

УДК 519.634

## ОСРЕДНЕНИЕ ПО ВРЕМЕНИ КАК ПРИБЛИЖЕННЫЙ СПОСОБ ПОСТРОЕНИЯ КВАЗИГАЗОДИНАМИЧЕСКИХ И КВАЗИГИДРОДИНАМИЧЕСКИХ УРАВНЕНИЙ<sup>1)</sup>

© 2011 г. Т. Г. Елизарова

(125047 Москва, Миусская пл., 4, ИПМатем. РАН)

e-mail: telizar@mail.ru; telizar@kiam.ru

Поступила в редакцию 22.04.2011 г.

Квазигазодинамические и квазигидродинамические (КГД) уравнения для описания течений сжимаемого газа и вязкой несжимаемой жидкости строятся как осреднение по времени соответствующих уравнений Навье–Стокса с использованием ряда приближений. Библ. 13.

**Ключевые слова:** квазигазодинамические и квазигидродинамические уравнения, осреднение по времени, уравнения Навье–Стокса.

### ВВЕДЕНИЕ

В работах [1]–[6] были предложены и изучены две взаимосвязанные системы уравнений – квазигазодинамические и квазигидродинамические (КГД) системы уравнений. Эти системы оказались очень эффективными для численного моделирования течений сжимаемого газа и вязкой несжимаемой жидкости.

В указанных выше работах и цитированных в них статьях приведен целый ряд способов построения КГД-систем. Квазигазодинамические уравнения впервые были построены в 1985 г. на основе кинетической модели разлет–максвеллизация, затем – с использованием разностной схемы для уравнения Больцмана, с помощью регуляризованного уравнения Больцмана в форме БКГ, а впоследствии выведены на основе законов сохранения, записанных для малого неподвижного объема газа. Однако все эти способы построения квазигазодинамических уравнений не являются строгими. В отличие от квазигазодинамических уравнений, квазигидродинамические уравнения были строго получены Ю.В. Шеретовым в 1994 г. на основе классических постулатов гидродинамики (см. [3], [6]), а затем те же уравнения были построены им приближенно с использованием законов сохранения для малого неподвижного объема. Из строгого вывода квазигидродинамической системы уравнений следует, что уравнения Навье–Стокса могут быть получены как следствие КГД-уравнений.

Исследования показывают, что КГД-уравнения и уравнения Навье–Стокса тесно связаны между собой и не противоречат друг другу. В частности, соответствие ряда точных решений систем квазигазодинамических и квазигидродинамических уравнений и уравнений Навье–Стокса и Эйлера анализируется в [3], [6]. В [7], [8] построены некоторые точные решения квазигидродинамических уравнений, удовлетворяющие также системам Навье–Стокса и Эйлера.

В данной работе предлагается новый приближенный способ построения систем КГД-уравнений. В его основу положено осреднение, или сглаживание классической системы уравнений Навье–Стокса по малому интервалу времени. Осреднение по времени как способ построения КГД-систем имеет свои преимущества по сравнению с уже имеющимися нестрогими подходами. Этот способ позволяет единообразно и достаточно просто получить все построенные ранее варианты КГД-уравнений, поясняет природу возникающих при этом регуляризующих добавок и может использоваться в дальнейшем для расширения семейства КГД-систем.

Заметим, что различные варианты осреднения по времени являются известным приемом преобразования уравнений в механике. В частности, осреднение по времени используется при построении уравнений Рейнольдса для описания турбулентных течений газа и жидкости (см. [9]).

<sup>1)</sup>Работа выполнена при финансовой поддержке РФФИ (код проекта 10-01-00136).

В работе подробно изложен способ осреднения и указаны соответствующие допущения и предположения. Вначале рассмотрен наиболее простой случай построения сглаженных уравнений для описания течений вязкой несжимаемой жидкости, затем последовательно приведено построение квазигидродинамической и квазигазодинамической систем уравнений для описания течений сжимаемого газа. С точки зрения математических выкладок данный способ в некоторой мере повторяет преобразования, впервые сделанные в методе конечного объема (см. [3], [6]) и в дальнейшем развитые в [4], [5], поскольку осреднение по времени потоков газодинамических величин неявно присутствовало в этом методе.

## 1. КВАЗИГИДРОДИНАМИЧЕСКИЕ УРАВНЕНИЯ ДЛЯ ОПИСАНИЯ ТЕЧЕНИЙ ВЯЗКОЙ НЕСЖИМАЕМОЙ ЖИДКОСТИ В ПРИБЛИЖЕНИИ ОБЕРБЕКА–БУССИНЕСКА

Система уравнений Навье–Стокса для описания течений вязкой несжимаемой жидкости в приближении Обербека–Буссинеска имеет вид (см. [9], 10))

$$\operatorname{div} \mathbf{u} = 0, \quad (1)$$

$$\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} + \operatorname{div}(\mathbf{u} \otimes \mathbf{u}) + \nabla p = \operatorname{div} \Pi_{\text{NS}} - \beta \mathbf{g} T, \quad (2)$$

$$\frac{\partial T}{\partial t} + \operatorname{div}(\mathbf{u} T) = \kappa \Delta T. \quad (3)$$

Неизвестными величинами в системе (1)–(3) являются  $\mathbf{u}(\mathbf{x}, t)$  – скорость,  $p$  – давление и  $T$  – температура. Плотность жидкости считается постоянной. Тензор вязких напряжений определяется в виде

$$\Pi_{\text{NS}} = \nu[(\nabla \otimes \mathbf{u}) + (\nabla \otimes \mathbf{u})^T]. \quad (4)$$

Коэффициенты кинематической вязкости  $\nu$ , температуропроводности  $\kappa$  и теплового расширения  $\beta$  постоянны и положительны,  $\mathbf{g}$  – ускорение силы тяжести.

