

**1 Понятие субстанциальной и локальной производных.**

$$\frac{d}{dt} = \frac{\partial}{\partial t} + (\vec{v}\nabla) - \text{субстанциальная}$$

$$\frac{\partial}{\partial t} - \text{локальная}$$

**2 Уравнение неразрывности для сжимаемой и несжимаемой жидкости.**

$$\frac{d\rho}{dt} + \operatorname{div}(\rho\vec{v}) = 0 - \text{для сжимаемой жидкости}$$

$$\text{В несжимаемой жидкости } \rho = \text{const} \rightarrow \frac{d\rho}{dt} = 0 \rightarrow \operatorname{div}(\rho\vec{v}) = \rho \operatorname{div}(\vec{v}) + \vec{v}\operatorname{grad}(\rho) \rightarrow$$

$$\rightarrow \rho \operatorname{div}(\vec{v}) = 0 \rightarrow \operatorname{div}(\vec{v}) = 0$$

$$\frac{d\rho}{dt} = 0 - \text{для несжимаемой жидкости}$$

**3 Уравнение Эйлера в векторной форме и в проекциях на оси в декартовой системе координат.**

Уравнение Эйлера описывает движение идеальной жидкости

$$\frac{d\vec{v}}{dt} = -\frac{\nabla p}{\rho} + \vec{f}$$

Минус возникает потому, что при повышении скорости снижается давление

$$\frac{\partial v_i}{\partial t} + \sum_{k=1}^3 v_k \frac{\partial v_i}{\partial x_k} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x_i} + f_i$$

**4 Закон сохранения энергии идеальной жидкости. Поток энергии.**

$$\int_V \left[ \frac{\partial}{\partial t} \left( \frac{\rho v^2}{2} + \rho \varepsilon \right) + \operatorname{div} \left( \frac{\rho v^2}{2} + W \right) \vec{v} \right] dV = 0, \text{ где}$$

$$W = \rho \varepsilon + p = \int \frac{dp}{\rho} - \text{энтальпия, } \varepsilon - \text{плотность энергии на единицу массы}$$

или в дифференциальной форме

$$\frac{\partial E}{\partial t} + \operatorname{div} \vec{N} = 0, \text{ где}$$

$$E = \frac{\rho v^2}{2} + \rho \varepsilon - \text{плотность энергии}$$

$$\vec{N} = \left[ \frac{\rho v^2}{2} + \rho \varepsilon + p \right] \vec{v} - \text{вектор плотности потока энергии}$$

Закон не работает в случае неидеальной жидкости (из-за диссипации)

**5 Закон сохранения импульса идеальной жидкости. Тензор плотности потока импульса и его представление в декартовой системе координат.**

$$\frac{\partial}{\partial t} \int_V \rho \vec{v} dV = - \oint_S [p \vec{n} + \rho \vec{v}(\vec{v} \vec{n})] d\sigma = 0$$

$$\frac{\partial}{\partial t} (\rho v_i) = - \sum_{k=1}^3 \frac{\partial \Pi_{ik}}{\partial x_k} + \rho f_i$$

$\Pi_{ik} = p \delta_{ik} + \rho v_i v_k$  - тензор ППИ

**6 Уравнение гидростатики.**

$$\operatorname{grad} p = \rho \vec{f}, \quad p = p(\rho) - \text{выполняется в стационарной жидкости}$$

**7 Частота Брента-Вяйсяля.**

$$N = \sqrt{\frac{g}{\rho} \frac{d\rho}{dz}}$$

Если  $N^2 < 0$ , то неустойчивость жидкости (тело всплывает или тонет). Если  $N^2 > 0$ , то жидкость устойчива (тело не двигается).

