОД К ИССЛЕДОВАНИЮ СПЕКТРА ТУРБУЛЕНТНОСТИ В ОБЩЕЙ ДИНАМИКЕ АТМОСФЕРЫ

В работе впервые ренорм-групповой анализ в общей формулировке применен к анализу спектра турбулентности в общей динамике атмосферы.

Ключевые слова: *ренорм-групповой анализ, спектр турбулентности, динамика атмосферы*

Введение. Общеизвестно, что уравнения гидродинамики относительно хорошо настраиваются на высокочастотные процессы в атмосфере типа эволюции циклонического образования в периоде до двух суток, но совершенно не способны хорошо описывать низкочастотные процессы типа смены форм циркуляции [1-4]. В то же время уравнения макротурбулентного режима атмосферы низкочастотны по своей основе и имеется определенный опыт их решения на основе ряда методов, в частности, спектрального и др. Метод решения этих уравнений в низкочастотном диапазоне используется для математического моделирования процессов смены форм циркуляции и соответственно для математической параметризации гомологов циркуляции [3-6]. Принципиально альтернативным подходом к исследованию спектра турбулентности в общей динамике атмосферы, по видимому, следует считать методы ренормализационной группы (РГ). Следует напомнить, что искомые методы РГ, первоначально развитые в квантовой теории поля, в последние годы находят применение и для описания развитой турбулентности. Дело в том, что РГ-подход является по существу способом описания многомодовых систем с большим диапазоном характерных масштабов и сильным межмодовым взаимодействием. Согласно известной гипотезе Кузьмина-Паташинского, такие системы проявляют тенденцию к локализации взаимодействия в пространстве волновых чисел (взаимодействуют моды приблизительно одинаковых масштабов) и каскадному механизму взаимодействия мод с существенно различающимися масштабами. При этом пространственно-временные свойства мод разных масштабов функционально подобны, т.е. различаются набором числовых параметров (так называемая функциональная автомодель) [7-13]. Естественно, именно к таким системам относится и развитая турбулентность. Как известно, первые попытки применения РГ-подхода для вычисления показателей степенного поведения (индексов скейлинга) статистических моментов турбулентных пульсаций поля скорости основывались на известной кадановской процедуре частичного итерационного усреднения и полевой формулировке метода РГ. Использование таких формулировок дало возможность определить только индексы скейлинга в инфракрасном пределе $k \rightarrow 0$, но не амплитудные коэффициенты.

В данной работе мы впервые наметим пути применения РГ-анализа к изучению спектра макротурбулентности в общей динамике атмосфере и подтвердим наличие эффекта перенормировки и соответствующего скейлинга. Поскольку в математическом аспекте рассматриваемая задача принципиально не отличается от ранее рассмотренных задач о турбулентных пульсациях космической плазмы, РГ-анализа в задачах атмосферной и гидроэкологии и др. (см. напр. [14-20]), естественно использовать ниже стандартную схему, оговаривая характерные для макродинамики атмосферы аспекты.

Исходные уравнения и процедура перенормировки. Естественно, исходным приближением следует рассматривать стандартную модель атмосферы с соответствующей системой стандартных атмосферных уравнений Навье-Стокса при наличии внешней силы. Как обычно, считается, что последняя представляет случайный процесс

типа гауссова «белого шума». Далее реализуется стандартная процедура. Основные характеристики гидродинамического поля- давление p и составляющие вектора скорости v_i в точке $1 = (r_1, t_1)$ следует рассматривать в пространстве d измерений как компоненты $(d + 1)$ - мерного вектора, согласно классическому определению [8]

$$\begin{aligned} \psi_\alpha(1) &= \{\psi_0(1), \psi_i(1)\} = \{p(r_1, t_1), v_i(r_1, t_1)\}, \\ \alpha &= 0, 1, \dots, d, i = 1, 2, \dots, d. \end{aligned} \quad (1)$$

