

и  $\varepsilon_{\lambda, T}$ ). Полная (интегральная) И. с.  $B_T$  и  $\varepsilon_T$  получается интегрированием спектральной И. с. по всему спектру.

Спектральная И. с. связана Кирхгофом законом излучения с поглощательной способностью тела, для абсолютно чёрного тела она определяется Планка законом излучения (см. также Излучение равновесное).

Наряду с И. с. поверхности нагретого тела в теории переноса излучения рассматривается объёмная И. с. (коэф. испускания).

М. А. Ельяшевич.

**ИССЛЕДОВАТЕЛЬСКИЙ РЕАКТОР** — ядерный реактор, предназначенный для проведения фундам. и прикладных исследований. Образующиеся в нём нейтроны и  $\gamma$ -кванты используются как инструмент или объект исследований. При создании И. р. стремится достичь макс. значения плотности потока нейронов. Эта величина оптимизируется либо в полости для облучения (материал ведущ. И. р.), либо на выходе (и у ч. И. р.). Нек-рые И. р. работают в импульсном или пульсирующем режиме (см. Импульсный реактор). Наиб. интенсивные потоки нейтронов (до  $5 \cdot 10^{15}$  нейтрон/ $\text{см}^2 \cdot \text{с}$  в среднем по времени и до  $2 \cdot 10^{19}$  нейтрон/ $\text{см}^2 \cdot \text{с}$  в импульсе) достигнуты в И. р. СМ-2, ВВР-М, ИБР-2, ИГР ПИК (СССР), HFR в Ин-те Лауз-Лайженена (Гренобль), HFBR (Нью-Йорк) и др.

Лит.: Бать Г. А., Коченов А. С., Кабанов Л. П., Исследовательские ядерные реакторы, 2 изд., М., 1985. Е. И. Шебалин.

**ИСТЕЧЕНИЕ ЖИДКОСТИ ИЗ ОТВЕРСТИЯ.** Может происходить в газовую или жидкую среду или в вакуум. Если истечение происходит из отверстия в стенке сосуда в атмосферу, то имеет место т. н. незатопленное, или свободное, истечение (рис. 1). Струя несжимаемой жидкости, выходящая под постоянным напором  $H$  из отверстия площадью  $\omega$ , сжимается, образуя сжатое сечение площадью  $\omega_1 = \varepsilon \omega$  ( $\varepsilon$  — коэф. сжатия струи). Скорость истечения определяется по ф-ле  $v = \varphi \sqrt{2gH}$ , где  $\varphi$  — т. н. коэф. скорости, зависящий от гидравлических сопротивлений, возникающих при истечении,  $g$  — ускорение свободного падения (см. также Торричелли формула). Расход вытекающей жидкости

$$Q = \mu \omega \sqrt{2gH}, \quad (*)$$

где  $\mu = \varphi \varepsilon$  — коэф. расхода отверстия. Коэф.  $\varphi$ ,  $\mu$ ,  $\varepsilon$  зависят от вида отверстия, от Рейнольдса числа и Фруда числа, характеризующих течение. С уменьшением этих чисел коэф.  $\varphi$  уменьшается, а коэф.  $\varepsilon$  возрастает (рис. 2).

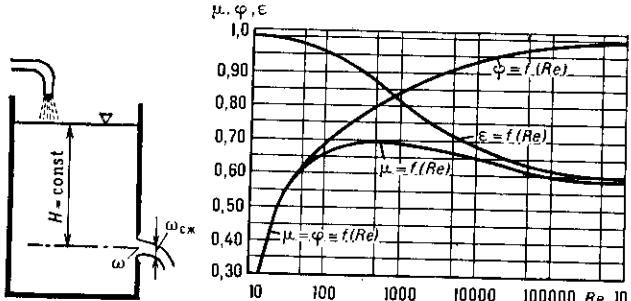


Рис. 1. Схема истечения из малого отверстия в тонкой стенке сосуда.

При истечении воды из малых отверстий в тонкой стенке сосуда ( $d < 3d$ , где  $d$  — толщина стенки,  $d$  — диаметр отверстия) обычно принимают  $\varepsilon = 0,62 - 0,64$ ,  $\varphi = 0,97 - 0,98$ ,  $\mu = 0,60 - 0,61$ .

