

©2009. Е.А. Пронина

МАЛЫЕ ДВИЖЕНИЯ И НОРМАЛЬНЫЕ КОЛЕБАНИЯ БАРОТРОПНОГО ГАЗА В ОГРАНИЧЕННОЙ ОБЛАСТИ

Рассматриваются эволюционная и спектральная задачи, порождённые малыми движениями сжимаемого баротропного вязкого и невязкого газа в ограниченной области.

Доказано, что начально–краевая задача о малых движениях идеального баротропного газа в замкнутом неподвижном сосуде имеет единственное сильное решение на любом отрезке времени. В соответствующей спектральной задаче установлено, что ее спектр состоит из бесконечнократного нулевого собственного значения (очевидное решение) и двух ветвей конечнократных собственных значений, локализованных в окрестности мнимой оси. Этим ветвям отвечает совокупность корневых элементов, образующая базис Абеля–Лидского в подпространстве, ортогональном к подпространству очевидных решений.

Аналогичные вопросы рассмотрены и для случая вязкого газа.

Ключевые слова: баротропный газ; спектральная задача; гильбертово пространство; задача Коши; операторный метод

MSC (2000): 35Q35; 76B03; 76D03

1. Общая постановка линейно начально-краевой задачи.

Будем считать, что некоторый сосуд $\Omega \subset \mathbb{R}^3$ с границей $S := \partial\Omega$ класса C^2 целиком заполнен сжимаемым газом. Обозначим через $\vec{u} = \vec{u}(t, x)$, $x \in \Omega$, поле скоростей движения газа, через $P = P(t, x)$ – поле давлений, $\tilde{\rho} = \tilde{\rho}(t, x)$ – поле плотности, а через $\vec{F} = \vec{F}(t, x)$ – поле внешних массовых сил.

Рассмотрим малые движения газа, близкие к состоянию покоя. Пусть

$$\vec{F}(t, x) = -g\vec{e}_3 + \vec{f}(t, x), \quad (1)$$

где $g > 0$ – ускорение силы тяжести, \vec{e}_3 – орт декартовой системы координат $Ox_1x_2x_3$, выбранной так, что ось Ox_3 направлена против ускорения гравитационного поля, а $\vec{f}(t, x)$ – малое поле внешних сил, наложенное на гравитационное.

Пусть

$$P(t, x) = P_0(x_3) + p(t, x), \quad \tilde{\rho}(t, x) = \rho_0(x_3) + \rho(t, x), \quad (2)$$

где $P_0(x_3)$ и $\rho_0(x_3)$ – давление и плотность газа в состоянии покоя. Считая, что вертикальный размер области Ω не является достаточно большим, будем иметь

$$\rho_0(x_3) \simeq \rho_0 = \text{const} > 0, \quad P_0(x_3) = -\rho_0 g x_3 + c. \quad (3)$$

В этом приближении начально-краевая задача о малых движениях баро-

тропного газа принимает следующий вид:

$$\left. \begin{aligned} \rho_0 \frac{\partial \vec{u}}{\partial t} - \mu \Delta \vec{u} - (\mu + \mu') \nabla \operatorname{div} \vec{u} + \rho g \vec{e}_3 + \nabla p &= \rho_0 \vec{f}, \\ \frac{\partial \rho}{\partial t} + \rho_0 \operatorname{div} \vec{u} &= 0, \quad p = c^2 \rho \quad (\text{в } \Omega), \\ u_n := \vec{u} \cdot \vec{n} &= 0 \quad (\text{на } S), \quad \int_{\Omega} \rho \, d\Omega = 0, \\ \vec{u}(0, x) &= \vec{u}^0(x), \quad \rho(0, x) = \rho^0(x), \quad x \in \Omega. \end{aligned} \right\} \quad (4)$$

Здесь $c^2 = \operatorname{const} > 0$ – скорость звука в газе, μ и μ' – первая и вторая динамические вязкости газа, \vec{n} – единичный вектор внешней нормали к границе $S = \partial\Omega$. Отметим еще, что условие $\int_{\Omega} \rho \, d\Omega = 0$ следует из того, что в процессе движения газа его масса не изменяется. Кроме того, для вязкого газа на S вместо условия непротекания $u_n = 0$ должно выполняться условие прилипания $\vec{u} = \vec{0}$ (на S).