При записи системы уравнений использованы стандартные тензорные обозначения. В частности, диада  $(\mathbf{a} \otimes \mathbf{b})$  представляет собой тензор-инвариант второго ранга, полученный как прямое тензорное произведение векторов  $\mathbf{a}$  и  $\mathbf{b}$ .

Осредним систему уравнений (1)–(3) по некоторому малому промежутку времени  $\Delta t$  и вычислим интегральное среднее на отрезке  $t, t + \Delta t$ . При этом уравнение неразрывности системы (1)–(3) примет вид

$$\frac{1}{\Delta t} \int_t^{t+\Delta t} \operatorname{div} \mathbf{u}(t') dt' = \operatorname{div} \left[ \frac{1}{\Delta t} \int_t^{t+\Delta t} \mathbf{u}(t') dt' \right] = \operatorname{div} \left[ \frac{1}{\Delta t} \mathbf{u}(t^*) \Delta t \right] = \operatorname{div} \mathbf{u}(t^*) = 0. \quad (5)$$

Здесь мы воспользовались независимостью операций дифференцирования по пространству и интегрирования по времени, а также теоремой о среднем значении при вычислении интеграла по времени. Таким образом,  $\mathbf{u}(t^*)$  – значение скорости в некоторый промежуточный момент времени  $t^*$ , где  $t \leq t^* \leq t + \Delta t$ .

Предположим, что решение системы уравнений (1)–(3) существует и обладает достаточной гладкостью. Предполагая, что интервал осреднения невелик и что за время  $\Delta t$  изменение скорости невелико, представим  $\mathbf{u}^*(t)$  в виде первого члена разложения в ряд Тейлора:

$$\mathbf{u}^*(t) = \mathbf{u}(t^*) = \mathbf{u}(t) + \tau \frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t}. \quad (6)$$

Здесь введена величина  $0 \leq \tau \leq \Delta t$  – параметр сглаживания по времени.

Производную по времени в выражении (6) найдем из недивергентного вида уравнения (2):

$$\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} + \mathbf{u} \nabla \mathbf{u} + \nabla p = \operatorname{div} \Pi_{\text{NS}} - \beta \mathbf{g} T. \quad (7)$$

Отбрасывая слагаемые порядка  $O(\nu)$ , получаем

$$\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} = -\mathbf{u} \nabla \mathbf{u} - \nabla p - \beta \mathbf{g} T. \quad (8)$$

Таким образом, скорость в средней точке  $t^*$  представлена в виде

$$\mathbf{u}^* = \mathbf{u} - \mathbf{w}, \quad (9)$$

где

$$\mathbf{w} = \tau(\mathbf{u}\nabla\mathbf{u} + \nabla p + \beta\mathbf{g}T), \quad (10)$$

и сглаженное по времени уравнение неразрывности имеет вид

$$\operatorname{div}(\mathbf{u} - \mathbf{w}) = 0. \quad (11)$$

Рассмотрим *уравнение импульса* (2). Первое слагаемое может быть преобразовано двумя способами, а именно

$$\frac{1}{\Delta t} \int_t^{t+\Delta t} \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{u}(t') dt' = \frac{\mathbf{u}(t + \Delta t) - \mathbf{u}(t)}{\Delta t} = \frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} + \frac{\Delta t}{2} \frac{\partial^2 \mathbf{u}}{\partial t^2} + O(\Delta t^2) \quad (12)$$

или с использованием теоремы о дифференцировании интеграла с переменными пределами (см. [9, с. 607])

$$\frac{1}{\Delta t} \int_t^{t+\Delta t} \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{u}(t') dt' = \frac{\partial \mathbf{u}^*}{\partial t} = \frac{\partial}{\partial t} \left( \mathbf{u} + \tau \frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} \right). \quad (13)$$

В обоих случаях

$$\frac{1}{\Delta t} \int_t^{t+\Delta t} \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{u}(t') dt' = \frac{\partial \mathbf{u}^*}{\partial t} + O\left( \tau \frac{\partial^2 \mathbf{u}}{\partial t^2} \right). \quad (14)$$

Конвективное слагаемое также осредняем по малому интервалу времени и преобразуем согласно теореме о среднем значении с использованием соотношения (9):

$$\begin{aligned} \frac{1}{\Delta t} \int_t^{t+\Delta t} \operatorname{div}(\mathbf{u} \otimes \mathbf{u}) dt' &= \operatorname{div}(\mathbf{u} \otimes \mathbf{u})^* = \operatorname{div}(\mathbf{u}(t^*) \otimes \mathbf{u}(t^*)) = \operatorname{div}[(\mathbf{u} - \mathbf{w}) \otimes (\mathbf{u} - \mathbf{w})] = \\ &= \operatorname{div}(\mathbf{u} \otimes \mathbf{u}) - \operatorname{div}[(\mathbf{w} \otimes \mathbf{u}) + (\mathbf{u} \otimes \mathbf{w})] + \operatorname{div}(\mathbf{w} \otimes \mathbf{w}). \end{aligned} \quad (15)$$

В этом равенстве последнее слагаемое имеет порядок  $O(\tau^2)$ .