**8 Теорема Бернулли для потенциальных (безвихревых) и не потенциальных, стационарных (недвигающихся) и нестационарных течений.**

$$\frac{v^2}{2} + \frac{p}{\rho} - gz = \text{const} - \text{стационарное безвихревое (const во всём объёме)}$$

$$\frac{v^2}{2} + W - gz = \text{const} - \text{стационарное вихревое (const на линии тока)}$$

$$\frac{\partial \varphi}{\partial t} + \frac{v^2}{2} + \frac{p}{\rho} - gz = \text{const} - \text{нестационарное безвихревое}$$

**9 Теорема Томсона.**

Циркуляция скорости ( $\Gamma$ ) вдоль замкнутого контура, перемещающегося в идеальной жидкости, остается постоянной.

$$\Gamma = \oint_L \vec{v} d\vec{r} = \text{const}$$

**10 Потенциальные течения идеальной несжимаемой жидкости. Основные уравнения, граничные условия.**

$$\vec{v} = \operatorname{grad}(\varphi), \quad \operatorname{rot} \vec{v} = 0, \quad \operatorname{div} \vec{v} = 0, \quad \Delta \varphi = 0$$

Граничное условие не протекания:

нормальная компонента скорости на границе с телом равна нулю:  $\vec{v} \vec{n}|_s = 0$

$$\text{если тело движется со скоростью } v_0: \vec{v} \vec{n}|_s = \frac{\partial \varphi}{\partial n} = \vec{v}_0 \vec{n}$$

Граничное условие на бесконечности - используют значение потенциала на бесконечности.

**11 Парадокс Д'Аламбера-Эйлера.**

Для тела с гладкой поверхностью, движущегося равномерно в идеальной несжимаемой жидкости постоянной плотности без границ, сила сопротивления, действующая на тело со стороны потока, равна нулю.

$$\vec{F} = - \oint_s p_s \vec{n} dS = 0$$

**12 Понятие присоединенной массы. Присоединенная масса сферы и единицы длины бесконечного кругового цилиндра.**

Присоединенная масса - это масса, которая добавляется к массе тела, движущегося неравномерно в жидкой среде для учета воздействия среды на это тело.

$$(M = F_{\text{сопр}}/a = \frac{\rho}{v_0^2} \iiint_V v^2 dV)$$

$$M_{\text{сферы}} = \frac{2}{3} \rho \pi R^3 \quad (\text{равна половине массы вытесненной жидкости})$$

$$M_{\text{цилиндра}} = \rho(\pi R^2 * l), \quad l = 1 \quad (\text{равна массе вытесненной жидкости})$$

**13 Функция тока и ее свойства.**

Для плоского потенциального течения несжимаемой идеальной жидкости:

$$\psi = \psi(x, y, t); \quad v_x = \frac{\partial \psi}{\partial y}; \quad v_y = -\frac{\partial \psi}{\partial x}$$

$$d\psi = \frac{\partial \psi}{\partial x} dx + \frac{\partial \psi}{\partial y} dy = -v_y dx + v_x dy$$

На линии тока  $\psi = \text{const}$ . Линии тока ( $\psi = \text{const}$ ) ортогональны изопотенциальным линиям ( $\varphi = \text{const}$ ), т.е.  $(\nabla \psi, \nabla \varphi) = 0$

Функция тока - является гармонической функцией, удовлетворяющей уравнению Лапласа  $\Delta \psi = 0$ .

**14 Комплексный потенциал.**

$$F(z) = \varphi + i\psi \quad (\text{действительная часть - потенциал, мнимая - функция тока})$$

Любую аналитическую функцию комплексного переменного можно поставить в соответствие с неким плоским потенциальным течением идеальной несжимаемой жидкости.

**15 Линии тока и эквипотенциальные линии.**

Линия тока - это линия, касательные к которой в данный момент времени и в каждой точке совпадают с вектором скорости  $\vec{v}$

$\psi = \text{const}$  - линии тока (постоянная функция тока)

$\varphi = \text{const}$  - эквипотенциальные линии (постоянный потенциал)

**16 Формула Жуковского.**

$$F_y = - \int p n_y dl = \rho \Gamma v_0$$

Сила, действующая на вращающийся шарик, находящийся в набегающем потоке жидкости, пропорциональна плотности, скорости и параметру, характеризующему вихрь.

