## Общая теория движения жидких и газообразных сред

Верещагин Антон Сергеевич канд. физ.-мат. наук, старший преподаватель

Кафедра аэрофизики и газовой динамики

4 декабря 2019 г.

#### Аннотация

Баротропные течения. Функция давления. Форма Громеки-Ламба для уравнения движения. Уравнения динамической возможности движения. Интегралы Бернулли и Коши и условия их существования. Кинетическая энергия безвихревого течения. Теорема Томсона.

### Модель баротропного течения идеального газа

Основные уравнения

$$\begin{split} \frac{\partial \rho}{\partial t} + \mathrm{div}(\rho \vec{v}) &= 0, \\ \frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v} \cdot \nabla) \vec{v} &= -\frac{1}{\rho} \nabla p + \vec{f}, \end{split}$$

где  $\rho, p, \vec{v}$  – плотность, давление и скорость среды, заданные в Эйлеровой системе координат  $(x, y, z); \vec{f}$  – вектор объёмных сил.

#### Определение

Течение называется баротропным, если между плотностью и давлением имеет место соотношение

$$p = p(\rho)$$
.

### Примеры баротропных течений

• Изотермические течения

$$p = \rho RT$$

где R — газовая постоянная; T — заданная температура.

• Изоэнтропические течения политропного газа

$$p = A(S)\rho^{\gamma}$$
,

где S – энтропия;  $\gamma = C_p/C_V$  – показатель политропы.

• Идеальная жидкость

$$\rho = const.$$

## Преобразование конвективной части закона движения

Предпосылки Из формулы

$$\operatorname{grad}(\vec{a}\cdot\vec{b}) = (\vec{b}\cdot\nabla)\vec{a} + (\vec{a}\cdot\nabla)\vec{b} + \vec{b}\times\operatorname{rot}\vec{a} + \vec{a}\times\operatorname{rot}\vec{b}$$

следует, что

$$\operatorname{grad}\left(\frac{\vec{v}^2}{2}\right) = (\vec{v} \cdot \nabla)\vec{v} + \vec{v} \times \operatorname{rot} \vec{v}.$$

Модификация уравнений

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \operatorname{grad}\left(\frac{\vec{v}^2}{2}\right) + \operatorname{rot} \vec{v} \times \vec{v} = \vec{f} - \frac{1}{\rho} \operatorname{grad} p.$$

## Функция давления $\mathscr{P}(p)$

#### Определение

Для баротропного течения, если существует  $\rho=\rho(p)$ , то определим

$$\mathscr{P}(p) = \int_{p_0}^{p} \frac{dp}{\rho}.$$

#### Свойство

Используя соотношения аналогичные

$$\frac{\partial}{\partial x}\mathscr{P}(p) = \frac{\partial\mathscr{P}}{\partial p}\frac{\partial p}{\partial x} = \frac{1}{\rho}\frac{\partial p}{\partial x},$$

получим

$$\operatorname{grad} \mathscr{P}(p) = \frac{1}{\rho} \operatorname{grad} p.$$

## Форма Громеки-Ламба уравнения движения

#### Основные уравнения

Используя преобразование конвективной составляющей уравнения движения и введённую функцию давления получим уравнения движения в форме Громеки-Ламба

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \operatorname{grad} E + \vec{\Omega} \times \vec{v} = 0,$$

где

$$E = \frac{\vec{v}^2}{2} + \mathscr{P} + \Pi, \quad \vec{\Omega} = \operatorname{rot} \vec{v}.$$

Здесь  $\Pi$  – потенциал массовых сил  $\vec{f} = -\operatorname{grad}\Pi$ .

#### Определение

E – представляет собой полную приведённую механическую энергию системы,  $\vec{\Omega}$  – вектор вихря.