Будем полагать, что за время осреднения изменения давления и температуры пренебрежимо малы, т.е. положим

$$p(t^*) = p(t), \quad T(t^*) = T(t). \quad (16)$$

При осреднении тензора вязких напряжений ограничимся только членами первого порядка малости, отбрасывая слагаемые порядка  $O(\tau \dot{\nu})$ . Тогда

$$\Pi_{\text{NS}}^* = \Pi_{\text{NS}}.$$

Пренебрегая величиной  $\sim \tau \partial^2 / \partial t^2$  в (14), получаем осредненное уравнение импульса (2) в виде

$$\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} + \operatorname{div}(\mathbf{u} \otimes \mathbf{u}) + \nabla p = \operatorname{div} \Pi_{\text{NS}} + \operatorname{div}[(\mathbf{w} \otimes \mathbf{u}) + (\mathbf{u} \otimes \mathbf{w})] - \beta \mathbf{g} T. \quad (17)$$

Аналогичным образом используя предположение (16), получаем *сглаженное уравнение для температуры*

$$\frac{\partial T}{\partial t} + \operatorname{div}(\mathbf{u}^* T) = \kappa \Delta T. \quad (18)$$

Используя формулу для сглаженной скорости (9), получаем

$$\frac{\partial T}{\partial t} + \operatorname{div}(\mathbf{u} T) = \operatorname{div}(\mathbf{w} T) + \kappa \Delta T. \quad (19)$$

Таким образом, система сглаженных уравнений для описания течений вязкой несжимаемой жидкости имеет вид

$$\operatorname{div}(\mathbf{u} - \mathbf{w}) = 0, \quad (20)$$

$$\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} + \operatorname{div}(\mathbf{u} \otimes \mathbf{u}) + \nabla p = \operatorname{div} \Pi_{\text{NS}} + \operatorname{div}[(\mathbf{w} \otimes \mathbf{u}) + (\mathbf{u} \otimes \mathbf{w})] - \beta \mathbf{g} T, \quad (21)$$

$$\frac{\partial T}{\partial t} + \operatorname{div}(\mathbf{u} T) = \operatorname{div}(\mathbf{w} T) + \kappa \Delta T, \quad (22)$$

где

$$\mathbf{w} = \tau(\mathbf{u}\nabla\mathbf{u} + \nabla p + \beta\mathbf{g}T). \quad (23)$$

Вводя вектор плотности потока массы, который в данной задаче представляет собой осредненное по времени значение скорости

$$\mathbf{j}_m = \mathbf{u} - \mathbf{w}, \quad (24)$$

записываем систему (20)–(23) в виде дифференциальных законов сохранения в соответствии с [3]–[6]:

$$\operatorname{div} \mathbf{j}_m = 0, \quad (25)$$

$$\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} + \operatorname{div}(\mathbf{j}_m \otimes \mathbf{u}) + \nabla p = \operatorname{div} \Pi - \beta \mathbf{g} T, \quad (26)$$

$$\frac{\partial T}{\partial t} + \operatorname{div}(\mathbf{j}_m T) = \kappa \Delta T, \quad (27)$$

где тензор вязких напряжений вычисляется в виде

$$\Pi = \Pi_{NS} + \mathbf{u} \otimes \mathbf{w}. \quad (28)$$

Таким образом, мы получили уже построенную ранее в работах [3]–[6] систему квазигидродинамических уравнений.

При построении сглаженной по времени системы уравнений мы использовали следующие предположения:

1. Решение исходной системы существует и обладает достаточной гладкостью.
2. При использовании теоремы о среднем значении параметр сглаживания  $\tau$  один и тот же для всех слагаемых и всех уравнений.
3. Величины порядка  $O(\tau^2)$ ,  $O(\tau v)$ ,  $O(\tau \kappa)$  и слагаемые вида  $\tau \partial^2 / \partial t^2$  малы.
4. На интервале сглаживания меняется только скорость течения (6), а изменения давления и температуры пренебрежимо малы (см. (16)).

*Сглаженное уравнение баланса кинетической энергии.* Уравнение, описывающее диссипацию кинетической энергии для системы (1)–(3), имеет вид

$$\frac{\partial}{\partial t} \left( \frac{\mathbf{u}^2}{2} \right) + \operatorname{div} \left[ \mathbf{u} \left( \frac{\mathbf{u}^2}{2} + p \right) - \Pi_{NS} \mathbf{u} \right] = -\Phi \quad (29)$$

с диссипативной функцией

$$\Phi = \frac{\Pi_{NS} : \Pi_{NS}}{2\nu}. \quad (30)$$

По аналогии с предыдущим выводом, сглаженное уравнение (29) будет иметь вид

$$\frac{\partial}{\partial t} \left( \frac{\mathbf{u}^{*2}}{2} \right) + \operatorname{div} \left[ \mathbf{u}^* \left( \frac{\mathbf{u}^{*2}}{2} + p \right) - \Pi_{NS} \mathbf{u}^* \right] = -\Phi. \quad (31)$$

Используя для  $\mathbf{u}^*$  выражение (9), преобразуем левую часть равенства (31) и опускаем слагаемые второго порядка малости:

$$\frac{\partial}{\partial t} \left( \frac{\mathbf{u}^2}{2} \right) + \operatorname{div} \left[ (\mathbf{u} - \mathbf{w}) \left( \frac{(\mathbf{u} - \mathbf{w})^2}{2} + p \right) - \Pi_{NS} \mathbf{u} \right] = \frac{\partial}{\partial t} \left( \frac{\mathbf{u}^2}{2} \right) + \operatorname{div} \left[ (\mathbf{u} - \mathbf{w}) \left( \frac{\mathbf{u}^2}{2} + p \right) - \Pi_{NS} \mathbf{u} - \mathbf{u}(\mathbf{w}\mathbf{u}) \right] = -\Phi. \quad (32)$$

Таким образом, при осреднении по времени диссипативный характер уравнения сохраняется, но не появляется добавок к диссипативной функции вида  $\mathbf{w}^2 / \tau$ , что обусловлено нестрогостью предложенного здесь вывода. Указанные добавки получены в [3], [6] при математически строгом построении уравнения для кинетической энергии на основе квазигидродинамической системы уравнений для описания течений вязкой несжимаемой жидкости.