2. Задача о малых движениях идеального баротропного газа.

Рассмотрим задачу (4) при $\mu = \mu' = 0$, учтем условие баротропности $p = c^2 \rho$ и перепишем эту задачу в более симметричном виде, введя вместо $\rho(t, x)$ новую искомую функцию:

$$\eta(t, x) = c \rho_0^{-1} \rho(t, x). \quad (5)$$

Тогда задача (4) примет вид

$$\left. \begin{aligned} \frac{\partial \vec{u}}{\partial t} + c \nabla \eta + g c^{-1} \vec{e}_3 \eta &= \vec{f}(t, x), \quad \frac{\partial \eta}{\partial t} + c \operatorname{div} \vec{u} = 0 \quad (\text{в } \Omega), \\ u_n = 0 \quad (\text{на } S), \quad \int_{\Omega} \eta \, d\Omega &= 0, \quad \vec{u}(0, x) = \vec{u}^0(x), \quad \eta(0, x) = \eta^0(x) \quad (\text{в } \Omega). \end{aligned} \right\} \quad (6)$$

Исследуем задачу (6) методами теории операторов, действующих в гильбертовом пространстве, и теории дифференциально-операторных уравнений (см., например, [1]).

С этой целью введем гильбертовы пространства $\vec{L}_2(\Omega)$ и $L_2(\Omega)$ векторных и скалярных функций со стандартными нормами

$$\|\vec{u}\|_{\vec{L}_2(\Omega)}^2 := \int_{\Omega} |\vec{u}|^2 \, d\Omega, \quad \|\eta\|_{L_2(\Omega)}^2 = \int_{\Omega} |\eta|^2 \, d\Omega, \quad (7)$$

и соответствующими скалярными произведениями. Далее, будем считать, что в (6) $\vec{u} = \vec{u}(t, x)$ – функция переменной t со значениями в $\vec{L}_2(\Omega)$, а $\eta = \eta(t, x)$

– функция t со значениями в $L_2(\Omega)$. В связи с этим далее производные $\partial/\partial t$ заменяем на d/dt .

Интегральное условие в (6) показывает, что

$$\eta = \eta(t) \in L_{2,\Omega} := L_2(\Omega) \ominus \{1_\Omega\}. \quad (8)$$

Введем еще пространство $H^1(\Omega)$ с нормой

$$\|\eta\|_{H^1(\Omega)}^2 := \int_{\Omega} |\nabla \eta|^2 d\Omega + \left(\int_{\Omega} \eta d\Omega \right)^2,$$

эквивалентной стандартной норме, и его подпространство

$$H_{\Omega}^1 := \{\rho \in H^1(\Omega) : \int_{\Omega} \rho d\Omega = 0\}. \quad (9)$$

Тогда

$$\|\rho\|_{H_{\Omega}^1}^2 = \int_{\Omega} |\nabla \rho|^2 d\Omega.$$

Перепишем уравнения задачи (6) в векторно-матричной форме

$$\frac{d}{dt} \begin{pmatrix} \vec{u} \\ \eta \end{pmatrix} + c \begin{pmatrix} 0 & \nabla \\ \text{div} & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \vec{u} \\ \eta \end{pmatrix} + g c^{-1} \begin{pmatrix} 0 & \vec{e}_3 \\ 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \vec{u} \\ \eta \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \vec{f}(t) \\ 0 \end{pmatrix} \quad (10)$$

и введем следующие обозначения:

$$\mathcal{H} := \vec{L}_2(\Omega) \oplus L_{2,\Omega}, \quad z(t) := (\vec{u}; \eta)^t, \quad \vec{u} \in \vec{L}_2(\Omega), \eta \in L_{2,\Omega},$$

$$\|z\|_{\mathcal{H}}^2 := \int_{\Omega} |\vec{u}|^2 d\Omega + \int_{\Omega} |\eta|^2 d\Omega, \quad f(t) := (\vec{f}(t); 0)^t,$$

$$\tilde{\mathcal{B}} := \begin{pmatrix} 0 & \nabla \\ \text{div} & 0 \end{pmatrix}, \quad C := \begin{pmatrix} 0 & \vec{e}_3 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}, \quad \mathcal{D}(C) = \mathcal{H}, \quad (11)$$

$$\mathcal{D}(\tilde{\mathcal{B}}) := \{z = (\vec{u}; \eta)^t : \vec{u} \in \vec{H}^1(\Omega), u_n = 0 \text{ (на } S), \eta \in H_{\Omega}^1\}, \quad (12)$$

где $\vec{H}^1(\Omega)$ – пространство векторных полей $\vec{u} = \sum_{k=1}^3 u_k \vec{e}_k$ с проекциями на оси $u_k \in H^1(\Omega)$.

