

частицы среды друг от друга (этими параметрами могут быть значения координат  $x_0, y_0, z_0$  в нек-рый момент времени  $t_0$ ),  $X, Y, Z$  — проекции объёмных сил,  $p$  — давление,  $\rho$  — плотность. Получены Ж. Лагранжем (J. Lagrange) ок. 1780.

Решение общей задачи гидромеханики в переменных Лагранжа сводится к тому, чтобы, зная  $X, Y, Z$ , а также начальные и граничные условия, определить  $x, y, z, p$ ,  $r$  как ф-ции времени и параметров  $a_1, a_2, a_3$ . Для решения этой задачи необходимо к ур-ниям (1) присоединить ур-ние неразрывности, имеющее в переменных Лагранжа вид

$$\begin{aligned} \rho(a_1, a_2, a_3, t) & \left| \begin{array}{l} \frac{\partial x}{\partial a_1} \quad \frac{\partial y}{\partial a_1} \quad \frac{\partial z}{\partial a_1} \\ \frac{\partial x}{\partial a_2} \quad \frac{\partial y}{\partial a_2} \quad \frac{\partial z}{\partial a_2} \\ \frac{\partial x}{\partial a_3} \quad \frac{\partial y}{\partial a_3} \quad \frac{\partial z}{\partial a_3} \end{array} \right| = \\ & = \rho_0(a_1, a_2, a_3, t_0) \left| \begin{array}{l} \frac{\partial x_0}{\partial a_1} \quad \frac{\partial y_0}{\partial a_1} \quad \frac{\partial z_0}{\partial a_1} \\ \frac{\partial x_0}{\partial a_2} \quad \frac{\partial y_0}{\partial a_2} \quad \frac{\partial z_0}{\partial a_2} \\ \frac{\partial x_0}{\partial a_3} \quad \frac{\partial y_0}{\partial a_3} \quad \frac{\partial z_0}{\partial a_3} \end{array} \right|, \quad (2) \end{aligned}$$

и ур-ние состояния  $\rho=f(p)$  для баротропного движения или  $\rho=\text{const}$  для несжимаемой жидкости. Если зависимости  $x, y, z$  от  $a_1, a_2, a_3, t$  найдены, то траектории, скорости и ускорения частиц определяются обычными методами кинематики точки.

Обычно при решении задач гидромеханики пользуются Эйлером уравнениями. Л. у. применяются гл. обр. при изучении нестационарных движений, в частности колебаний движений жидкости, в нек-рых вопросах теориитурбулентности.

Лит. см. при ст. Гидроаэромеханика.

С. М. Тарг.

**ЛАГРАНЖА УРАВНЕНИЯ** механики. 1) Лагранжа уравнения 1-го рода — дифференциальные ур-ния движения механических систем, к-рые даны в проекциях на прямоугольные координатные оси и содержат т. н. множители Лагранжа. Получены Ж. Лагранжем в 1788. Для голономной системы, состоящей из  $n$  материальных точек, на к-рую наложено  $k$  связей вида

$$f_i(x_1, y_1, z_1; \dots; x_n, y_n, z_n; t) = 0 \quad (i=1, 2, \dots, k), \quad (1)$$

Л. у. 1-го рода имеют вид

$$\left. \begin{aligned} m_v \ddot{x}_v &= F_{vx} + \sum_{i=1}^k \lambda_i \frac{\partial f_i}{\partial x_v} \\ m_v \ddot{y}_v &= F_{vy} + \sum_{i=1}^k \lambda_i \frac{\partial f_i}{\partial y_v} \\ m_v \ddot{z}_v &= F_{vz} + \sum_{i=1}^k \lambda_i \frac{\partial f_i}{\partial z_v} \end{aligned} \right\} \quad (v=1, 2, \dots, n), \quad (2)$$

где  $m_v$  — массы точек системы;  $x_v, y_v, z_v$  — координаты этих точек;  $F_{vx}, F_{vy}, F_{vz}$  — проекции приложенных к каждой точке активных сил;  $\lambda_i$  — неопределённые множители, пропорциональные реакциям соответствующих связей;  $t$  — время. Аналогичные ур-ния могут составляться и для неголономных систем. Ур-ния (2) совместно с (1) дают систему  $3n+k$  дифференциальных ур-ний, из к-рых находятся  $3n$  неизвестных ф-ций  $x_v(t), y_v(t), z_v(t)$ , дающих закон движения точек системы, и  $k$  множителей  $\lambda_i(t)$ , позволяющих определить проекции реакций связей по ф-ям