В формализме «удвоения полей» (см., напр., [8-10,14]) рассматриваемая система задается действием:

$$\begin{aligned} S[\psi, \hat{\psi}] &= S_0[\psi, \hat{\psi}] + \lambda_0 S_1[\psi, \hat{\psi}] : \\ S_0[\psi, \hat{\psi}] &= -\hat{\psi}_\alpha(1) L_{\alpha\beta}(12) \psi_\beta(2) + (i/2) \hat{\psi}_\alpha(1) D_{\alpha\beta}(12) \hat{\psi}_\beta(2), \\ S_1[\psi, \hat{\psi}] &= -1/2 \hat{\psi}_\alpha(1) V_{\alpha\beta\gamma}(123) \psi_\beta(2) \psi_\gamma(3), \end{aligned} \quad (2)$$

где линейная часть оператора Навье-Стокса $L_{\alpha\beta}$, корреляционная функция внешних случайных сил $D_{\alpha\beta}(12)$ и коэффициент $V_{\alpha\beta\gamma}(123)$ определяется соотношениями:

$$\begin{aligned} L_{\alpha\beta}(12) &= \begin{bmatrix} 0 & \partial_j^{(0)} \\ \partial_i^{(0)} (\partial_t^{(1)} - v_0 \Delta \delta_{ij}) \end{bmatrix} \delta(1-2) \\ D_{ij}(12) &= \delta_{ij} D(|r_1 - r_2|) \delta(t_1 - t_2), \\ V_{ijk}(123) &= -[\delta_{ij} \partial_k^{(2)} + \delta_{ik} \partial_j^{(3)}] \delta(1-2) \delta(1-3), \end{aligned} \quad (3)$$

где v_0 - коэффициент молекулярной вязкости; λ_0 - формальный параметр разложения (в конечном результате обычно полагается равным единице). Далее интересующие нас объекты рассмотрения- усредненный линейный отклик поля скорости на внешнее воздействие, функция Грина $G_{ij}(12) = i \langle \psi_i(1) \hat{\psi}_j(2) \rangle$ и корреляционная функция $C_{ij}(12) = \langle \psi_1(1) \psi_2(2) \rangle$. Классической теории возмущений соответствует представление характеристического функционала системы

$$\psi[\eta, \hat{\eta}] = \int d[\psi] d[\hat{\psi}] \exp\{i(S_0[\psi, \hat{\psi}] + \lambda_0 S_1[\psi, \hat{\psi}] + \eta\psi + \hat{\eta}\hat{\psi})\}$$

в виде разложения по степеням $\lambda_0 S_1$. Как обычно, разбиение действия на невозмущенную часть и возмущение выполняется с учетом конечной перенормировки амплитуд полей и физических параметров с добавлением в S_1 компенсирующих контрчленов. При этом независимость результата от выбора констант перенормировки соответствует фундаментальному требованию инвариантности по отношению к перенормировкам ряда теории возмущений. В системе (2), описывающей динамику возмущенной атмосферы, перенормировку амплитуды поля $\hat{\psi}$ и коэффициента вязкости легко ввести заменами вида [9,10]:

$$\hat{\psi} \rightarrow \hat{\psi}^R = z \hat{\psi}, \quad \lambda_0 \rightarrow \lambda = z^{-1} \lambda_0, \quad D \rightarrow D^R = z^{-2} D, \quad v_0 \rightarrow v \quad (4)$$

и добавлению к S_1 контрчленов вида

$$\delta S_1 = -(z_{-1} - \hat{1}) \psi_i \partial_i \psi_i + (v_0 z^{-1} - \hat{v}) \psi_i \Delta \psi_i. \quad (5)$$

Параметры перенормировки выбираются таким образом, чтобы в перенормированной теории полная функция Грина имела вид, хорошо известный в квантовой теории поля

$$G_{ij}^R(k, w) = P_{ij}(k)[-iw + vk^2 - \sum^R(k^2, w)]^{-1}, \quad (P_{ij}(k) = \delta_{ij} - k_i k_j k^{-2}) \quad (6)$$

в точке перенормировки $w = 0$, $k^2 = \mu^2$ совпадала со свободной функцией Грина. При этом, разумеется, накладывається условие выполнения соотношений

$$\sum^R(\mu^2, 0) = 0, \quad \frac{\partial}{\partial w} \sum^R(\mu^2, w)|_{w=0} = 0. \quad (7)$$

Фактически, искомый подход в несколько другом представлении применялся в ряде задач квантовой теории атома, квантовой геометрии (см., напр., [21,22]).