## 2. КВАЗИГИДРОДИНАМИЧЕСКИЕ УРАВНЕНИЯ ДЛЯ ОПИСАНИЯ ТЕЧЕНИЙ ВЯЗКОГО СЖИМАЕМОГО ГАЗА

Приведем систему уравнений Навье–Стокса для описания течений вязкого сжимаемого газа (см. [9], [10]) в индексном виде:

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_i} \rho u_i = 0, \quad (33)$$

$$\frac{\partial \rho u_i}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_j} \rho u_j u_i + \frac{\partial}{\partial x_i} p = \rho F_i + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{NSij}, \quad (34)$$

$$\frac{\partial}{\partial t} \rho \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} \rho u_i \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} q_{NSi} = \rho u_i F_i + \frac{\partial}{\partial x_i} \Pi_{NSij} u_j + Q. \quad (35)$$

Система уравнений (33)–(35) дополняется уравнениями состояния

$$p = p(\rho, T), \quad \varepsilon = \varepsilon(\rho, T) \quad (36)$$

и выражениями для тензора вязких напряжений и теплового потока

$$\Pi_{NSij} = \mu \left( \frac{\partial}{\partial x_i} u_j + \frac{\partial}{\partial x_j} u_i - \frac{2}{3} \delta_{ij} \frac{\partial}{\partial x_k} u_k \right), \quad q_{NSi} = -k \frac{\partial}{\partial x_i} T. \quad (37)$$

Неизвестными величинами в системе (33)–(35) являются  $\rho$  – плотность,  $u_i$  – компоненты скорости,  $p$  – давление и  $\varepsilon$  – внутренняя энергия. Коэффициенты вязкости  $\mu$  и теплопроводности  $k$  положительны.  $F_i$  и  $Q$  – компоненты внешней силы и мощность тепловых источников соответственно.  $\delta_{ij}$  – символ Кронекера.

Осреднение системы уравнений по времени проведем аналогично тому, как это было сделано выше. Будем предполагать, что за время осреднения  $\Delta t$  изменяется только скорость течения  $u_i$ , а изменение плотности и давления пренебрежимо мало. Кроме того, полагаем, что малы и изменения внешней силы и мощности источника тепла. Т.е. при вычислении средних значений интегралов по времени будем полагать

$$\rho^* = \rho, \quad p^* = p, \quad u_i^* = u_i + \tau \frac{\partial u_i}{\partial t}, \quad F_i^* = F_i, \quad Q^* = Q. \quad (38)$$

Запишем осредненную систему уравнений (33)–(35) в виде

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_i} \rho u_i^* = 0, \quad (39)$$

$$\frac{\partial \rho u_i^*}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_j} \rho (u_i u_j)^* + \frac{\partial}{\partial x_i} p = \rho F_i + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{NSij}, \quad (40)$$

$$\frac{\partial}{\partial t} \rho \left( \frac{u_i^{*2}}{2} + \varepsilon \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} \rho u_i^* \left( \frac{u_i^{*2}}{2} + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} q_{NSi} = \rho u_i^* F_i + \frac{\partial}{\partial x_i} \Pi_{NSij} u_j^* + Q. \quad (41)$$

Для вычисления скорости  $u_i^*$  в сдвинутой точке используем (38), в котором значение производной по времени определим из недивергентного вида уравнения Эйлера для импульса

$$\frac{\partial u_i}{\partial t} + u_j \frac{\partial}{\partial x_j} u_i + \frac{1}{\rho} \frac{\partial}{\partial x_i} p = F_i. \quad (42)$$

Таким образом, с точностью до слагаемых второго порядка малости по  $\tau$  имеем

$$u_i^* = u_i + \tau \frac{\partial u_i}{\partial t} = u_i - w_i, \quad (43)$$

где

$$w_i = \tau \left( \rho u_j \frac{\partial}{\partial x_j} u_i + \frac{\partial}{\partial x_i} p - \rho F_i \right). \quad (44)$$

Вводя обозначение для плотности потока массы

$$j_{mi} = \rho (u_i - w_i), \quad (45)$$

получаем осредненное по времени уравнение неразрывности в виде

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_i} j_{mi} = 0. \quad (46)$$

Преобразуем уравнение импульса. Первое слагаемое приближенно запишется в виде

$$\frac{\partial \rho u_i^*}{\partial t} = \frac{\partial}{\partial t} \rho \left( u_i + \tau \frac{\partial u_i}{\partial t} \right) \approx \frac{\partial \rho u_i}{\partial t}. \quad (47)$$

Конвективное слагаемое преобразуем так:

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial x_j} \rho(u_i u_j)^* &= \frac{\partial}{\partial x_j} \left( u_i + \tau \frac{\partial u_i}{\partial t} \right) \left( u_j + \tau \frac{\partial u_j}{\partial t} \right) = \frac{\partial}{\partial x_j} \rho(u_i - w_i)(u_j - w_j) = \\ &= \frac{\partial}{\partial x_j} \rho(u_i u_j - u_i w_j - u_j w_i + w_i w_j) = \frac{\partial}{\partial x_j} u_j j_{mi} - \frac{\partial}{\partial x_j} \rho u_i w_j. \end{aligned} \quad (48)$$

Здесь отброшено слагаемое второго порядка малости  $\sim w_i w_j$ .