### Уравнение динамической возможности движения

Из уравнения в форме Громеки-Ламба следует, что

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \vec{\Omega} \times \vec{v} = -\operatorname{grad} E,$$

поэтому

$$\operatorname{rot}\left(\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \vec{\Omega} \times \vec{v}\right) = 0.$$

Зная разложение для ротора векторного произведения, равного

$$\mathrm{rot}(\vec{\Omega}\times\vec{v})=(\vec{v}\cdot\nabla)\vec{\Omega}-(\vec{\Omega}\cdot\nabla)\vec{v}+\vec{\Omega}\,\mathrm{div}\,\vec{v}-\vec{v}\,\mathrm{div}\,\vec{\Omega},$$

получим, используя полную производную, уравнение динамической возможности движения

$$\frac{d\vec{\Omega}}{dt} = (\vec{\Omega} \cdot \nabla)\vec{v} - \vec{\Omega} \operatorname{div} \vec{v}.$$

## Постоянство E вдоль линий тока и вихревых линий

Пусть  $\frac{\partial \vec{v}}{\partial t}=0$ , тогда, умножив уравнение движения в форме Громеки-Ламба скалярно на вектор скорости  $\vec{v}$ , получим

$$\vec{v} \cdot \operatorname{grad} E + \vec{v} \cdot (\vec{\Omega} \times \vec{v}) = 0.$$

Второе слагаемое равно нулю, в силу определения векторного произведения, а первое является производной от E вдоль линии тока  $\vec{r}=\vec{r}(s)$ , таких что  $\frac{\partial \vec{r}}{\partial s}=\vec{v}$ :

$$\operatorname{grad} E \cdot \vec{v} = \operatorname{grad} E \cdot \frac{\partial \vec{r}}{\partial s} = \frac{\partial E}{\partial s} = 0.$$

Аналогично, умножая уравнение движения скалярно на вектор  $\vec{\Omega}$ , можно показать, что функция E постоянна вдоль вихревых линий.

## Интеграл Бернулли для баротропного стационарного течения идеального газа

Условия существования

$$p = p(\rho), \quad \frac{\partial \vec{v}}{\partial t} = 0.$$

Интеграл Бернулли

$$\frac{\vec{v}^2}{2} + \mathscr{P}(p) + \Pi = C(L),$$

где C(L) – константа вдоль линии тока или вихревой линии;  $\mathscr{P}(p)$  – функция давления;  $\Pi$  – потенциал объёмных сил

$$\mathscr{P}(p) = \int\limits_{p_0}^p \frac{dp}{\rho}, \quad \vec{f} = -\nabla \Pi.$$

# Существование интеграла Бернулли во всей исследуемой области

Пусть в исследуемой области  $\vec{\Omega} \times \vec{v} = \vec{0}$  и движение стационарно, тогда автоматически выполняется условие

$$\frac{\vec{v}^2}{2} + \mathcal{P}(p) + \Pi = const$$

во всей области.

$$\vec{\Omega} \times \vec{v} = \vec{0}$$

- $\rightarrow \vec{v} = 0$  покоящееся течение (гидростатика).
- $ightarrow \vec{\Omega} = {
  m rot}\, \vec{v} = \vec{0} {
  m безвихревое}$  или потенциальное течение.
- ightarrow  $\vec{\Omega} \parallel \vec{v}$  вихревые линии совпадают с линиями тока (винтовое течение).

## Баротропное безвихревое течение

#### Определение

Течение называется безвихревым или потенциальным, если

$$\vec{\Omega} = \operatorname{rot} \vec{v} = \vec{0}$$

или

$$\vec{\mathbf{v}} = \nabla \varphi$$
,

где  $\varphi(\vec{x})$  – потенциал скорости.

Уравнение движения в форме Громеки-Ламба для потенциального течения

$$\operatorname{grad}\left(\frac{\partial \varphi}{\partial t} + \frac{(\nabla \varphi)^2}{2} + \mathscr{P} + \Pi\right) = 0,$$

Слагаемое  $\vec{\Omega} \times \vec{v} = 0$  в силу того, что  $\vec{\Omega} = \vec{0}$ .