Ренорм-групповой анализ и выводы. В случае общей динамики атмосферы РГ-анализ проводится на основе стандартной процедуры. Как обычно, функция $D(k)$ далее представляется в виде

$$D(k) = D_0(k^2)^{-d/2+2-\varepsilon}. \quad (8)$$

Напомним, что при $\varepsilon = 2$ размерность параметра D_0 совпадает с размерностью скорости диссипации энергии в теории Колмогорова [7]. При $\varepsilon = 0$ имеет место логарифмическая расходимость оператора собственной энергии. В этой ситуации фактический параметр разложения в ряд теории возмущений пропорционален ε и процедура ε -разложения в теории турбулентности сводится к аналитическому продолжению по ε от логарифмической теории ($\varepsilon = 0$) к колмогоровской ($\varepsilon = 2$). И тот, и другой случаи являются на самом деле модельными. Истинно реальной ситуации (скажем, флуктуациям ключевых характеристик гидродинамического поля в реальной атмосфере), как показывает анализ, будут соответствовать нецелые значения $\varepsilon = \varepsilon_{real}$. Иллюстрацией такого положения в определенном смысле может служить приведенный на рис. 1 энергетический спектр для крупномасштабных атмосферных образований [15].

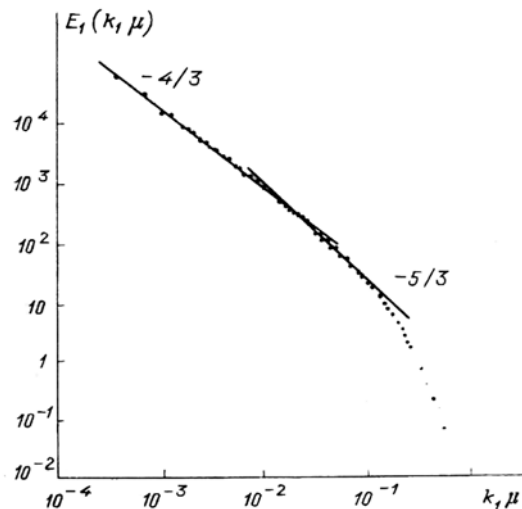


Рис. 1

Рис.1 – Энергетический спектр крупномасштабных атмосферных образований.

Разумеется, в реальной турбулентной атмосфере процессы переноса импульса осуществляются как молекулярным, так и турбулентным вихревым движением. Эффективная вязкость $\tilde{\nu}$ определяется обычным выражением [10]

$$G_{ij}^{-1}(k, w) = [-iw + \tilde{v}(k^2, w)k^2]\delta_{ij}. \quad (9)$$

В силу инвариантности по отношению к перенормировкам ренормированные функции Грина (для 2 различных точек нормировки μ и μ_1) связаны соотношением типа:

$$\begin{aligned} z^{-1}(\mu^2)G^R(k, w; \mu^2) &= z^{-1}(\mu_1^2)G^R(k, w; \mu_1^2), \\ z(v, \lambda, D; \mu^2)[-iw + \tilde{v}(k^2, w, v, \lambda, D; \mu^2)k^2] &= \\ &= z(v_1, \lambda_1, D_1; \mu_1^2)[-iw + \tilde{v}(k^2, w, v_1, \lambda_1, D_1; \mu_1^2)k^2]. \end{aligned} \quad (10)$$