Таким образом, осредненное по времени уравнение баланса импульса примет вид

$$\frac{\partial \rho u_i}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_j} j_{mi} u_j + \frac{\partial}{\partial x_i} p = \rho F_i + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{ij}, \quad (49)$$

где тензор вязких напряжений вычисляется как

$$\Pi_{ij} = \Pi_{NSij} + \rho u_i w_j. \quad (50)$$

*Уравнение баланса полной энергии.* Аналогично предыдущему, производная по времени в принятом приближении не меняет свой вид:

$$\frac{\partial}{\partial t} \rho \left( \frac{u_i^{*2}}{2} + \varepsilon \right) \approx \frac{\partial}{\partial t} \rho \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon \right). \quad (51)$$

Работа внешних сил запишется в виде

$$\rho u_i^* F_i = \rho(u_i - w_i) F_i = j_{mi} F_i. \quad (52)$$

Конвективное слагаемое преобразуем так:

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial x_i} \rho u_i^* \left( \frac{u_i^{*2}}{2} + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right) &= \frac{\partial}{\partial x_i} \rho(u_i - w_i) \left( \frac{(u_i - w_i)^2}{2} + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right) = \\ &= \frac{\partial}{\partial x_i} \rho(u_i - w_i) \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} \rho(u_i - w_i)(-u_i w_i) = \frac{\partial}{\partial x_i} j_{mi} \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right) - \frac{\partial}{\partial x_i} \rho(u_i u_j w_i) + O(w_i w_j). \end{aligned} \quad (53)$$

Таким образом, сглаженное уравнение энергии имеет вид

$$\frac{\partial}{\partial t} \rho \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} j_{mi} \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} q_{NSi} = j_{mi} F_i + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{ij} u_j + Q. \quad (54)$$

*Уравнение баланса момента импульса.* Уравнение баланса момента импульса для системы Навье–Стокса (33)–(35) имеет вид

$$\frac{\partial}{\partial t} [\mathbf{x} \times \rho \mathbf{u}] + \operatorname{div}(\rho \mathbf{u} \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}]) = [\mathbf{x} \cdot \rho \mathbf{F}] + \frac{\partial}{\partial x_i} [\mathbf{x} \times P_{NSij} e_{ij}], \quad (55)$$

где

$$P = -pI + \Pi_{NS} \quad (56)$$

является тензором внутренних напряжений. Символом  $P_{NSij}$  обозначен портрет тензора  $P_{NS}$  в базисе  $(e_1, e_2, e_3)$ . По дважды повторяющимся индексам  $(i, j)$  выполняется суммирование;  $I$  – единичный тензор. Уравнение (55) является следствием уравнения баланса импульса (34) системы Навье–Стокса (33)–(35), т.е. может быть получено из него с помощью тождественных преобразований.

Построим осреднение по времени уравнения (55). Аналогично предыдущим выкладкам при сглаживании по времени в уравнении (55) преобразуется только слагаемое с дивергенцией, и это преобразование имеет вид

$$\begin{aligned} \operatorname{div}(\rho \mathbf{u} \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}]) &\rightarrow \operatorname{div}(\rho \mathbf{u}^* \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}^*]) = \operatorname{div}(\rho(\mathbf{u} - \mathbf{w}) \otimes [\mathbf{x} \times (\mathbf{u} - \mathbf{w})]) = \\ &= \operatorname{div}(\mathbf{j}_m \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}]) - \operatorname{div}(\rho \mathbf{u} \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{w}]) + O(\mathbf{w}^2). \end{aligned} \quad (57)$$

Таким образом, сглаженное уравнение баланса момента импульса примет вид

$$\frac{\partial}{\partial t} [\mathbf{x} \times \rho \mathbf{u}] + \operatorname{div}(\mathbf{j}_m \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}]) = [\mathbf{x} \cdot \rho \mathbf{F}] + \frac{\partial}{\partial x_i} [\mathbf{x} \times P_{ij} e_{ij}], \quad (58)$$

где

$$P = -pI + \Pi_{NS} + \rho \mathbf{u} \otimes \mathbf{w}. \quad (59)$$

Уравнение баланса момента импульса, или теорема моментов (58), было выписано в [3], [6], где было показано, что указанное уравнение выполняется тождественно при выполнении уравнения баланса импульса (49), как того и требуют постулаты, принятые в классической механике жидкости и газа.

Таким образом, система квазигидродинамических уравнений (44), (45), (46), (49), (50), (54) и (58) с замыканием (59) получена приближенно как осреднение по времени классических уравнений Навье–Стокса.

*Уравнение баланса энтропии.* Уравнение, описывающее поведение энтропии

$$s = c_v \ln \left( \frac{RT}{\rho^{\gamma-1}} \right) + \text{const}$$

системы (33)–(35), имеет вид

$$\frac{\partial \rho s}{\partial t} + \text{div}(\rho \mathbf{u} s) = \text{div} \left( k \frac{\nabla T}{T} \right) + k \left( \frac{\nabla T}{T} \right)^2 + \frac{\Phi}{T} \quad (60)$$

с диссипативной функцией

$$\Phi = \frac{\Pi_{\text{NS}} : \Pi_{\text{NS}}}{2\mu}. \quad (61)$$

Здесь  $\Pi_{\text{NS}} : \Pi_{\text{NS}} = \sum_{i,j=1}^3 (\Pi_{\text{NS}})_{ij} (\Pi_{\text{NS}})_{ij}$  – двойное скалярное произведение двух одинаковых тензоров.  $R$  – газовая постоянная,  $\gamma$  – показатель адиабаты,  $c_v$  – теплоемкость газа при постоянном объеме.

Сглаживание этого уравнения по времени формально приводит к замене в уравнении (60) скорости на ее сглаженное значение вида

$$\mathbf{u} \rightarrow \mathbf{u}^* = \mathbf{u} - \mathbf{w}. \quad (62)$$

Тем самым уравнение (60) принимает вид

$$\frac{\partial \rho s}{\partial t} + \text{div}(\mathbf{j}_m s) = \text{div} \left( k \frac{\nabla T}{T} \right) + k \left( \frac{\nabla T}{T} \right)^2 + \frac{\Phi}{T}. \quad (63)$$

В уравнении (62), в отличие от уравнения для энтропии, строго выведенного в [3], [6] для системы квазигидродинамических уравнений, отсутствует добавка к диссипативной функции  $\rho \mathbf{w}^2 / \tau$ .