**17 Точечные вихри и их взаимодействия.**

Устремляем сечение нашей вихревой трубки к нулю, а частоту к бесконечности - получаем точечный вихрь. Скорость точечного i-ого вихря равна скорости жидкости в данной точке, создаваемой всеми остальными вихрями.

$$\frac{d\vec{r}_i}{dt} = \sum_{k \neq i} \vec{v}_k(\vec{r}_i)$$

**18 Поверхностные гравитационные волны (длинные, короткие, гравитационно-капиллярные) и их основные свойства (траектории движения частиц, дисперсионные уравнения, фазовые и групповые скорости).**  
В случае волн на мелкой воде:  
 $\omega^2 = gk^2H, \omega = \pm k\sqrt{gH}, v_\Phi = \frac{\omega}{k}, v_{\text{гp}} = \frac{d\omega}{dk}$   
В случае волн на глубокой воде:  
 $\omega = \pm\sqrt{gk}, v_\Phi = \sqrt{\frac{g}{k}}, v_{\text{гp}} = \frac{g}{2\sqrt{gk}} = \frac{v_\Phi}{2}$   
В случае гравитационно-капиллярных волн:  
 $\omega^2 = (gk + \gamma k^3) \operatorname{th} kH, \gamma = \frac{\sigma}{\rho}$   
 $v_\Phi^2 = \frac{\omega^2}{k^2} = \frac{g}{k} + \gamma k$   
 $k_* = \sqrt{\frac{g}{\gamma}}$  - минимум  $v_\Phi$   
 $v_{\text{гp}} = \frac{d\omega}{dk} \Rightarrow v_{\text{гp}} = \frac{v_\Phi}{2} \frac{k_*^2 + 3k^2}{k_*^2 + k^2}$   
Если  $k \gg k_*$ , это капиллярные волны. Если  $H \ll k \ll k_*$ , то это гравитационные короткие волны (дно ещё не чувствуется). Если же  $k \ll H$ , то это длинные гравитационные волны.  
**19 Уравнение Навье-Стокса для несжимаемой вязкой жидкости в векторной форме и в проекциях на оси в декартовой системе координат.**  
Запись через кинематическую вязкость  $\nu = \eta/\rho$ :  
$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v}\nabla)\vec{v} = -\frac{\nabla p}{\rho} + \nu\Delta\vec{v} + \vec{f}$$
  
$$\frac{\partial v_i}{\partial t} + \sum_{k=1}^3 v_k \frac{\partial v_i}{\partial x_k} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x_i} + \nu \sum_{k=1}^3 \frac{\partial^2 v_i}{\partial x_k^2} + f_i$$
  
**20 Тензор вязких напряжений, физический смысл, представление в декартовой системе координат.**  
Общий вид тензора вязких напряжения (при относительном смещении слоёв жидкости, зависимость  $\sim \eta$  линейна, жидкость будем считать изотропной):  
$$\sigma_{ik} = a\left(\frac{\partial v_i}{\partial x_k} + \frac{\partial v_k}{\partial x_i}\right) + c\left(\frac{\partial v_i}{\partial x_i} - \frac{\partial v_k}{\partial x_k}\right) + b \sum_l \frac{\partial v_l}{\partial x_l} \delta_{ik}$$
  
Переобозначим константы  $a = \eta, b = \xi$ . Тогда тензор вязких напряжений переписется как  
$$\sigma_{ik} = \eta\left(\frac{\partial v_i}{\partial x_k} + \frac{\partial v_k}{\partial x_i}\right) + \xi \sum_l \frac{\partial v_l}{\partial x_l} \delta_{ik}$$
  
Тензор показывает, как один слой жидкости действует на другой слой жидкости  
**21 Граничные условия для несжимаемой вязкой жидкости на поверхности твердого тела и свободной поверхности.**  
В случае вязкой жидкости скорость жидкости на границе с телом равна скорости тела:  
 $v_{\text{жидк}}|_s = v_{\text{тела}}$   
При рассмотрении гидродинамики слоя жидкости на верхней границе:  
 $f_i = \sigma_{ik}n_k = n \frac{\partial v_x}{\partial y} = 0$   
**22 Формула Пуазейля для расхода жидкости.**  
$$Q = 2\pi \int_0^R v(r)rdr = \frac{\pi}{8\eta} \left(\frac{\partial p}{\partial z}\right) R^4$$
  