Лемма 1. *Оператор $\tilde{\mathcal{B}}$, заданный на $\mathcal{D}(\tilde{\mathcal{B}})$, является кососамосопряженным неограниченным оператором, действующим в $\mathcal{H} : \tilde{\mathcal{B}}^* = -\tilde{\mathcal{B}}, \mathcal{D}(\tilde{\mathcal{B}}^*) = \mathcal{D}(\tilde{\mathcal{B}})$. При этом он имеет бесконечномерное ядро*

$$\text{Ker} \tilde{\mathcal{B}} = \{z = (\vec{u}; 0)^t : \forall \vec{u} \in \vec{J}_0(\Omega)\}, \quad (13)$$

$$\vec{J}_0(\Omega) := \{\vec{u} \in \vec{L}_2(\Omega) : \operatorname{div} \vec{u} = 0 \text{ (в } \Omega), u_n = 0 \text{ (на } S)\}. \quad (14)$$

(Здесь операции $\operatorname{div} \vec{u}$ и $u_n = \vec{u} \cdot \vec{n}$ понимаются в смысле обобщенных функций (распределений).)

Доказательство. Оно проводится по тому же плану, что и в работах [2-3], где рассматривалась плоская (двумерная) задача для вращающегося тонкого слоя идеальной несжимаемой жидкости. \square

С учетом введенных обозначений и леммы 1 задачу (6) можно переписать в виде задачи Коши в гильбертовом пространстве \mathcal{H} :

$$\frac{dz}{dt} = ic\mathcal{B}z - gc^{-1}Cz + f(t), \quad z(0) = z^0 = (\vec{u}^0; \eta^0)^t, \quad (15)$$

где

$$\mathcal{B} = \mathcal{B}^* = i\tilde{\mathcal{B}}, \quad \mathcal{D}(\mathcal{B}) = \mathcal{D}(\tilde{\mathcal{B}}). \quad (16)$$

Так как оператор \mathcal{B} самосопряжен, то оператор $ic\mathcal{B}$ является генератором сильно непрерывной группы унитарных операторов. В силу очевидной ограниченности оператора C (см. (11)) оператор $ic\mathcal{B} - gc^{-1}C$ также является генератором C_0 -группы, и через нее можно выразить сильное решение задачи Коши (15)–(16), если выполнены условия

$$z^0 \in \mathcal{D}(\mathcal{B}), \quad f(t) \in C^1([0, T]; \mathcal{H}). \quad (17)$$

Теорема 1. Пусть выполнены условия

$$\vec{u}^0 \in \vec{H}^1(\Omega), \quad u_n = 0 \text{ (на } S), \quad \eta^0 \in H_\Omega^1, \quad \vec{f}(t) \in C^1([0, T]; \mathcal{H}). \quad (18)$$

Тогда задача (15), а вместе с ней и исходная задача (6) имеют единственное сильное решение на отрезке $[0, T]$. Это означает, что существует единственная функция $z(t)$ такая, что для любого $t \in [0, T]$ выполнено уравнение (15), причем все слагаемые в нем являются непрерывными функциями t , а также выполнено начальное условие (15). Соответственно в задаче (6) выполнены уравнения движения и неразрывности, причем в первом уравнении все слагаемые являются непрерывными функциями t со значениями в $\vec{L}_2(\Omega)$, а во втором уравнении - непрерывными функциями t со значениями в $L_{2,\Omega}$. При этом выполнены также начальные условия (6).

3. Задача о собственных колебаниях идеального баротропного газа.