Интересной характеристикой является и статистическая эффективная вязкость

$$\tilde{v}(k^2, v, \lambda, D; \mu^2) = \tilde{v}(k^2, w, v, \lambda, D; \mu^2)|_{w=0}. \quad (11)$$

Нетрудно увидеть, что условие изменения нормировки при переходе от одной точки нормировки к другой

$$Z(v, \lambda, D; \mu^2 | v_1, \lambda_1, D_1; \mu_1^2) = z(v_1, \lambda_1, D_1; \mu_1^2)z^{-1}(v, \lambda, D; \mu^2) \quad (12)$$

и соображения размерности приводят в заключение, что нормированная на 1 величина Z является функцией только безразмерного параметра $h = \lambda^2 D v^{-3} (\mu^2)^{-\varepsilon}$, отношения μ_1^2 / μ^2 и удовлетворяет групповому правилу композиции

$$Z\left(\frac{\mu_1^2}{\mu^2}, h_1\right) = Z\left(\frac{\mu_1^2}{\mu_2^2}, h_2\right)Z^{-1}\left(\frac{\mu_1^2}{\mu_2^2}, h_2\right). \quad (13)$$

Функция \tilde{h} в (13) по существу является аналогом инвариантного заряда в квантовой теории поля или топологический заряд векторного солитона, и удовлетворяет уравнению

$$\left\{-x \frac{\partial}{\partial x} + \beta(h) \frac{\partial}{\partial h}\right\} \tilde{h}(x, h) = 0, \beta(h) = \frac{\partial \tilde{h}(x, h)}{\partial x} \Big|_{x=1}. \quad (14)$$

Для интересующего нас класса задач проблема сводится к определению оператора собственной энергии в низшем приближении ренормированной теории возмущений. Как обычно, искомый оператор можно представить в виде

$$\sum_{ij}^R(k, w) = \sum_{ij}(k, w) + iw(z^{-1} - 1)\delta_{ij} - k^2(v_0 z^{-1} - v)\delta_{ij}, \quad (15)$$

где первый член дается выражением

$$\sum_{ij}^R(k, w) = \lambda^2 V_{inn}(k) \int \frac{dq}{(2\pi)^d} \frac{d\Omega}{2\pi} G_{mm'}(q, \Omega) C_{nn'}(k - q, w - \Omega) V_{m'n'j}(q), \quad (16)$$

а второй и третий члены тривиально учитывают вклад контрчленов. Связь константы перенормировки с оператором \sum имеет обычный вид

$$z^{-1} = 1 + i\partial \sum(\mu^2, w) / \partial w \Big|_{w=0}. \quad (17)$$

Подробное описание описанной процедуры в случае квантовых конечных ферми систем дано в ряде наших работ [21]. С учетом этого для эффективной вязкости в низшем

порядке вычисления \sum по теории возмущений легко получить известное выражение с тем принципиальным отличием, что вместо идеального $\varepsilon = 2$ следует брать реальное значение ε_{real} ; при этом крайне существенна корректная реализация аналитического продолжения ε от $\varepsilon = 0$ к $\varepsilon = \varepsilon_{real}$:

$$\tilde{v} = v[1 + A_d h(x^{-\varepsilon} - 1)/\varepsilon], \quad z^{-1} = 1 + B_d H, \quad x = k^2 / \mu^2, \quad (18)$$

где:

$$A_d = \frac{1}{8} \frac{d-1}{d+2} \frac{s_d}{(2\pi)^d},$$

$$B_d = \frac{1}{8} \left\{ \frac{d-1}{2} \left[\psi\left(\frac{d}{4} + \frac{1}{2}\right) - \psi\left(\frac{d}{4}\right) \right] + \frac{2}{d} \right\} \frac{s_d}{(2\pi)^d},$$