### 3. КВАЗИГАЗОДИНАМИЧЕСКИЕ УРАВНЕНИЯ ДЛЯ ОПИСАНИЯ ТЕЧЕНИЙ ВЯЗКОГО СЖИМАЕМОГО ГАЗА

В этом случае вновь будем сглаживать систему уравнений (33)–(35), но теперь будем полагать, что за малое время  $\Delta t$  успевают измениться все газодинамические величины – плотность, скорость и давление. Повторяя предыдущие рассуждения, обозначим средние по времени значения соответствующих величин знаком \*. Тогда осредненная система уравнений (33)–(35) примет вид

$$\frac{\partial \rho^*}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_i} (\rho u_i)^* = 0, \quad (64)$$

$$\frac{\partial (\rho u_i)^*}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_j} (\rho u_i u_j)^* + \frac{\partial}{\partial x_i} p^* = (\rho F_i)^* + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{\text{NS}ij}^*, \quad (65)$$

$$\frac{\partial}{\partial t} \left[ \rho \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon \right) \right]^* + \frac{\partial}{\partial x_i} \left[ \rho u_i \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right) \right]^* + \frac{\partial}{\partial x_i} q_{\text{NS}i}^* = (\rho u_i F_i)^* + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{\text{NS}ij}^* u_j^* + Q^*. \quad (66)$$

Сделаем следующие упрощающие предположения:

$$\rho^* = \rho + \tau \frac{\partial \rho}{\partial t}, \quad p^* = p + \tau \frac{\partial p}{\partial t}, \quad u_i^* = u_i + \tau \frac{\partial u_i}{\partial t} \quad (67)$$

и  $F_i^* = F_i$ ,  $Q^* = Q$ .

Ограничим наше рассмотрение только слагаемыми первого порядка малости, т.е. отбросим слагаемые порядка  $O(\tau^2)$ ,  $O(\tau\mu)$ ,  $O(\tau k)$ , а также при вычислении производных по времени отбросим слагаемые вида  $\tau \partial^2 / \partial t^2$ . Тогда система уравнений (64)–(66) примет вид

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_i} \left( \rho u_i + \tau \frac{\partial}{\partial t} \rho u_i \right) = 0, \quad (68)$$

$$\frac{\partial \rho u_i}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_j} \left[ \left( \rho u_i + \tau \frac{\partial}{\partial t} \rho u_i \right) u_j + \tau \rho u_i \frac{\partial}{\partial t} u_j \right] + \frac{\partial}{\partial x_i} \left( p + \tau \frac{\partial}{\partial t} p \right) = \left( \rho + \tau \frac{\partial}{\partial t} \rho \right) F_i + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{NSij}, \quad (69)$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial t} \rho \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} \left[ \left( \rho u_i + \tau \frac{\partial}{\partial t} \rho u_i \right) \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right) + \tau \rho u_i \left( u_j \frac{\partial}{\partial t} u_j + \frac{\partial \varepsilon}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial t} \frac{1}{\rho} + \frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial t} \right) \right] + \\ + \frac{\partial}{\partial x_i} q_{NSi} = \left( \rho u_i + \tau \frac{\partial}{\partial t} \rho u_i \right) F_i + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{NSij} u_j + Q. \end{aligned} \quad (70)$$

Преобразуем уравнение неразрывности (68). Производную по времени найдем из уравнения Эйлера для импульса

$$\frac{\partial \rho u_i}{\partial t} = - \frac{\partial}{\partial x_j} \rho u_i u_j - \frac{\partial}{\partial x_i} p + \rho F_i. \quad (71)$$

Подставляя это выражение в (68), сразу получаем

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_i} \left[ \rho u_i - \tau \left( \frac{\partial}{\partial x_j} \rho u_i u_j + \frac{\partial}{\partial x_i} p - \rho F_i \right) \right] = 0. \quad (72)$$

Вводя обозначения

$$w_i = \tau \left( \frac{\partial}{\partial x_j} \rho u_i u_j + \frac{\partial}{\partial x_i} p - \rho F_i \right), \quad j_{mi} = \rho (u_i - w_i), \quad (73)$$

получаем сглаженное по времени уравнение неразрывности

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_i} j_{mi} = 0. \quad (74)$$

Для преобразования уравнений импульса и энергии будем использовать уравнения Эйлера и следующие из них дифференциальные тождества. Для идеального политропного газа с уравнениями состояния

$$p = \rho RT, \quad \varepsilon = \frac{RT}{\gamma - 1} \quad (75)$$

эти тождества имеют вид

$$\frac{\partial}{\partial t} \frac{1}{\rho} + u_i \frac{\partial}{\partial x_i} \frac{1}{\rho} - \frac{1}{\rho} \frac{\partial}{\partial x_i} u_i = 0, \quad (76)$$

$$\frac{\partial}{\partial t} u_i + u_j \frac{\partial}{\partial x_j} u_i + \frac{1}{\rho} \frac{\partial}{\partial x_i} p - F_i = 0, \quad (77)$$

$$\frac{\partial}{\partial t} \varepsilon + u_i \frac{\partial}{\partial x_i} \varepsilon + \frac{p}{\rho} \frac{\partial}{\partial x_i} u_i - \frac{Q}{\rho} = 0, \quad (78)$$

$$\frac{\partial}{\partial t} p + u_i \frac{\partial}{\partial x_i} p + \gamma p \frac{\partial}{\partial x_i} u_i - (\gamma - 1) Q = 0. \quad (79)$$

Преобразуем уравнение импульса (69). Используя (73) и тождества (77) и (79), получаем

$$\begin{aligned} \frac{\partial \rho u_i}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_j} \left[ (\rho u_i - \rho w_i) u_j + \tau \rho u_i \left( -u_i \frac{\partial}{\partial x_i} u_j - \frac{1}{\rho} \frac{\partial}{\partial x_j} p + F_j \right) \right] + \\ + \frac{\partial}{\partial x_i} \left[ p + \tau \left( -u_i \frac{\partial}{\partial x_i} p - \gamma p \frac{\partial}{\partial x_i} u_i + (\gamma - 1) Q \right) \right] = \left( \rho - \tau \frac{\partial}{\partial x_i} \rho u_i \right) F_i + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{NSij}. \end{aligned} \quad (80)$$