## Интеграл Коши для баротропного потенциального течения идеального газа

Условия существования

$$p = p(\rho), \quad \vec{v} = \nabla \varphi.$$

Интеграл Коши

$$\frac{\partial \varphi}{\partial t} + \frac{(\nabla \varphi)^2}{2} + \mathscr{P} + \Pi = F(t),$$

где F(t) — постоянная функция во всей области, различающаяся в различные моменты времени;  $\mathscr{P}(p)$  — функция давления;  $\Pi$  — потенциал объёмных сил

$$\mathscr{P}(p) = \int\limits_{p_0}^p \frac{dp}{\rho}, \quad \vec{f} = -\nabla \Pi.$$

## Кинетическая энергия безвихревого стационарного течения идеальной жидкости

#### Определение

Рассмотрим ограниченный односвязный объем  $\omega$ , в котором реализуется потенциальное течение с потенциалом  $\varphi$  идеального жидкости ( $\rho=const$ ). Тогда кинетическая энергия этого объёма будет задаваться формулой

$$T = \frac{1}{2} \int\limits_{\omega} \rho \vec{v}^2 d\omega = \frac{1}{2} \rho \int\limits_{\omega} \left[ \left( \frac{\partial \varphi}{\partial x} \right)^2 + \left( \frac{\partial \varphi}{\partial y} \right)^2 + \left( \frac{\partial \varphi}{\partial z} \right)^2 \right] d\omega.$$

## Кинетическая энергия безвихревого стационарного течения идеальной жидкости

Формула Грина

$$\int_{\omega}^{J} \left( \frac{\partial \varphi}{\partial x} \frac{\partial \varphi'}{\partial x} + \frac{\partial \varphi}{\partial y} \frac{\partial \varphi'}{\partial y} + \frac{\partial \varphi}{\partial z} \frac{\partial \varphi'}{\partial z} \right) d\omega = -\int_{S} \varphi \frac{\partial \varphi'}{\partial n} dS - \int_{S} \varphi \left( \frac{\partial^{2} \varphi'}{\partial x^{2}} + \frac{\partial^{2} \varphi'}{\partial y^{2}} + \frac{\partial^{2} \varphi'}{\partial z^{2}} \right) d\omega,$$

где S – поверхность  $\omega$ ;  $\vec{n}$  – вектор внешней единичной нормали.

Уравнение неразрывности

Подставляя в уравнение неразрывности  $\vec{v} = \nabla \varphi$  и  $\rho = const$ , получим

$$\Delta \varphi = \frac{\partial^2 \varphi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \varphi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \varphi}{\partial z^2} = 0.$$

## Кинетическая энергия безвихревого стационарного течения идеальной жидкости

Кинетическая энергия Используя формулу Грина и уравнение неразрывности получим

$$T = -\frac{1}{2}\rho \int_{S} \varphi \frac{\partial \varphi}{\partial n} dS.$$

Таким образом, кинетическая энергия объёма зависит только от значений потенциала и его производной на границе. Если на границе реализуется условие непротекания  $\frac{\partial \varphi}{\partial n}=0$  или потенциал постоянен (а он определяется с точностью до константы), то жидкость внутри односвязного объёма покоится.

## Теорема В. Томсона

#### Теорема

Кинетическая энергия несжимаемой жидкости, движущейся в односвязном объёме с потенциалом скоростей, меньше кинетической энергиии во всяком другом движении, при котором на границах объёма жидкость обладает движением, одинаковым с безвихревым, внутри же обладает вихрями.

### Теорема В. Томсона

#### Математическая формулировка

Рассмотрим два стационарных течения идеальной жидкости с плотностью  $\rho$ , одно — безвихревое с потенциалом  $\varphi$ , другое — не потенциальное со скоростью  $\vec{v}$ . Рассмотрим односвязный объём  $\omega$  с границей S, такой что на нем выполняется условие равенства нормальных скоростей

$$\vec{v} \cdot \vec{n}|_{S} = \nabla \varphi \cdot \vec{n}|_{S},$$

где  $\vec{n}$  – вектор внешней единичной нормали к S. Тогда

$$T' > T$$
,

где T, T' - кинетическая энергия объёма  $\omega$  для потенциального и вихревого течений соответственно.

