

Описанный подход позволяет построить статистическую теорию переноса частично когерентного излучения и даёт возможность обосновать феноменологическую теорию для разреженных слабо рассеивающих сред. В противоположном случае плотных и сильно рассеивающих сред существуют, роль начинают играть когерентные и кооперативные эффекты, при этом вопрос об области применимости феноменологической теории П. и. остаётся до конца не выясненным. Для таких сред фазовые соотношения между рассеянными волнами могут играть определяющую роль. Кооперативные эффекты приводят, в частности, к фундаментальному для теории аморфных тел явлению — андерсоновской локализации и, как следствие, к качественным изменениям характера П. и. Например, теория П. и. не в состоянии описать эффекты сильного рассеяния в одномерной модели рассеивающей среды.

Ур-ние П. и. описывает и др. виды волнового движения, при этом «яркость» I вводят при помощи соотношения (3) с подходящим значением коэф. b , напр. в случае звукового поля $b = n\omega^2 v$, где n — плотность среды, v — скорость звука.

Лит.: Чандraseкар С., Перенос лучистой энергии, пер. с англ., М., 1953; Сапожников Р. А., Теоретическая фотометрия, 3 изд., М., 1977; Рытов С. М., Кравцов Ю. А., Татарский В. И., Введение в статистическую радиофизику, ч. 2 — Случайные поля, М., 1978; Апресян Л. А., Кравцов Ю. А., Теория переноса излучения. Статистические и волновые аспекты, М., 1983; Л. А. Апресян, Ю. А. Кравцов, Уравнение Максвелла для коэффициента пропускности элементов излучающей системы, Ученые записки Казанского университета, № 1, 1984.

Перенос излучения в условиях немгновенности элементарного акта рассеяния. Изложенный выше раздел теории П. и. относится к области $\lambda \geq a$, где λ — длина волн излучения, a — характерный масштаб макроскопич. флуктуаций в среде, на к-рых происходит рассеяние. В этом случае элементарный акт рассеяния света единичным объёмом среды описывается в ур-ии (1) сечением рассеяния σ , соответствующим данному типу флуктуаций. Такой подход применим также и к нерезонансному рассеянию света на микроскопич. флуктуациях распределения частиц по координатам и импульсам. При этом σ уже соответствует сечению рассеяния света отдельной частицей (когерентному, $\omega = \omega'$, или некогерентному комбинационному рассеянию света атомом или молекулой, комптоновскому рассеянию свободным электроном и др.). Общность формализма описания П. и. в указанных случаях базируется на мгновенности процесса рассеяния фотона средой (макроскопич. ансамблем или отдельной частицей), что и позволяет свести описание П. и. к замкнутому ур-ию (1) для интенсивности.

В теории П. и. важен более общий случай немгновенного рассеяния света в элементарном акте, когда поглощение и рассеяние следует рассматривать раздельно и происходит перераспределение излучения по частоте. Эта область теории П. и. наиболее широко используется в астрофизике [1,2]. Ур-ние для интенсивности $I(r, \xi, t)$, где $\xi = (\omega, n, \mu)$, принимает вид:

$$\left(c^{-1} \frac{\partial}{\partial t} + n \frac{\partial}{\partial r} \right) I = -\kappa(r, \xi, t) I + Q(r, \xi, t), \quad (9)$$

где χ — вероятность поглощения фотона на единице длины пути, Q — объёмная плотность мощности излучения среды, к-рая здесь учитывает также и упругое рассеяние света (ф-ция источников), дифференциальная по всем параметрам ξ фотона (μ характеризует поляризацию состояния фотона).

При отсутствии влияния элементарного акта поглощения света на величину Q (т. е. Q не зависит от I) ур-ние (9) полностью описывает П. и. Это типично, напр., для П. и. электронами плазмы путём тормозного, фоторекомбинац., циклотронного механизмов испускания и поглощения (здесь Q не зависит от I при условии малости влияния актов поглощения на ф-цию распределения электронов по импульсам, как правило, равновесную). Если процессы релаксации к равновесию сильны не только для электронов, но и для фотонов (распределение к-рых тогда близко к распределению

нию Планка с темп-рой электронов), то при условии малости эф. длины пробега фотонов по сравнению с характерным размером неоднородности темп-ры ур-ние (9) сводится к простому ур-нию диффузионного типа для темп-ры (лучистая теплопроводность, [3]).