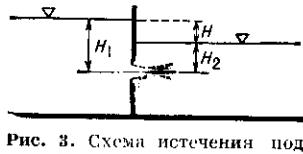
Если струя вытекает под уровень жидкости (рис. 3), то имеет место т. н. затопленное истечение (истечение под уровень). При этом расход определяется всё ёщё по ф-ле (\*), но в качестве напора  $H$  для одинаковых жидкостей следует принимать разность уровней  $H =$

$= H_1 - H_2$ . При вытекании воды из больших прямоугольных отверстий шириной  $b$  (рис. 4) расход определяется из ф-лы:

$$Q = \frac{2}{3} \mu b \sqrt{2g} [H_2^{3/2} - H_1^{3/2}],$$

к-рая при  $H_1 = 0$  переходит в ф-лу расхода при истечении через водоёмы.

Если напор, под к-рым происходит истечение, изменяется с течением времени (напр., при наполнении и опорожнении резервуаров), то возникает неустойчивое движение жидкости. При истечении из цилиндрического сосуда время  $t$ , в течение к-рого уровень опускается от  $H_1$  до  $H_2$ , определяется из зависимости:



$$t = 2\Omega (\sqrt{H_1} - \sqrt{H_2}) / \mu \omega \sqrt{2g},$$

где  $\Omega$  — площадь сечения сосуда.

Теория истечения из отверстия находит применение при определении необходимых размеров отверстий в разл. сосудах, баках, шлюзах, в некоторых частях плотин, а также для определения расходов и скоростей истечения жидкости разной вязкости и сроков опорожнения резервуаров различной формы.

В случае истечения капельных жидкостей в вакуум или среду, давление в к-рой ниже давления насыщенных

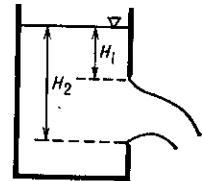


Рис. 4. Схема истечения из больших прямоугольных отверстий;  $b$  — размер отверстия по нормали к плоскости чертежа.

паров жидкости при данной темп-ре, процесс истечения сопровождается фазовыми переходами (испарение) и картина существенно усложняется. Такие явления возникают, напр., при сливе жидкостей (в частности, криогенных ракетных топлив) из космич. летат. аппаратов. Об истечении газа см. в ст. Сопло, Струя.

Лит.: Альтшулер А. Д., Гидравлические сопротивления, 2 изд., М., 1982; Альтшулер А. Д., Животовский Л. С., Иванов Л. П., Гидравлика и аэродинамика, М., 1987. А. Д. Альтшулер.

**ИСТИННО НЕЙТРАЛЬНЫЕ ЧАСТИЦЫ** — элементарные частицы (или системы из элементарных частиц), к-рые тождественны своим античастицам (антисистемам). У И. н. ч. значения всех квантовых чисел, меняющихся знак при зарядовом сопряжении, т. е. при переходе от частицы к античастице (электрич. заряда и магн. момента, барионного и лептонного чисел, странности, очарования и др.), равны нулю. Примерами И. н. ч. могут служить след. адроны:  $\pi^0$ ,  $\eta$ , ф-мезоны,  $\psi$ - и  $\Gamma$ -частицы. По совр. представлениям, все они являются системами, составленными из элементарных частиц — кварков и антикварков — одного типа:  $u\bar{u}$ ,  $d\bar{d}$ ,  $s\bar{s}$ ,  $c\bar{c}$ ,  $b\bar{b}$ , что и объясняет их тождественность своим античастицам. Другой пример истинно нейтральной системы — позитроний ( $e^+ e^-$ ). Единственной И. н. ч., не имеющей составной природы, в настоящее время считается фотон. Все И. н. ч. имеют определ. значения зарядовой чётности ( $C$ ). Для фотона  $C = -1$ , для всех составных систем  $C = (-1)^{L+S}$ , где  $L$  — орбитальный момент системы,  $S$  — её полный спин. В частности, для  $\pi^0$ - и  $\eta$ -мезонов  $L=0$ ,  $S=0$ , т. е.  $C=+1$ ; для ф-,  $\psi$ - и  $\Gamma$ -частиц  $L=0$ ,  $S=1$ , т. е.  $C=-1$ . А. А. Комар.

**ИСТОЧНИКИ ОПТИЧЕСКОГО ИЗЛУЧЕНИЯ** (источники света) — приборы и устройства, а также природные и космич. объекты, в к-рых разл. виды энергии преобразуются в энергию оптич. излучения в диапазоне длин волн  $\lambda \approx 10^{-1}$  м-1 мм. Космич. и природные излучающие объекты — Солнце, звёзды, атм. разряды и др.— являются естественными И. о. и. Искусствен-