$s_d = 2\pi^{d/2} / \Gamma(d/2)$ - площадь поверхности d -мерной сферы единичного радиуса; $\psi(x) = d \ln \Gamma(x) / dx$. Γ - функция

$$\beta(h) = h(-\varepsilon + 3A_d h) \times (1 + B_d h).$$

Неявное решение имеет привычный вид

$$\frac{\varepsilon / 3A_d - \tilde{h}}{\tilde{h}} \left(\frac{1 / B_d + \tilde{h}}{\varepsilon / 3A_d - \tilde{h}} \right)^{\varepsilon B_d / (\varepsilon B_d + 3A_d)} = Cx^\varepsilon. \quad (19)$$

В заключение следует отметить также, что ранее обсуждавшиеся возможности стыковки изложенного формализма и формализма функций памяти и эволюционных уравнений (типа Фоккера-Планка, уравнений вида (2) и т.д.), естественно работают и в случае анализа макротурбулентных процессов в атмосфере. Как обычно, стартуя с пропагатора динамической характеристики A атмосферной системы [21]

$$C(t) = \langle A(t)A(0) \rangle = \langle A(0)A(-t) \rangle = \langle A(0)e^{-iLt} A(0) \rangle \quad (20)$$

динамическое уравнение в z - представлении имеет вид (см. также [21])

$$C(z) = \frac{i\beta^{-1}}{z - \Omega + i \sum(z)} \aleph, \quad (21)$$

с обычным дисперсионным соотношением в знаменателе

$$D(z) = \sum(z) + i\Omega.$$

Стандартное преобразование Лапласа, примененное к уравнению движения для $C(t)$, дает

$$[\partial_t + i\Omega]C(t) + \int_0^t d\tau \Gamma(t-\tau)C(\tau) = 0, t > 0. \quad (22)$$

Поиск конкретных адекватных выражений для функции памяти Γ и других величин применительно к задачам макродинамики турбулентной атмосферы, естественно, требуют выполнения стандартных процедур калибровки и фитинга. В целом же проведенное рассмотрение также обосновывает возможности приложения искомого аппарата, а также самофинных, фрактальных и стохастических моделей, ранее с успехом применявшихся в ряде локальных задач гидрологии, прикладной экологии, гидро-экологии и др. [14-20], к задачам анализа макродинамики турбулентной атмосферы и изучения пространственно-временной структуры метеополей.