Рассмотрим разность

$$T' - T = \frac{1}{2}\rho \int_{\omega} \vec{v}^2 d\omega - \frac{1}{2}\rho \int_{\omega} (\nabla \varphi)^2 d\omega =$$

$$= \frac{1}{2}\rho \int_{\omega} 2\left[\frac{\partial \varphi}{\partial x} \left(v_x - \frac{\partial \varphi}{\partial x}\right) + \frac{\partial \varphi}{\partial y} \left(v_y - \frac{\partial \varphi}{\partial y}\right) + \frac{\partial \varphi}{\partial z} \left(v_z - \frac{\partial \varphi}{\partial z}\right)\right] d\omega +$$

$$+ \frac{1}{2}\rho \int_{\omega} \left[\left(v_x - \frac{\partial \varphi}{\partial x}\right)^2 + \left(v_y - \frac{\partial \varphi}{\partial y}\right)^2 + \left(v_z - \frac{\partial \varphi}{\partial z}\right)^2\right] d\omega.$$

Рассмотрим отдельно первое слагаемое.

В силу того, что жидкость несжимаемая и справедливы уравнения неразрывности

$$\operatorname{div} \vec{v} = 0, \quad \Delta \varphi = 0,$$

TO

$$\begin{split} \int_{\omega} \left[ \frac{\partial \varphi}{\partial x} \left( v_{x} - \frac{\partial \varphi}{\partial x} \right) + \frac{\partial \varphi}{\partial y} \left( v_{y} - \frac{\partial \varphi}{\partial y} \right) + \frac{\partial \varphi}{\partial z} \left( v_{z} - \frac{\partial \varphi}{\partial z} \right) \right] d\omega = \\ &= \int_{\omega} \left\{ \frac{\partial}{\partial x} \left[ \varphi \left( v_{x} - \frac{\partial \varphi}{\partial x} \right) \right] + \frac{\partial}{\partial y} \left[ \varphi \left( v_{y} - \frac{\partial \varphi}{\partial y} \right) \right] + \right. \\ &\left. + \frac{\partial}{\partial z} \left[ \varphi \left( v_{z} - \frac{\partial \varphi}{\partial z} \right) \right] \right\} d\omega. \end{split}$$

В силу теоремы Гаусса-Остроградского

$$\int_{\omega} \left\{ \frac{\partial}{\partial x} \left[ \varphi \left( v_{x} - \frac{\partial \varphi}{\partial x} \right) \right] + \frac{\partial}{\partial y} \left[ \varphi \left( v_{y} - \frac{\partial \varphi}{\partial y} \right) \right] + \right. \\
\left. + \frac{\partial}{\partial z} \left[ \varphi \left( v_{z} - \frac{\partial \varphi}{\partial z} \right) \right] \right\} d\omega = \\
= \int_{S} \varphi \left[ \left( v_{x} - \frac{\partial \varphi}{\partial x} \right) n_{1} + \left( v_{y} - \frac{\partial \varphi}{\partial y} \right) n_{2} + \left( v_{z} - \frac{\partial \varphi}{\partial z} \right) n_{3} \right] dS,$$

где  $\vec{n} = (n_1, n_2, n_3)$  – вектор внешней единичной нормали к S. И это выражение равно 0 из-за равенства нормальных составляющих скоростей на S (по условию теоремы).

Таким образом,

$$T' - T = \frac{1}{2}\rho \int_{\omega} \left[ \left( v_x - \frac{\partial \varphi}{\partial x} \right)^2 + \left( v_y - \frac{\partial \varphi}{\partial y} \right)^2 + \left( v_z - \frac{\partial \varphi}{\partial z} \right)^2 \right] d\omega$$

И

$$T'-T>0$$
.

если скорость  $\vec{v}$  хоть в одной точке не совпадает с потенциалом  $\nabla \varphi$ . Что и требовалось доказать.

## Литература

- Кочин Н. Е., Кибель И. А., Розе Н. В. Теоретическая гидромеханика. М.:Гос. издат. физ.-мат. лит., 1963.
- Лойцянский Л. Г. Механика жидкости и газ: Учеб. для вузов.
   7-е изд., испр. М.:Дрофа, 2003.