Таким образом, сглаженное уравнение для импульса запишется в виде

$$\frac{\partial \rho u_i}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_j} j_{mi} u_j + \frac{\partial}{\partial x_i} p = \rho_* F_i + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{ij}, \quad (81)$$

где тензор вязких напряжений

$$\Pi_{ij} = \Pi_{NSij} + \tau \rho u_i \left( u_k \frac{\partial}{\partial x_k} u_j + \frac{1}{\rho} \frac{\partial}{\partial x_j} p - F_j \right) + \tau \delta_{ij} \left( u_k \frac{\partial}{\partial x_k} p + \gamma p \frac{\partial}{\partial x_k} u_k - (\gamma - 1) Q \right) \quad (82)$$



и

$$\rho_* = \rho - \tau \frac{\partial}{\partial x_i} \rho u_i. \quad (83)$$

Преобразуем уравнение *баланса полной энергии* (70). Используя все четыре тождества Эйлера, получаем

$$\begin{aligned} & \frac{\partial}{\partial t} \rho \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} j_{mi} \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} \tau \rho u_i u_j \left( -u_k \frac{\partial}{\partial x_k} u_j - \frac{1}{\rho} \frac{\partial}{\partial x_i} + F_j \right) - \\ & - \frac{\partial}{\partial x_i} \tau \rho u_i \frac{1}{\rho} \left( u_k \frac{\partial}{\partial x_k} p + \gamma p \frac{\partial}{\partial x_i} u_i - (\gamma - 1) Q \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} \tau \rho u_i \left( -u_k \frac{\partial}{\partial x_k} \varepsilon - \frac{p}{\rho} \frac{\partial}{\partial x_k} u_k + \frac{Q}{\rho} \right) + \\ & + \frac{\partial}{\partial x_i} \tau \rho u_i p \left( -u_k \frac{\partial}{\partial x_k} \frac{1}{\rho} + \frac{1}{\rho} \frac{\partial}{\partial x_k} u_k \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} q_{NSi} = j_{mi} F_i + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{NSij} u_j + Q. \end{aligned} \quad (84)$$

Приводя подобные члены, получаем, что сглаженное по времени уравнение для полной энергии имеет вид

$$\frac{\partial}{\partial t} \rho \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} j_{mi} \left( \frac{u_i^2}{2} + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right) + \frac{\partial}{\partial x_i} q_i = j_{mi} F_i + \frac{\partial}{\partial x_j} \Pi_{ij} u_j + Q, \quad (85)$$

где поток тепла вычисляется как

$$q_i = q_{NSi} - \tau \rho u_i \left( u_k \frac{\partial}{\partial x_k} \varepsilon + p u_j \frac{\partial}{\partial x_j} \frac{1}{\rho} - \frac{Q}{\rho} \right). \quad (86)$$

Осредненное по времени уравнение *баланса момента импульса* получается аналогично и совпадает с уравнением, полученным в [3], [6] как точное следствие КГД-уравнения баланса импульса.

Действительно, с учетом сделанных выше предположений, сглаженные уравнения (55), (56) примут вид

$$\frac{\partial}{\partial t} [\mathbf{x} \times \rho \mathbf{u}] + \text{div}(\rho \mathbf{u} \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}])^* = [\mathbf{x} \cdot \rho \mathbf{F}]^* + \frac{\partial}{\partial x_i} [\mathbf{x} \times P_{NSij}^* e_{ij}], \quad (87)$$

где

$$P_{NS}^* = -p^* I + \Pi_{NS} = -p I + \tau I[(\mathbf{u} \cdot \nabla) p + \gamma p \text{div} \mathbf{u} - (\gamma - 1) Q] + \Pi_{NS}, \quad (88)$$

$$[\mathbf{x} \cdot \rho \mathbf{F}]^* = [\mathbf{x} \cdot \rho^* \mathbf{F}] = [\mathbf{x} \cdot (\rho - \tau \text{div}(\rho \mathbf{u})) \mathbf{F}]. \quad (89)$$

Конвективное слагаемое в (87) преобразуется с использованием соотношений

$$\begin{aligned} (\rho \mathbf{u} \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}])^* &= (\rho \mathbf{u})^* \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}^*] = \mathbf{j}_m \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}] + \rho \mathbf{u} \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}^*] = \\ &= \mathbf{j}_m \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}] - \tau \mathbf{u} \otimes [\mathbf{x} \times [\rho(\mathbf{u} \cdot \nabla) \mathbf{u} + \nabla p - \rho \mathbf{F}]]. \end{aligned} \quad (90)$$

Таким образом, сглаженное уравнение баланса импульса имеет вид

$$\frac{\partial}{\partial t} [\mathbf{x} \times \rho \mathbf{u}] + \text{div}(\mathbf{j}_m \otimes [\mathbf{x} \times \mathbf{u}]) = [\mathbf{x} \cdot \rho_* \mathbf{F}] + \frac{\partial}{\partial x_i} [\mathbf{x} \times P_{ij}^* e_{ij}], \quad (91)$$

где

$$P = -p I + \Pi_{NS} + \tau \mathbf{u} \otimes [\rho(\mathbf{u} \cdot \nabla) \mathbf{u} + \nabla p - \rho \mathbf{F}] + \tau I[(\mathbf{u} \cdot \nabla) p + \gamma p \text{div} \mathbf{u} - (\gamma - 1) Q]. \quad (92)$$

Построенные таким образом сглаженные уравнения Навье–Стокса в точности совпадают с квазигазодинамическими уравнениями, полученными ранее в [3]–[6] другими приближенными методами.