Список литературы

1. *Матвеев Л.Т.* Теория общей циркуляции атмосферы и климата Земли. – Л.: Гидрометеоздат, 1991. – 295с.
2. *Peixoto J.P., Oort A.H.* Physics of Climate. – NY: American Institute of Physics, 1992. – 520p.
3. *Кибель И.А.* Введение в гидродинамические методы краткосрочного прогноза погоды. – М.: Физматгиз, 1957. – 377с.
4. *Ефимов В.А.* Математическая теория экспериментов по долгосрочному прогнозу динамики атмосферы южного полушария//Труды ААНИИ.-1982.-Т.385.-С.12-115.
5. *Глушков А.В., Ефимов В.А., Кивганов А.Ф.* Моделирование климата как задача взаимодействия триплета солитонов// Метеорология, климатология и гидрология.-1999.-№38.-С.3-8.
6. *Глушков А.В., Ефимов В.А., Кивганов А.Ф.* Телескопизированный прогноз атмосферных аномалий на средние сроки//Метеорология, климатология и гидрология.- 1999.- Вып.38.-С.9-13.
7. *Колмогоров А.Н.* Локальная структура турбулентности в несжимаемой вязкой жидкости при очень больших числах Рейнольдса // Докл. АН СССР. – 1941. –Т.30,№4.-С.299-303.
8. *Ландау Л.Д., Лифшиц Е.М.* Гидродинамика. – М.: Наука, 1986. – 736с.
9. *Заславский Г.М., Сагдеев Р.З.* Введение в нелинейную физику. От маятника до турбулентности и хаоса. - М.: Наука, 1988.-368с.
10. *Теодорович Э.В.* К вычислению универсальных констант при описании турбулентности методом ренорм-группы//Известия АН СССР, Сер. Мех. жидкостей и газов.-1987.-№4.-С.29-36.
11. *Packard N.H., Crutchfield J.P., Farmer J.D., Shaw R.S.* Geometry from a time series // Phys. Rev. Lett. – 1980. – Vol. 45. – P. 712-716.
12. *Brandstater A., Swinney H.* Strange attractors in weakly turbulent Couette-Taylor flow // Phys. Rev. A.- 1987.-Vol.35.-P.2207-2220.
13. *Grassberger P., Procaccia I.* Measuring the strangeness of strange attractors // Physica D.-1983.-Vol.9.-P.189-208.
14. *Русов В.Д., Глушков А.В., Ващенко В.Н.* Астрофизическая модель глобального климата Земли. – Киев: Наукова Думка, 2005.-235с.
15. *Glushkov A.V., Rusov V.D., Loboda N.S., Khokhlov V.N., Khetselius O.Yu., Svinarenko A.A., Prepelitsa G.P.* On possible genesis of fractal dimensions in the turbulent pulsations of cosmic plasma – galactic-origin rays – turbulent pulsation in planetary atmosphere system// Advances in Space Research.-2008.-Vol.41.-P.1713-1716.
16. *Rusov V.D., Glushkov A.V., Vaschenko V.N., Myhalus O.T., Bondartchuk Yu.A., Smolyar V.P., Linnik E.P., Mavrodiiev S.C., Vachev B.I.* Galactic cosmic rays – clouds effect and bifurcation model of the earth global climate. Part 1. Theory// Journal of Atmospheric and Solar-Terrestrial Physics (Elsevier).-2010.-Vol.72.-P.498-508.
17. *Глушков А.В., Хохлов В.Н., Бунякова Ю.Я.* Ренорм-групповой подход к исследованию спектра турбулентности в атмосфере// Метеорология и гидрология.-2004.-Т.48.-С.286-292.
18. *Glushkov A.V., Khokhlov V.N., Prepelitsa G.P., Tsenenko I.A.* Temporal variability of the atmosphere ozone content: Effect of North-Atalantic oscillation// Optics of atmosphere and ocean.-2004.-Vol.14,N7.-P.219-223.
19. *Glushkov A.V., Khokhlov V.N., Tsenenko I.A.* Atmospheric teleconnection patterns and eddy kinetic energy content: wavelet analysis // Nonlin.Proc. in Geophysics.-2004.-Vol.11.-P.285-293.
20. *Glushkov A.V., Loboda N.S., Khokhlov V.N.* Using meteorological data for reconstruction of annual runoff series over an ungauged area: Empirical orthogonal functions approach to Moldova-SW Ukraine region//Atmospheric Research (Elseiver).-2005.-Vol.77.-P.100-113.
21. *Glushkov A.V., Loboda N.S., Khokhlov V.N., Lovett L.* Using non-decimated wavelet decomposition to analyse time variations of North Atlantic Oscillation, eddy kinetic energy, and precipitation // Journal of Hydrology (Elsevier; The Netherlands).-2006.-Vol. 322. –N1-4.-P.14-24.
22. *Глушков А.В.* Релятивистская квантовая теория.-Одесса: Астропринт, 2008.-900с.

Ренорм-груповий підхід до дослідження спектру турбулентності у загальній динаміці атмосфери.

Глушков О.В., Серга Е.М.

У роботі вперше ренорм-груповий аналіз у загальному формулюванні застосовано до аналізу спектру турбулентності в загальній динаміці атмосфери..

Ключові слова: ренорм-груповий аналіз, спектр турбулентності, динаміка атмосфери

Renorm-group approach to studying a turbulence spectrum in general dynamics of atmosphere.

Glushkov A.V., Serga E.N.

At first generally formulated renorm-group approach is used to study a turbulence spectrum in the general dynamics of atmosphere.

Keywords: renorm-group approach, turbulence spectrum, dynamics of atmosphere.