



транзистор биполярный, полевой транзистор с одним или двумя затворами (рис.), дифференциальный усилитель, сверхпроводящий туннельный переход типа сверхпроводник — изолитор — сверхпроводник. Последний даёт возможность получить преобразование с усилением и имеет близкую шумовую темп-ру, близкую к квантовому пределу в ДВ-части миллиметрового диапазона. С. используется в супергетеродинных приемниках (см. *Супергетеродин*) для преобразования частоты принимаемого сигнала в промежуточную частоту (см. также *Детектирование света*).

Лит.: Гоноровский И. С., Радиотехнические цепи и сигналы, 4 изд., М., 1980; Манасеев Е. И., Основы радиоэлектроники, 3 изд., М., 1980; Кошелец В. П., Овсянников Г. А., Криогенные СВЧ устройства, «Зарубежная радиоэлектроника. Криоэлектроника». Специальный выпуск, 1983, № 6, с. 31.

Ю. С. Константинов.

СМЕШАННОЕ СОСТОЯНИЕ (смесь состояний) — системы, в которых в отличие от чистого состояния не описывается волновой функцией. В С. с. не задан максимально полный набор независимых физ. величин, определяющих состояние системы, а определены лишь в вероятности w_1, w_2, \dots нахождения системы в разл. квантовых состояниях, описываемых волновыми ф-циями ψ_1, ψ_2, \dots . Ср. значение \bar{A} к.-л. физ. величины A (к-рой соответствует оператор \hat{A}) определяется в С. с. как сумма произведений вероятностей (статистических весов) w_i на ср. значение \bar{A}_i величины A в чистых состояниях ψ_i :

$$\bar{A} = \sum_i w_i A_i, \quad A_i = \int \psi_i^*(x) \hat{A} \psi_i(x) dx, \quad (1)$$

где ψ_i — волновая ф-ция в координатном представлении, полная вероятность $\sum w_i = 1$.

Для чистого состояния ф-ла (1) преобразованием волновых ф-ций можно привести к виду, в к-ром все вероятности w_i равны нулю, кроме одной, равной единице. Такое преобразование приводит к обычному выражению для квантовомеханич. средних; для С. с. такое приведение невозможно.

При задании оператора \hat{A} и матрицы плотности $\hat{\rho}$ в матричной форме ср. значение

$$\bar{A} = \text{Sp}(\hat{A} \hat{\rho}) = \sum_m (\hat{A} \hat{\rho})_{nn} = \sum_{m,n} A_{nm} \rho_{mn}, \quad (2)$$

причём среди индексов квантовых состояний m, n могут быть и непрерывные индексы, как в ф-ле (1). Ф-ла (2) справедлива для чистых и для смешанных состояний.

В С. с. в отличие от суперпозиции состояний (см. *Суперпозиции принцип*), разл. квантовые состояния не интерферируют между собой, т. к. при определении среднего складываются не волновые ф-ции, а ср. значения. Примеры С. с. — неполяризов. пучок частиц,

газ в термостате. Понятие С. с. играет большую роль в квантовой статистике и теории измерений в *квантовой механике*. Статистич. операторы, соответствующие *Гиббса распределениям*, описывают С. с. д. и. Эзубарев.

СМЕШАННОЕ СОСТОЯНИЕ сверхпроводники в (Шубникова фаза) — особое состояние сверхпроводников второго рода. С. с. реализуется в интервале магн. полей от нижнего (H_{c1}) до верхнего (H_{c2}) критического магнитного поля. Существование С. с. продемонстрировано Л. В. Шубниковым в экспериментах со сверхпроводящими сплавами (1937). Теоретич. обоснование возникновения С. с. дано А. А. Абрикосовым (1957).

В магн. полях выше H_{c2} сверхпроводник переходит в нормальное (несверхпроводящее) состояние. В полях ниже H_{c1} магн. поле полностью выталкивается из массивного сверхпроводника (полный Мейснера эффект). При С. с. наблюдается неполный эффект Мейснера. Магн. поле проникает в сверхпроводник в виде абрикосовских вихрей — вихрей сверхпроводящего тока, несущих *квант магнитного потока*; в центре вихря (область размером порядка длины когерентности) сверхпроводимость подавлена. В поле H_{c1} возникает первый вихрь. С увеличением поля кол-во вихрей возрастает, а расстояние между ними уменьшается. Они образуют правильную (в отсутствие дефектов структуры) решётку вихрей Абрикосова. В поле H_{c2} нормальные области (центры вихрей) начинают перекрываться, и весь сверхпроводник переходит в нормальное состояние.

Лит.: Жен П. Ж. д. с., Сверхпроводимость металлов и сплавов, пер. с англ., М., 1968; Сан Жам Д., Сарма Г., Томас Е., Сверхпроводимость второго рода, пер. с англ., М., 1970.

СМЕЩЕНИЯ ТОКА — величина, плотность к-рой (j_{cm}) определяется скоростью изменения во времени индукции электрич. поля D , $j_{cm} = (4/\pi) \partial D / \partial t$ (в гауссовой системе единиц). Наряду с «обычным» электрич. током j_{cm} входит в *Максвелла уравнения* и является источником магн. поля H :

$$\text{rot } H = (4\pi/c)(j_e + j_{cm}) \quad (*)$$

(j_e — плотность «обычного» электрич. тока). С. т. введён в 1865 Дж. К. Максвеллом (J. C. Maxwell) для согласования ур-ний переменного эл.-магн. поля с ур-нием сохранения электрич. заряда. Часть j_{cm} , называемая плотностью тока поляризации j_p , обусловлена изменением во времени вектора поляризации P , $j_p = \partial P / \partial t$, и представляет собой электрич. ток, связанный с реальным смещением микрозарядов, входящих в состав нейтральных атомов, молекул, скоплений свободных заряж. частиц или квазинейтральной плазмы.

Для обоснования добавочного члена в ур-ии (*) Максвелл постулировал аналогию между диэлектрич. и механич. упругой средами. Согласно этой аналогии, под действием приложенного электрич. поля E в диэлектрич. среде происходит электрич. смещение (т. е. относительное смещение положит. и отрицат. электрич. зарядов в электрически нейтральной среде), пропорциональное приложенному полю. Изменение во времени этого смещения представляет собой такой же электрич. ток, как и ток проводимости. Суммарный ток в ур-ии (*) Максвелл считал полным током в среде и называл его «истинным» током. В совр. электродинамике идея Максвелла об электрич. смещении фактически не используется, но вектор D иногда называют электрич. смещением.

Введение С. т. в ур-ии (*) позволило Максвеллу предсказать существование эл.-магн. волн, высказать гипотезу об эл.-магн. природе света и вычислить скорость света в вакууме через электродинамич. постоянные, входящие в ур-ии эл.-магн. поля.

Лит.: Максвелл Дж. К., Трактат об электричестве и магнетизме. Классики естествознания, пер. с англ., т. 1—2, М., 1989; Максвелл и развитие физики XIX — XX вв., М., 1985; см. также лит. при ст. *Максвелла уравнения*.