Согласно [11], система квазигазодинамических уравнений (73), (74), (81)–(83), (85), (86) обобщается на газ с общим уравнением состояния (36) путем замены

$$\gamma p \rightarrow \rho c_s^2, \quad \gamma - 1 \rightarrow \gamma_Q - 1, \quad (93)$$

которую надо выполнить в последнем тождестве Эйлера (79), что приведет к соответствующей замене во второй скобке равенства (82). Скорость звука и показатель адиабаты в формулах (93) вычисляются как

$$c_s^2 = \frac{\partial p}{\partial \rho} + \frac{T(\partial p / \partial T)^2}{\rho^2 \partial \varepsilon / \partial T}, \quad \gamma_Q = \frac{\partial p / \partial T}{\rho \partial \varepsilon / \partial T} + 1. \quad (94)$$

В заключение этого раздела приведем вид диссипативной функции в уравнении баланса энтропии (60) для КГД-системы с учетом влияния внешних сил и источников тепла (см. [5]):

$$\Phi = \frac{\Pi_{NSij} : \Pi_{NSij}}{2\mu} + \tau\rho \left( u_k \frac{\partial}{\partial x_k} u_i + \frac{1}{\rho} \frac{\partial}{\partial x_i} p - F_i \right)^2 + \frac{\tau\rho}{\varepsilon} \left( u_i \frac{\partial}{\partial x_i} \varepsilon + \frac{p}{\rho} \frac{\partial}{\partial x_i} u_i - \frac{Q}{2\rho} \right)^2 + Q \left( 1 - \tau \frac{(\gamma-1)Q}{4\rho} \right). \quad (95)$$

Как и в предыдущем случае, слагаемые  $\sim \tau$ , входящие в (95), не удается получить путем приближенного осреднения по времени классического уравнения для энтропии. Эти слагаемые выводятся при построении уравнения баланса энтропии вида (60) непосредственно как следствие системы КГД-уравнений. Т.е. операции осреднения и получения уравнения для энтропии на базе уравнений неразрывности, импульса и энергии не коммутативны.

## ВЫВОДЫ

Приведен новый приближенный способ построения систем квазигазодинамических и квазигидродинамических уравнений, основанный на процедуре сглаживания по малому интервалу времени классических уравнений Навье–Стокса. Этот способ тесно связан с приближенным вариантом получения КГД-систем [3]–[6], основанным на интегрировании классических уравнений по малому неподвижному объему с последующей оценкой потоков, пересекающих границы этого объема.

Указанным способом удается построить уравнения неразрывности, импульса, момента импульса и энергии для обеих КГД-систем. Однако диссипативная функция в уравнении баланса энтропии для КГД-систем, построенная указанным способом, не включает в себя добавки  $\sim \tau$ , присущие КГД-системам. Последнее связано с нестрогостью описанного выше способа построения КГД-систем.

Новый приближенный вариант построения КГД-систем более прозрачен и менее громоздок, чем использованные ранее, и позволяет единообразно получить все варианты КГД-уравнений, включая систему КГД-уравнений для описания течений вязкой несжимаемой жидкости. Указанный подход можно использовать для получения целого семейства систем сглаженных уравнений КГД-типа, основанных на разнообразных уравнениях гидродинамики. В частности, изложенным здесь способом в [12] получены сглаженные уравнения мелкой воды. Этим способом в [13] были получены новые варианты КГД-уравнений для описания течений сжимаемой плазмы в электромагнитном поле, включая осреднение магнитного поля. Первые варианты таких систем были выписаны в [6]. Представляется интересным развитие указанного подхода применительно к описанию двухжидкостной магнитной гидродинамики.

## СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Четверушкин Б.Н. Кинетически-согласованные схемы в газовой динамике. М.: МГУ, 1999.
2. Четверушкин Б.Н. Кинетические схемы и квазигазодинамическая система уравнений. М.: Макс Пресс, 2004.
3. Шеретов Ю.В. Математическое моделирование течений жидкости и газа на основе квазигидродинамических и квазигазодинамических уравнений. Тверь: Тверской ГУ, 2000.
4. Елизарова Т.Г. Квазигазодинамические уравнения и методы расчета вязких течений. М.: Научн. мир, 2007.
5. Elizarova T.G. Quasi-gas dynamic equations. Berlin–Heidelberg: Springer, 2009.
6. Шеретов Ю.В. Динамика сплошных сред при пространственно-временном осреднении. М.–Ижевск, 2009.
7. Шеретов Ю.В. Об общих точных решениях уравнений Навье–Стокса, Эйлера и квазигидродинамических уравнений // Вестн. тверского ГУ. Сер. Прикл. матем. 2010. № 14. С. 41–58.
8. Шеретов Ю.В. Квазигидродинамические уравнения и аналитические функции // Применение функц. анализа в теории приближений. Тверь: Тверской ГУ, 2010. С. 61–67.
9. Лойцянский Л.Г. Механика жидкости и газа. М.: Дрофа, 2003.
10. Ландау Л.Д., Лифшиц Е.М. Гидродинамика. М.: Наука, 1986.
11. Злотник А.А. О квазигазодинамической системе уравнений с обобщенным уравнением состояния и источниками тепла // Матем. моделирование. 2010. Т. 22. № 7. С. 5–64.
12. Elizarova T.G., Bulatov O.V. Regularized shallow water equations and a new method of simulation of the open channel flows // Compt Fluids. 2011. № 46. С. 206–211.
13. Елизарова Т.Г., Устюгов С.Д. Квазигазодинамический алгоритм решения уравнений магнитной гидродинамики. Многомерный случай: Препринт, № 30. М.: ИПМатем., 2011. 24 с.