

отличие от обычной адиабаты, к-рой соответствует ур-ние $\rho_2/\rho_1 = (p_2/p_1)^{1/k}$.

Г. у. применяется при расчётах *ударных волн в газовой динамике*, а также в теории *детонации*.

ГЮЙГЕНСА — ФРЕНЕЛЯ ПРИНЦИП — осн. постулат волновой теории, описывающий и объясняющий механизм распространения волн, в частности световых.

Г.—Ф. п. является развитием принципа, к-рый ввёл Х. Гюйгенс (Ch. Huygens) в 1678; в соответствии с последним каждый элемент поверхности, достигнутый в данный момент световой волной, является центром одной из элементарных волн, огибающая к-рых становится волновой поверхностью в след. момент времени. При этом обратные элементарные волны во внимание не принимались. Принцип Гюйгенса объясняет распространение волн, согласующееся с законами *геометрической оптики*, но не может объяснить явлений дифракции. О. Ж. Френель (A. J. Fresnel) в 1815 дополнил принцип Гюйгенса, введя представления о когерентности и интерференции элементарных волн, что позволило рассматривать на основе Г.—Ф. п. и дифракц. явления. Г. Р. Кирхгоф (G. R. Kirchhoff) придал Г.—Ф. п. строгий матем. вид, показав, что его можно считать приближённой формой теоремы, наз. интегральной теоремой Кирхгофа (см. *Кирхгофа метод*).

Согласно Г.—Ф. п., волновое возмущение в точке P (рис.), создаваемое источником P_0 , можно рассматривать как результат интерференции вторичных элементарных волн, излучаемых каждым элементом dS нек-рой волновой поверхности S с радиусом r_0 . Амплитуда вторичных волн пропорциональна амплитуде первичной волны, приходящей в точку Q , площади элемента dS и убывает с возрастанием угла χ между нормалью к поверхности S и направлением излучения вторичной волны на точку P . Амплитуда E_Q первичной волны в точке Q на поверхности S даётся выражением $E_Q = \frac{A}{r_0} \exp i(\omega t - kr_0)$, где A — амплитуда волны на расстоянии единицы длины от источника, k — волновой вектор, ω — циклическая частота. Вклад в волновое возмущение в точке P , вносимый элементом поверхности dS , запишется в виде

$$dU(P) = \frac{E_Q}{\rho} \exp(-ik\rho) K(\chi) dS, \quad (1)$$

где ρ — расстояние от точки Q до P , $K(\chi)$ — ф-ция, описывающая зависимость амплитуды вторичных волн от угла χ . Полное поле в точке наблюдения P представляется интегралом

$$U(P) = \int dU(P) dS = \int_{r_0}^{\infty} \frac{AK(\chi)}{r_0 \rho} \exp i(\omega t - k\rho - kr_0) dS. \quad (2)$$

Если за элемент поверхности взять площадь кольца, вырезаемого из волнового фронта S двумя бесконечно близкими концентрическими сферами с центрами в точке наблюдения P , и выразить dS через приращение $d\rho$, то получим

$$U(P) = \frac{2\pi A \exp i(\omega t - kr_0)}{r_0 + R} \int_{R}^{R_{\max}} K(\rho) \exp(-ik\rho) d\rho. \quad (3)$$

Верхний предел интеграла $R_{\max} = R + 2r_0$. Ф-ция $K(\chi)$ теперь рассматривается как ф-ция от ρ . Точное вычисление (3) невозможно без знания $K(\rho)$, однако Френель дал метод приближённого его вычисления, используя разбиение поверхности S на т. н. *Френеля зоны*. Вид ф-ции $K(\rho)$ в Г.—Ф. п. остаётся неопределённым, но при $\chi=0$ $K(0)=ik/2\pi$; множитель i означает, что фазы вторичных волн отличаются на $\pi/2$ от фазы первичной

волны в точке Q . Из математически точного определения Г.—Ф. п., данного Кирхгофом, следует и определение ф-ции $K(\chi) = \frac{ik}{4\pi}(1+\cos\chi)$.

Строгое решение задач дифракции обычно связано с очень большими матем. трудностями, поэтому задачи, имеющие практический интерес, часто решаются приближёнными методами с использованием Г.—Ф. п. Г.—Ф. п. позволяет описывать все оптич. явления, относящиеся к распределению интенсивности света по различным направлениям (прямолинейное распространение света, отражение, преломление, двулучепреломление, дифракцию и т. д.). Приближённость решения с помощью Г.—Ф. п. состоит в том, что при этом не рассматриваются реальные граничные условия электродинамики Максвелла. Напр., при рассмотрении распространения волны через отверстия в экране амплитуда волны в точках, закрытых экраном, полагается равной нулю, а на отверстии — такой, как если бы экрана не было (т. е. допускается разрыв волнового поля).

Лит.: Боря М., Вольф Э., Основы оптики, пер. с англ., 2 изд., М., 1973; Синухин Д. В., Общий курс физики, 2 изд., [т. 4] — Оптика, М., 1985; см. также лит. при ст. *Дифракция света*.

А. П. Гагарин



ДАВЛЕНИЕ — скалярная величина, характеризующая напряжённое состояние сплошной среды. В случае равновесия произвольной и движения идеальной (лишённой внутр. трения) среды D , равно взятой с обратным знаком величине нормального напряжения на произвольно ориентированной в данной точке площадке. Ср. величина D , на к.-л. площадку равна отношению ср. значения действующей перпендикулярно площадке силы к площади этой площадки. При движении среды, обладающей внутр. трением, под D понимают взятое с обратным знаком среднее арифметическое трёх нормальных напряжений на взаимно перпендикулярных площадках в данной точке среды, представляющее в этом случае также скаляр — одну треть линейного инварианта тензора напряжений. D , так же как плотность и темп-ра, представляет собой осн. макроскопич. параметр состояния жидкости и газа. Объяснение молекулярного механизма возникновения D см. в статьях *Жидкость*, *Кинетическая теория газов*.

Единицей измерения D в системе СИ является *паскаль* ($1 \text{ Па} = 1 \text{ Н}/\text{м}^2 = 0,102 \text{ кгс}/\text{м}^2$). Допускается также применение следующих единиц: $1 \text{ кгс}/\text{см}^2 = 1 \text{ ат} = 9,81 \cdot 10^4 \text{ Па}; 1 \text{ атм} = 1,01 \cdot 10^6 \text{ Па}; 1 \text{ мм рт. ст. (1 торр)} = 133,322 \text{ Па}$.

Разности D измеряют манометрами, абсолютные D ., в частности атмосферное D . — барометрами; быстро меняющиеся D . — разнообразными электрич. индукционными и ёмкостными датчиками.

ДАВЛЕНИЕ в термодинамике — термодинамич. параметр P , определяющий элементарную работу $dw = P dV$, совершающую системой при медленном (квазистатич.) изменении её объёма V , вызываемом перемещением внеш. тел. При деформации упругих тел сила, действующая на единицу поверхности, не перпендикулярна к ней, вместо D . в этом случае вводят тензор напряжений σ_{ik}, σ_{ii} — нормальные напряжения, $\sigma_{ik} (i \neq k)$ — касательные напряжения. Элементарная работа равна $dw = - \sum_{i,k} \sigma_{ik} du_{ik}$, du_{ik} — элемент тензора деформаций.

При равномерном всестороннем сжатии отличны от нуля лишь нормальные напряжения, равные D . Тогда $\sigma_{ik} = -P \delta_{ik}$, δ_{ik} — символ Кронекера.