Перенос резонансного излучения. Древажный случай П. и. относится к резонансному рас-
сеянию света на атомах или молекулах среды. Погло-
щение резонансного фотона приводит к образованию
воздушного атома (ВА), к-рый подвергается слож-
ному микроскопич. воздействию среды, тогда как рас-
сеяние первоначального фотона атомом соответствует
виртуальному (по сути мгновенному) возбуждению ато-
ма. В переносе резонансного излучения ф-ция источни-
ков Q определяется в общем случае ф-цией распределе-
ния ВА по координатам, импульсам и параметрам ξ
излучаемого в момент времени t фотона $f(r, p, \xi, t)$:

$$Q \equiv A\hbar\omega_0 \int f(\mathbf{r}, \mathbf{p}, \xi, t) d\mathbf{p} \equiv A\hbar\omega_0 N(\mathbf{r}, \xi, t), \quad (10)$$

где A^{-1} — полное (интегральное по ξ) время жизни ВА (для простоты двухуровневого) по отношению к радиац. распаду в линии с частотой перехода ω_0 . Коэф. поглощения χ определяется сечением поглощения резонансного фотона невозбуждённым атомом с импульсом p :

$$\kappa = \int \sigma_{\text{ПогЛ}}(p, \xi) f_0(r, p, t) dp, \quad (11)$$

где f_0 — ф-ция распределения невозбуждённых атомов. Ф-ция распределения ВА является решением кинетич. уравнения

$$\hat{\partial}_f \equiv \left\{ \frac{\partial}{\partial t} + v \frac{\partial}{\partial r} + \mathbf{F} \frac{\partial}{\partial \mathbf{p}} \right\} f = \hat{L}[f] - Af + q + \int_0^\infty d\Delta t \int d\xi' \frac{J(r, \xi', t - \Delta t)}{\hbar\omega} \sigma_{\text{pac}}(\xi' \rightarrow \xi, \mathbf{p}, \Delta t) f_0(\mathbf{r}, \mathbf{p}, t - \Delta t), \quad (12)$$

где F — внеш. сила, q — внеш. источник ВА, \hat{L} — оператор, описывающий все процессы взаимодействия ВА с окружающей средой (включая процессы релаксации по p и ξ , а также девозбуждение ВА столкновениями). Величина $\sigma_{\text{рас}}$ описывает дифференц. по ξ и Δt сечение двухступенчатого процесса поглощения отдельным атомом (с импульсом p) фотона ξ' и последующего переизлучения фотона ξ по прошествии времени Δt с учётом воздействия на ВА всех микро- и макроскопич. флуктуаций среды. Вероятность указанного процесса, интегральная по Δt , определяет широко используемую в астрофизике [1, 2, 4] ф-цию перераспределения $R(\xi \rightarrow \xi')$ фотона по его параметрам в акте рассеяния (как правило, по частоте, при соответствующем усреднении по остальным параметрам). Свёртка функции R по начальным или конечным параметрам фотона даёт соответственно контур линии (т. е. плотность вероятности) испускания $P(\xi')$ и поглощения $e(\xi)$ фотона:

$$\int R(\xi \rightarrow \xi') d\xi = P(\xi'), \quad \int R(\xi \rightarrow \xi') d\xi' = \epsilon(\xi) \equiv \frac{\epsilon(\xi)}{\int \epsilon(\xi'') d\xi''}.$$

Фактически за перераспределение по частоте отвечают те же механизмы, что и за уширение линий: доплеровский, штарковский и др.

Ур-ние (12) позволяет сформулировать критерий мгновенности элементарного акта рассеяния: его эффективность должна быть мала по сравнению с характерными временами эволюции ф-ции распределения ВА под действием операторов \hat{d} и \hat{L} . При выполнении этого условия ур-ние (9) с учётом ур-ний (10) и (12) переходит в ур-ние (1).

В том предельном случае, когда реализуется полное «забывание» испущенным фотоном его состояния до поглощения, R расщепляется на произведение вероятностей поглощения и испускания — т. н. полное перераспределение по частоте (ППЧ). При этом $N(r, \xi, t) = N(r, t)P(\xi)$, где $N(r, t)$ — плотность ВА. Если