Рассмотрим решения однородного уравнения (15), зависящие от t по закону $\exp(i\omega ct)$, где ωc – комплексная частота колебаний. Имеем $z(t) = e^{i\omega ct} z$, $z \in \mathcal{H}$, и для амплитудных элементов z приходим к спектральной задаче

$$\mathcal{B}z + igc^{-2}Cz = \omega z, \quad z \in \mathcal{D}(\mathcal{B}), \quad (19)$$

относительно спектрального параметра $\omega \in \mathbb{C}$.

Лемма 2. Число $\omega = 0$ является бесконечнократным собственным значением задачи (19) и

$$\text{Ker}(\mathcal{B} + igc^{-2}C) = \text{Ker}\mathcal{B} = \{z = (\vec{u}; 0)^t : \forall \vec{u} \in \vec{J}_0(\Omega)\} =: \mathcal{H}_0. \quad (20)$$

Доказательство. При $\omega = 0$ с учетом обозначений (16), (11) приходим к уравнениям

$$\nabla\eta + gc^{-2}\vec{e}_3\eta = 0, \quad \int_{\Omega} \eta d\Omega = 0; \quad \text{div}\vec{u} = 0, \quad u_n = 0 \text{ (на } S). \quad (21)$$

Тогда

$$\eta = \eta(x_3) = \eta_0 e^{-gc^{-2}x_3}, \quad \eta_0 \int_{\Omega} e^{-gc^{-2}x_3} d\Omega = 0 \Rightarrow \eta_0 = 0.$$

Отсюда и из (14) следует (20). \square

Воспользуемся далее ортогональным разложением

$$\vec{L}_2(\Omega) = \vec{J}_0(\Omega) \oplus \vec{G}(\Omega), \quad (22)$$

где $\vec{G}(\Omega)$ – подпространство потенциальных полей:

$$\vec{G}(\Omega) := \{\vec{v} \in \vec{L}_2(\Omega) : \vec{v} = \nabla\varphi, \int_{\Omega} \varphi d\Omega = 0\}. \quad (23)$$

Нетрудно видеть, что между элементами из $\vec{G}(\Omega)$ и H_{Ω}^1 (см. (9)) имеется изометрический изоморфизм:

$$\|\nabla\varphi\|_{\vec{L}_2(\Omega)} = \|\varphi\|_{H_{\Omega}^1}, \quad \forall \varphi \in H_{\Omega}^1. \quad (24)$$

Введем ортогональное разложение

$$\vec{L}_2(\Omega) \oplus L_{2,\Omega} =: \mathcal{H} = \mathcal{H}_0 \oplus \mathcal{H}_1,$$

$$\mathcal{H}_1 := \{z = (\vec{u}; \eta)^t \in \mathcal{H} : \forall \vec{u} = \nabla\varphi \in \vec{G}(\Omega), \forall \eta \in L_{2,\Omega}\}.$$

Лемма 3. Пусть P_1 – ортопроектор из \mathcal{H} на \mathcal{H}_1 . Оператор

$$\mathcal{B}_1 := P_1\mathcal{B}|_{\mathcal{H}_1} = \mathcal{B}_1^*, \quad (25)$$

имеет дискретный спектр, состоящий из положительной и отрицательной ветвей собственных значений $\lambda_k^\pm(\mathcal{B})$ с предельными точками $\lambda = \pm\infty$ соответственно и асимптотическим поведением

$$\lambda_k^\pm(\mathcal{B}) = \pm \left(|\Omega|/6\pi^2 \right)^{-1/3} k^{1/3} [1 + o(1)] \quad (k \rightarrow \infty). \quad (26)$$

Система собственных элементов $z_k^\pm = (\nabla\varphi_k^\pm; \eta_k^\pm)^t$, $k = 1, 2, \dots$, отвечающая этим собственным значениям, образует ортогональный базис в \mathcal{H}_1 :

$$(z_k^\pm, z_l^\pm)_{\mathcal{H}} = (\lambda_k^\pm)^{-1} (\mathcal{B}z_k^\pm, z_l^\pm)_{\mathcal{H}} = \delta_{kl}. \quad (27)$$

