

СКАЛЯРНОЕ ПОЛЕ — поле физическое, к-рое описывается ф-цией координат пространства-времени $x = (x, t)$, не изменяющейся при поворотах системы координат. Свободные (невозмущаемые) поля подчиняются Клейна — Гордона уравнению

$$(\square + m^2)\varphi(x) = 0, \quad (*)$$

где \square — Д'Аламбера оператор, а параметр m наз. массой (ур-ние записано в системе $\hbar = c = 1$). Общее решение (*) имеет вид суперпозиции плоских волн с волновым вектором k и частотой $k_0 = \sqrt{k^2 + m^2}$ (нулевой компонентой 4-вектора k):

$$\varphi(x) = \left(\frac{1}{2\pi}\right)^{-3/2} \int \frac{dk}{\sqrt{2k_0}} [a^+(k)e^{ikx} + a^-(k)e^{-ikx}].$$

В квантовой теории поля ф-ции $a^\pm(k)$ представляют собой операторы рождения и уничтожения свободных скалярных частиц с импульсом k , массой m и нулевым спином, являющихся квантами С. п. Для взаимодействующего С. п. в правой части ур-ния (*) стоит выражение, нелинейно зависящее от самого поля $\varphi(x)$ (случай самодействия, напр.: $g\varphi^2(x)$, где g — константа взаимодействия) или от др. физ. полей. По поведению относительно пространственной инверсии С. п. делят на собственно скалярные [$\varphi(-x) = \varphi(x)$] и псевдоскалярные [$\varphi(-x) = -\varphi(x)$]. Отвечающие им элементарные частицы имеют соответственно положительную и отрицательную внутреннюю чётность и наз. скалярными частицами и псевдоскалярными частицами (напр., π , K , η , η'). А. В. Ефремов.

СКАЛЯРНОЕ ПРОИЗВЕДЕНИЕ — отображение, сопоставляющее каждой паре e_1, e_2 векторов к.-л. векторного пространства L нек-рое число (e_1, e_2) , причём выполняются след. условия: а) $(e_2, e_1) = (e_1, e_2)^*$ (* означает комплексное сопряжение); б) $(e_1, \lambda'e_2 + \lambda''e_2') = \lambda'(e_1, e_2) + \lambda''(e_1, e_2')$; в) $(e, e) \geq 0, (e, e) = 0$ лишь при $e = 0$. Из этих аксиом следуют неравенство Коши — Бунаковского — Шварца

$$|(e_1, e_2)| \leq \sqrt{(e_1, e_1)(e_2, e_2)}$$

и антилинейность С. п. по первому аргументу, т. е.

$$(\lambda'e_1' + \lambda''e_1'', e_2) = \lambda'^*(e_1', e_2) + \lambda''^*(e_1'', e_2).$$

С.п. порождает в L н о р м у, т. е. операцию, сопоставляющую каждому вектору e вещественное неотрицательное число $\|e\|$, к-рое служит обобщением понятия длины вектора e , $\|e\| = \sqrt{(e, e)}$. Т. о., пространство L оказывается н о р м и р о в а н н ы м. Норма задаёт топологию пространства L , т. е. определяет в нём понятие близости: последовательность $e_1, e_2, \dots, e_n, \dots$ векторов считается сходящейся к вектору e , если $\|e_n - e\| \rightarrow 0$ при $n \rightarrow \infty$. Пространство L наз. п о л н ы м, если любая последовательность векторов e_1, \dots, e_n, \dots (такая, что $\|e_n - e_m\| \rightarrow 0$ при $n, m \rightarrow \infty$) имеет предел e , являющийся вектором того же L . Если $(e_1, e_2) = 0$, то векторы e_1 и e_2 наз. о р т о г о н а л ь н ы м и. Если $\|e\| = 1$, то вектор наз. нормированным. Совокупность e_1, e_2, \dots, e_n наз. о р т о н о р м и р о в а н н о й с и с т е м ы векторов, если она состоит из нормированных, попарно ортогональных векторов.

Конечномерное пространство L , снабжённое С. п., наз. евклидовым пространством. Если L является бесконечномерным и полным, то оно наз. гильбертовым пространством. С. п. (e_1, e) , где вектор e_1 фиксирован, а вектор e рассматривается как переменная, определяет числовую ф-цию $f(e) = (e_1, e)$ на гильбертовом пространстве. Эта ф-ция линейно зависит от e и обладает свойством непрерывности [если $e \rightarrow e_0$, то $f(e) \rightarrow f(e_0)$], её называют л и н е й н ы м ф у н к ц и о н а л о м.