**23 Скин-слой.**  
Поскольку среда вязкая, возмущения передаются наверх, но затухают на характерном масштабе толщины скин-слоя  
$$\delta = \sqrt{\frac{2\nu}{\omega}}$$
  
**24 Числа Рейнольдса, Фруда, Струхала и их физический смысл.**  
$$Re = \frac{v_0 l}{\nu} = \frac{2v_0 R}{\nu} = \frac{V_{\text{сp}} H}{\nu}$$
  
$$\nu = \frac{\eta}{\rho}$$
 - кинематический коэффициент вязкости  
Число Рейнольдса показывает относительное влияние нелинейных эффектов. Если Re мало, то можно пренебречь в уравнении движения вязкой жидкости всем, кроме давления.

$$Fr = \frac{v_0^2}{gl}$$
  
Число Фруда описывает отношение кинетической энергии жидкости к потенциальной (энергии гравитационных сил). Если оно велико, то можно не учитывать влияние силы тяжести  
$$Sh = \frac{v_0 T}{l}$$
  
Число Струхала характеризует стационарность. Если  $Sh \gg 1$  можно пренебречь нестационарностью (переходим в квазистатику).  
**25 Формула Стокса.**  
Сила сопротивления, действующая на маленькое тело, движущееся в жидкости.  
 $F = 6\pi\eta Rv_0$ , условие применимости -  $Re \ll 1$   
**26 Зависимость ширины пограничного слоя от параметров.**  
Пограничный слой - слой, где скорость меняется от нуля до скорости, соответствующей скорости обтекания тела идеальной жидкостью.  
Толщина пограничного слоя:  $h = \frac{\nu x}{v_0}$ , где  $x$  - длина рассматриваемого участка  
Во-первых, чем больше вязкость, тем толще пограничный слой. Кроме того, чем дальше по  $x$ , тем слой толще. И, наконец, чем больше скорость, тем больше пограничный слой должен быть прижат к пластине.  
**27 Уравнения линейной акустики. Волновое уравнение.**  
Уравнение Эйлера, уравнение непрерывности и последнее уравнение - состояния:  
$$\frac{\partial \vec{v}'}{\partial t} = -\frac{\nabla p'}{\rho_0}, \quad \frac{\partial \rho'}{\partial t} + \rho_0 c^2 \operatorname{div} \vec{v} = 0, \quad p' = c^2 \rho'$$
  
Здесь  $p = p_0 + p', \quad v = v_0 + v', \quad \rho = \rho_0 + \rho'$   
Величины с индексом 0 - равновесная среда, штрихами обозначены добавки, возникающие при распространении звука.  $c$  - скорость звука в данной среде  
Волновое уравнение: 
$$\frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} - c^2 \Delta \varphi = 0$$
  
**28 Монохроматические волны, уравнение Гельмгольца**  
Уравнение Гельмгольца:  $\Delta \Phi_0 + k_0^2 \Phi_0 = 0, \quad k_0 = \frac{\omega}{c}$   
Простейшее решение - плоские волны:  $\Phi_0 = e^{i(\vec{k}, \vec{r})}$   
В случае  $\vec{k} = \vec{k}_1 + i\vec{k}_2$  (неоднородная плоская волна):  
 $\Phi_0 = e^{i(\vec{k}_1, \vec{r})} e^{-(\vec{k}_2, \vec{r})}$ . Всякую волну можно представить в виде суперпозиции плоских монохроматических волн с различными волновыми векторами и частотами.  
**29 Закон сохранения энергии (звуковой волны)**  
$$\frac{\partial E}{\partial t} + \operatorname{div} \vec{J} = 0$$
  
 $\vec{J} = \rho \vec{v}$  - вектор Умова-Пойнтинга - интенсивность звуковой волны, сила звука.  
$$E = \rho \frac{v^2}{2} + \frac{p^2}{2\rho_0 c^2}$$
 - полная энергия звуковой волны.