Доказательство. Оно основано на том, что задача на собственные значения для оператора \mathcal{B}_1 равносильна системе уравнений

$$i\nabla\eta = \lambda\nabla\varphi, \quad i\operatorname{div}\nabla\varphi = \lambda\eta \quad (\text{в } \Omega), \quad \frac{\partial\varphi}{\partial n} = 0 \quad (\text{на } S), \quad \int_{\Omega} \eta \, d\Omega = \int_{\Omega} \varphi \, d\Omega = 0, \quad (28)$$

которая, в свою очередь, приводит к известной задаче Неймана

$$-\Delta\eta = \lambda^2\eta \quad (\text{в } \Omega), \quad \frac{\partial\eta}{\partial n} = 0 \quad (\text{на } S = \partial\Omega), \quad \int_{\Omega} \eta \, d\Omega = 0. \quad (29)$$

В частности, асимптотические формулы (26) следуют из классической асимптотики Вейля для собственных значений задачи (29). \square

Возвращаясь к задаче (19), представим ее решение в виде

$$z = z_0 + z_1, \quad z_0 = (\vec{\omega}; 0)^t \in \mathcal{H}_0, \quad \vec{\omega} \in \vec{J}_0(\Omega), \quad (30)$$

$$z_1 = (\nabla\varphi; \eta)^t \in \mathcal{H}_1, \quad \nabla\varphi \in \vec{G}(\Omega), \quad \eta \in H_{\Omega}^1. \quad (31)$$

Подставляя это представление в (19) (это можно делать, так как \mathcal{H}_0 и \mathcal{H}_1 – инвариантные подпространства для \mathcal{B} , см. лемму 3) и действуя ортопроекторами P_0 и P_1 соответственно, с учетом свойства $Cz_0 = 0$ (см. (11)), приходим к системе уравнений

$$\mathcal{B}_1 z_1 + igc^{-2} P_1 C P_1 z_1 = \omega z_1, \quad igc^{-2} P_0 C P_1 z_1 = \omega z_0. \quad (32)$$

Отсюда следует, что элементы z_1 находятся из первого уравнения, а элементы z_0 выражаются через z_1 из второго соотношения.

Теорема 2. *Задача (32) имеет дискретный спектр $\{\omega_k^\pm\}_{k=1}^\infty$, состоящий из двух ветвей конечнократных собственных значений, локализованных в полосе $|\operatorname{Im}\lambda| \leq gc^{-2}$ и имеющих асимптотическое поведение*

$$\omega_k^\pm = \lambda_k^\pm(\mathcal{B}) = \pm \left(|\Omega|/6\pi^2 \right)^{1/2} k^{1/3} [1 + o(1)] \quad (k \rightarrow \infty). \quad (33)$$

Корневые (собственные и присоединенные) элементы $\{z_{1k}^\pm\}_{k=1}^\infty$, $z_{1k}^\pm = P_1 z_k^\pm$, отвечающие собственным значениям ω_k^\pm , образуют базис Абеля-Лидского порядка $\alpha > 3$ в подпространстве \mathcal{H}_1 .

Доказательство. Первое уравнение (32) есть задача на собственные значения для слабо возмущенного самосопряженного неограниченного оператора с дискретным спектром. Поэтому утверждения теоремы следуют из утверждений 1⁰ и 2⁰ монографии [4], стр.292. \square

Отметим, что спектру частот ω_k^\pm из (33) отвечают акустические волны, возникающие в баротропном газе при дополнительном действии гравитационных сил.

4. Малые движения вязкого баротропного газа.

Исследуя задачу о малых движениях вязкого баротропного газа, осуществим в (4) ту же замену (5), а также замены

$$\nu = \mu \rho_0^{-1}, \nu' = \mu' \rho_0^{-1}.$$

Тогда возникает начально-краевая задача

$$\frac{\partial \vec{u}}{\partial t} - (\nu \Delta \vec{u} + (\nu + \nu') \nabla \operatorname{div} \vec{u}) + c \nabla \eta + g c^{-1} \eta \vec{e}_3 = \vec{f}(t, x), \quad \frac{\partial \eta}{\partial t} + c \operatorname{div} \vec{u} = 0 \quad (\text{в } \Omega), \quad (34)$$

$$\int_{\Omega} \eta d\Omega = 0, \quad \vec{u} = \vec{0} \quad (\text{на } S), \quad \vec{u}(0, x) = \vec{u}^0(x), \quad \eta(0, x) = \eta^0(x), \quad x \in \Omega. \quad (35)$$

Эту задачу, как и в п.2, приведем к задаче Коши для дифференциального уравнения первого порядка в гильбертовом пространстве $\mathcal{H} = \vec{L}_2(\Omega) \oplus L_{2,\Omega}$.