В гильбертовом пространстве всякий линейный функционал $f(e)$ порождается С. п., т. е. всегда найдётся такой вектор e_1 , что $f(e) = (e_1, e)$.

Лит.: Дирак П. А. М., Принципы квантовой механики, пер. с англ., 2 изд., М., 1979; Кострикин А. И., Манин Ю. И., Линейная алгебра и геометрия, 2 изд., М., 1986. О. И. Завьялов.

СКАЛЯРНЫЙ ПОТЕНЦИАЛ — скалярная ф-ция, описывающая безвихревые (потенциальные) векторные поля. В общем случае n -мерного пространства это ф-ция n переменных (координат). В трёхмерном пространстве безвихревыми (потенциальными) являются векторные поля $a(r)$, удовлетворяющие условию $\nabla \times a(r) = 0$; они могут быть представлены в виде $a(r) = -\nabla\psi(r)$. Величина $\psi(r)$, определяемая полем $a(r)$ с точностью до произвольной постоянной, наз. С. п. векторного поля $a(r)$.

Впервые С. п. был введён как потенциал ньютоновского поля тяготения распределённой гравитирующей массы, затем стал применяться как потенциал обобщённой силы в лагранжевой механике. В связи с этим для характеристики любых физ. полей часто используют понятия, заимствованные из механики, такие, как потенц. рельеф, потенц. яма, потенц. барьер и т. п.

Особую роль С. п. играет в теории эл.-магн. поля, где вместе с векторным потенциалом он позволяет получить полное описание эл.-магн. поля. В частном случае статических эл.-магн. полей С. п. используется независимо от векторного потенциала. Так, электростатич. поле $E(r)$ является потенциальным ($\nabla \times E = 0$) и описывается электростатическим С. п. $\varphi(r) = -\nabla\Phi$. В среде с заданным распределением диэлектрической проницаемости $\epsilon(r)$ электр. С. п. удовлетворяет ур-нию $\nabla(\epsilon\nabla\varphi) = -4\pi\rho$, где ρ — объёмная плотность сторонних электр. зарядов. В однородных средах [$\epsilon(r) = \text{const}$] это ур-ние сводится к Пуассона уравнению, а в областях, свободных от зарядов ($\rho = 0$), — к Лапласа уравнению. Решения ур-ний для С. п. существенно зависят от распределения сторонних и связанных электр. зарядов, а также от граничных условий. Подбирая распределения $\rho(r)$, можно получать любые распределения С. п. $\varphi(r)$ — любые потенц. рельефы. В областях пространства, свободных от источников поля, распределение С. п. не может иметь абс. минимумов или максимумов (см. Ирншоу теорема). Для нек-рых сферически симметричных распределений С. п. существуют «собственные имена»; так, С. п. вида $1/r$ наз. кулоновским потенциалом, С. п. вида $(1/r)\exp(-r/a)$, где $a = \text{const}$, наз. дебаевским потенциалом (иногда потенциалом Дебая — Хюккеля).

В областях пространства, где отсутствуют сторонние электр. токи, статич. магн. поле $H(r)$ также является потенциальным ($\nabla \times H = 0$) и может быть описано при помощи магн. С. п.: $H = -\nabla\varphi^{(m)}$. Особенно удобно использование магн. С. п. при расчётах магн. полей, создаваемых постоянными магнитами; С. п. при этом подчиняется ур-нию Пуассона

$$\Delta\varphi^{(m)} = 4\pi\gamma \cdot M,$$

где M — заданная сторонаняя намагниченность. Использование этого ур-ния для $\varphi^{(m)}$ эквивалентно введению эфф. «магн. зарядов» с объёмной плотностью $\rho^{(m)} = -\nabla \cdot M$.

Лит. см. при ст. Максвелла уравнения.

М. А. Миллер, Е. В. Суворов.

СКАМЬЯ ОПТИЧЕСКАЯ — см. Оптическая скамья.
СКАНДИЙ (Scandium), Sc, — хим. элемент III группы периодич. системы элементов, ат. номер 21, ат. масса 44,95591, редкоземельный элемент. В природе представлен одним стабильным нуклидом ^{45}Sc . Конфигурация веш. электронных оболочек $3s^2 3p^6 4s^2$. Энергии последоват. ионизации 6,562; 12,80; 24,75; 74,2; 93,9 эВ соответственно. Радиус атома 0,164 нм, радиус иона Sc^{3+} 0,083 нм. Значение электроотрицательности 1,20. В свободном виде мягкий серебристый металл с жёлтым оттенком, в интервале темп-р от комнатной до