$$N_{vx} = \sum_{i=1}^k \lambda_i \frac{\partial f_i}{\partial x_v}, \quad N_{vy} = \sum_{i=1}^k \lambda_i \frac{\partial f_i}{\partial y_v}.$$

$$N_{vz} = \sum_{i=1}^k \lambda_i \frac{\partial f_i}{\partial z_v}$$

Для отыскания закона движения ур-ниями (2) пользуются редко, т. к. интегрирование системы  $3n+k$  ур-ний, когда  $n$  велико, связано с большими трудностями. Однако если закон движения будет найден другим путём (напр., с помощью ур-ний Лагранжа 2-го рода), то по ур-ниям (2), в к-рых левые части известны, можно определять реакции связей.

2) Лагранжа уравнения 2-го рода — дифференциальные ур-ния движения механических систем, в к-рых параметрами, определяющими положение системы, являются независимые между собой обобщённые координаты. Для голономных систем Л. у. 2-го рода имеют в общем случае вид

$$\frac{d}{dt} \left( \frac{\partial T}{\partial \dot{q}_i} \right) - \frac{\partial T}{\partial q_i} = Q_i \quad (i=1, 2, \dots, s), \quad (3)$$

где  $q_i$  — обобщённые координаты, число к-рых равно числу степеней свободы системы,  $\dot{q}_i$  — обобщённые скорости,  $Q_i$  — обобщённые силы.

Для составления ур-ний (3) надо, выбрав  $q$ , определить кинетич. энергию системы в её движении относительно инерциальной системы отсчёта и выразить эту величину явно через  $q_i$  и  $\dot{q}_i$ , т. е. найти  $T(q_i, \dot{q}_i, t)$ ; время войдёт сюда при нестационарных связях. Значения  $Q_i$  находятся по заданным (активным) силам, в число к-рых при неидеальных связях включают и силы трения. С матем. точки зрения ур-ния (3) представляют собой систему обыкновенных дифференциальных ур-ний 2-го порядка относительно координат  $q_i$ ; интегрируя эти ур-ния и определяя постоянные интегрирования по нач. условиям, находят  $q_i(t)$ , т. е. закон движения системы в обобщённых координатах.

По сравнению с ур-ниями в декартовых координатах (см., напр., ур-ния Лагранжа 1-го рода) ур-ния (3) обладают тем важным преимуществом, что число их равно числу степеней свободы системы и не зависит от кол-ва входящих в систему материальных частиц или тел; кроме того, при идеальных связях из ур-ний (3) автоматически исключаются все наперёд неизвестные реакции связей. Л. у. 2-го рода, дающими весьма общий и притом достаточно простой метод решения задач, широко пользуются для изучения движения разл. механич. систем, в частности в динамике механизмов и машин, в теории гирокоскопа, в теории колебаний и др.

Для неголономной системы, на к-рую, кроме геом. связей, учитываемых выбором координат  $q$ , наложено ещё  $k$  дифференциальных связей, выражаемых равенствами

$$A_{\kappa 0} + \sum_{i=1}^k A_{\kappa i} \dot{q}_i = 0 \quad (\kappa=1, 2, \dots, k), \quad (4)$$

Л. у. 2-го рода принимают вид

$$\frac{d}{dt} \left( \frac{\partial T}{\partial \dot{q}_i} \right) - \frac{\partial T}{\partial q_i} = Q_i + \sum_{\kappa=1}^k \mu_{\kappa} A_{\kappa i} \quad (i=1, 2, \dots, s). \quad (5)$$

Ур-ния (5) совместно с (4) дают возможность определить  $s$  неизвестных координат  $q_i$  и  $k$  наперёд неизвестных множителей  $\mu_{\kappa}$  как ф-ций времени.

В физике особое значение имеет та форма Л. у., к-рую они принимают в случае голономной системы, находящейся под действием одних только потенц. сил (см. Консервативная система). Если ввести ф-цию Лагранжа (лагранжиан)  $L$ , равную в этом случае разности между кинетической  $T$  и потенциальной  $\Pi$  энергиями системы:

$$L(q_i, \dot{q}_i, t) = T(q_i, \dot{q}_i, t) - \Pi(q_i),$$

то, т. к. для потенц. сил  $Q_i = -\partial \Pi / \partial q_i$ , равенства (3) примут вид

$$\frac{d}{dt} \left( \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \right) - \frac{\partial L}{\partial q_i} = 0. \quad (6)$$