С этой целью рассмотрим оператор $A : \mathcal{D}(A) \subset \vec{L}_2(\Omega) \rightarrow \vec{L}_2(\Omega)$, действующий по закону

$$A\vec{u} := -(\nu \Delta \vec{u} + (\nu + \nu') \nabla \operatorname{div} \vec{u}), \quad (36)$$

$$\mathcal{D}(A) := \{\vec{u} \in \vec{H}^2(\Omega) : \vec{u} = \vec{0} \quad (\text{на } S)\}. \quad (37)$$

Лемма 4. *Оператор A является неограниченным самосопряженным положительно определенным оператором с дискретным спектром. Его собственные значения*

$\{\lambda_k(A)\}_{k=1}^\infty$ *конечнократны и имеют асимптотическое поведение*

$$\lambda_k(A) = c_A k^{2/3} [1 + o(1)], \quad c_A = |\Omega| / (2\pi^2), \quad k \rightarrow \infty. \quad (38)$$

Собственные элементы оператора A образуют ортогональный базис в пространстве $\vec{L}_2(\Omega)$ и в пространстве $\vec{H}_0^1(\Omega)$ с эквивалентной нормой

$$\|\vec{u}\|_{\vec{H}_0^1(\Omega)}^2 = \nu E(\vec{u}, \vec{u}) + \nu' \int_{\Omega} |\operatorname{div} \vec{u}|^2 d\Omega, \quad (39)$$

$$E(\vec{u}, \vec{u}) := \frac{1}{2} \int_{\Omega} \sum_{j,k=1}^3 \left(\left| \frac{\partial u_j}{\partial x_k} + \frac{\partial u_k}{\partial x_j} \right|^2 \right) d\Omega, \quad \vec{H}_0^1(\Omega) := \{\vec{u} \in \vec{H}^1(\Omega) : \vec{u} = \vec{0} \text{ (на } S)\}. \quad (40)$$

С помощью введенного оператора A задачу (34)–(35) можно переписать в виде

$$\frac{dz}{dt} = -\mathcal{A}z + ic\mathcal{B}z - gc^{-1}Cz + f(t), \quad z(0) = z^0, \quad (41)$$

$$z = (\vec{u}; \eta)^t, \quad \vec{u} \in \mathcal{D}(A), \quad \eta \in H_{\Omega}^1, \quad \mathcal{A} := \text{diag}(A; 0). \quad (42)$$

Здесь операторы \mathcal{A} и \mathcal{B} неограничены, $\mathcal{A} = \mathcal{A}^* \geq 0$, $\mathcal{B} = \mathcal{B}^*$.

Для приведения задачи (41) к стандартной изученной проблеме осуществим замену

$$z(t) = e^{at}y(t), \quad a > 0. \quad (43)$$

Тогда взамен (41) возникает задача Коши

$$\frac{dy}{dt} = - \begin{pmatrix} A_a & 0 \\ 0 & aI \end{pmatrix} y + ic \begin{pmatrix} 0 & B_{12} \\ B_{21} & 0 \end{pmatrix} y - gc^{-1}Cy + f_0(t), \quad (44)$$

$$f_0(t) = e^{-at}f(t), \quad y(0) = z^0, \quad A_a := A + aI \gg 0, \quad (45)$$

где B_{12} и $B_{21} = B_{12}^*$ – соответствующие нулевые элементы матричного оператора \mathcal{B} (см. (16) и (11)).

Лемма 5. *Имеет место факторизация*

$$\begin{pmatrix} A_a & -icB_{12} \\ -icB_{21} & aI \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} A_a^{1/2} & 0 \\ 0 & I \end{pmatrix} \begin{pmatrix} I & -icA_a^{-1/2}B_{12} \\ -icB_{21}A_a^{-1/2} & aI \end{pmatrix} \begin{pmatrix} A_a^{1/2} & 0 \\ 0 & I \end{pmatrix}, \quad (46)$$

причем оператор $Q := B_{21}A_a^{-1/2} : \vec{L}_2(\Omega) \rightarrow L_{2,\Omega}$ ограничен, а оператор $Q^+ := A_a^{-1/2}B_{12}$, $\mathcal{D}(Q^+) = \mathcal{D}(B_{12}) = H_{\Omega}^1$, обладает свойствами

$$Q^+ = Q^*|_{H_{\Omega}^1}, \quad \overline{Q^+} = Q^*. \quad (47)$$

Лемма 6. *Операторная матрица (46) допускает замыкание до максимально-го равномерно аккретивного оператора:*

$$A_a := \begin{pmatrix} A_a^{1/2} & 0 \\ 0 & I \end{pmatrix} \begin{pmatrix} I & -icQ^* \\ -icQ & aI \end{pmatrix} \begin{pmatrix} A_a^{1/2} & 0 \\ 0 & I \end{pmatrix}, \quad (48)$$

$$\mathcal{D}(\mathcal{A}_a) = \{y = (\vec{y}_1; y_2)^t : A_a^{1/2} \vec{y}_1 - icQ^* y_2 \in \mathcal{D}(A_a^{1/2})\}, \quad (49)$$

$$\operatorname{Re}(\mathcal{A}_a y, y)_{\mathcal{H}} \geq a \|y\|_{\mathcal{H}}^2, \quad \forall y \in \mathcal{D}(\mathcal{A}_a). \quad (50)$$

Рассмотрим наряду с (44)–(45) задачу Коши

$$\frac{dy}{dt} = -\mathcal{A}_a y - gc^{-1} C y + f_0(t), \quad y(0) = z^0. \quad (51)$$

Из леммы 6 следует, что оператор $-\mathcal{A}_a$ является генератором сжимающей C_0 -полугруппы. Так как оператор C ограничен, то оператор $-\mathcal{A}_a - gc^{-1} C$ является генератором C_0 -полугруппы.

Из этих фактов следует утверждение.

Теорема 3. Пусть выполнены условия

$$\vec{u}^0 \in \mathcal{D}(A), \quad \eta^0 \in H_{\Omega}^1, \quad \vec{f}(t, x) \in C^1([0, T]; \vec{L}_2(\Omega)). \quad (52)$$

Тогда задача (44), а поэтому и исходная задача (34)–(35) имеют единственное сильное решение на отрезке $[0, T]$.

Доказательство. Можно проверить, что из условий (52) следует, что в задаче (51) $z^0 \in \mathcal{D}(\mathcal{A}_a)$, $f_0(t) \in C^1([0, T]; \mathcal{H})$. Поэтому задача (51) имеет единственное сильное решение на отрезке $[0, T]$. Далее устанавливается (с использованием теории интегральных уравнений Вольтерра второго рода), что при этих же условиях задача (44)–(45) имеет единственное сильное решение. Отсюда, возвращаясь от (44)–(45) к исходной задаче (34)–(35), получаем, что она имеет единственное сильное решение, т.е. все слагаемые в первом уравнении (34) – непрерывные функции t со значениями в $\vec{L}_2(\Omega)$, а во втором уравнении – непрерывные функции t со значениями в $L_{2,\Omega}$. При этом выполнены также начальные условия (35). \square

Автор благодарит Копачевского Н.Д. за руководство работой.

1. Копачевский Н.Д., Крейн С.Г., Нго Зуи Кан. Операторные методы в линейной гидродинамике: Эволюционные и спектральные задачи. – М.: Наука, 1989. – 416 с.
2. Иванов Ю.Б., Копачевский Н.Д. О разрешимости начально-краевой задачи о малых движениях вращающегося слоя идеальной жидкости // Таврический вестник информатики и математики (ТВИМ, Симферополь). – №1. – 2003. – С. 61-77.
3. Копачевский Н.Д. Собственные колебания вращающегося слоя идеальной жидкости // Таврический вестник информатики и математики (ТВИМ, Симферополь). – №2. – 2006. – С. 3-27.
4. Agranovich M.S., Katsenelenbaum B.Z., Sivov A.N., Voitovich N.N. Generalized Method of Eigenoscillations in Diffraction Theory. – Willy-VCH, Berlin, Toronto, 1999. – 380 pp.