

Энергия, информация и запредельные скорости в квантовой электродинамике

Б.А. ВЕКЛЕНКО

Объединённый институт высоких температур (ОИВТ) РАН, Москва
E-mail: veklenkoba@yandex.ru

Аннотация

Без использования теории возмущений на примере рассеяния квантованного электромагнитного поля возбуждённым атомом продемонстрирована допустимость в стандартной квантовой электродинамике сверхсветовых сигналов, переносящих информацию.

Ключевые слова: возбуждённый атом, сверхсветовой сигнал, квантовая электродинамика, рассеяние.

1. Введение

Запредельные или сверхсветовые скорости в оптических системах привлекают к себе повышенное внимание уже много лет. И если вопрос о передачи информации со сверхсветовыми скоростями после работ Х. Лоренца, А. Пуанкаре и А. Эйнштейна в классической физике полностью закрыт, то в квантовой оптике такого категорического утверждения сделать нельзя.

В классической физике состояние электромагнитного поля описывают векторы напряжённости электромагнитного поля $E^v(\mathbf{r}, t)$ и векторы индукции магнитного поля $B^v(\mathbf{r}, t)$, определённые в каждой точке пространства \mathbf{r} в любой момент времени t . Оказывается удобным вместо этих векторов в рационализированной гауссовой системе единиц с нулевым скалярным потенциалом использовать векторный потенциал электромагнитного поля $A^v(\mathbf{r}, t)$, такой, что

$$E^v(\mathbf{r}, t) = -\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} A^v(\mathbf{r}, t), \quad B^v(\mathbf{r}, t) = \text{rot} \mathbf{A}(\mathbf{r}, t),$$

где c – скорость света в вакууме. Использование векторного потенциала удобно, поскольку вместо двух величин $E^v(\mathbf{r}, t)$ и $B^v(\mathbf{r}, t)$ приходится иметь дело с одной величиной $A^v(\mathbf{r}, t)$. Ниже, вместо $E^v(\mathbf{r}, t)$ мы часто будем использовать $A^v(\mathbf{r}, t)$, имея в виду, что связь между ними достаточно проста. В квантовой физике состояние электромагнитного поля как и состояния частиц, обладающих конечной массой, описывает волновая функция $\psi(t)$. Аналоги классических величин в квантовой оптике вычисляются как «квантовые средние» от соответствующих квантовых операторов $\langle \hat{A}^v(\mathbf{r}, t) \rangle = \langle \psi(t) | \hat{A}^v(\mathbf{r}) | \psi(t) \rangle$. Используя принцип соответствия между квантовой и классической теориями, можно предположить, что имеющие классический аналог «средние величины» в квантовой теории электромагнитного поля не должны изменяться со скоростями, превышающими скорость света в вакууме c . Остаётся вопрос: нельзя ли превзойти c за счёт дисперсий, то есть за счёт квантовых флуктуаций? Такая возможность апри-

ори не закрыта, скорее наоборот [1]. Если, интересуясь скоростью электромагнитного сигнала, генерируемого в точке $\mathbf{r} = 0$ в момент времени $t = 0$, мы поставим целью измерить через время t напряжённость электромагнитного поля $\hat{E}^v(\mathbf{r}, t)$ в точке \mathbf{r} на баллистическом (переднем) фронте этого сигнала, то вмешается соотношение неопределённостей Гейзенберга. Согласно определению $\hat{E}^v = f^v / q$, где f^v – сила, действующая на пробный заряд q , помещённый в точку измерения \mathbf{r} . Но $f^v = dp^v / dt$, где p^v – импульс пробного заряда, измеряемый в точке \mathbf{r} . Соотношение неопределённостей показывает, что в один и тот же момент времени точно определённых \mathbf{r} и \mathbf{p} не существует. Поэтому не существует одновременно точно определённых \mathbf{r} и $E^v(\mathbf{r}, t)$. Возникает квантовый разброс координат, искажающий передний фронт сигнала – дисперсия. Часть экспериментальных точек окажется за баллистическим фронтом, характеризуемым амплитудой $\langle \hat{E}^v(\mathbf{r}, t) \rangle = \langle \psi(t) | \hat{E}^v(\mathbf{r}, t) | \psi(t) \rangle$, а другая часть – впереди него, определяя сверхсветовой сигнал. Таким образом, в ряде экспериментов можно предвидеть регистрацию сверхсветовых сигналов. Мы констатируем принципиальную необходимость появления сверхсветовых сигналов в квантовой оптике, способных воздействовать на измерительные приборы, и потому переносящих информацию. Заметим, что рассмотренная дисперсия координат в оптических измерениях не сказывается на точности измерения самой скорости света. Дело в том, что расстояние между источником излучения и координатой измерения может быть выбрано произвольно большим.

Какова природа сверхсветовых сигналов? Согласно сказанному, они опережают баллистический фронт классического сигнала, и потому среднее значение напряжённости поля в них отсутствует: $\langle \psi(t) | \hat{E}^v(\mathbf{r}) | \psi(t) \rangle = 0$, но отличной от нуля будет дисперсия: $\langle \psi(t) | \hat{E}^v(\mathbf{r}) \hat{E}^v(\mathbf{r}) | \psi(t) \rangle \geq 0$.

Таковыми свойствами обладают фотоны [2], у которых отсутствуют электрическая и магнитная составляющие, но энергия оказывается конечной величиной. Таким образом, нерелятивистская квантовая механика частиц конечной массы предсказывает существование неклассических состояний электромагнитного поля, могущих формировать сигналы, обладающие скоростями, превышающими c . Здесь важно подчеркнуть, что такие сигналы способны действовать на пробные электроны, возбуждать атомы, переносить энергию и информацию. Заметим, что исторически существование фотонов, наоборот, было предсказано (1905 г.) до построения квантовой теории нерелятивистских частиц (1925–1926 гг.).

Теперь возникают два вопроса: сколь велики пространственные области сверхсветовых сигналов и существует ли предел этих скоростей?

2. Качественное рассмотрение

Для ответа на эти вопросы ниже исследуется появление сверхсветовых сигналов в более чётком их проявлении в другой квантовой системе.

Пусть поперечно поляризованный свет, генерируемый плотностью классического тока $f^v(\mathbf{r}, t)$, рассеивается атомом, расположенным в точке \mathbf{R} . Согласно квантовой теории, рассеяние света возбуждённым атомом представляется как виртуальный процесс поглощения рассеиваемого фотона и последующего процесса излучения этим уже возбуждённым атомом рассеянного кванта. Такой процесс рассеяния требует времени и в состоянии лишь замедлить баллистическую скорость электромагнитной волны. Но при рассеянии света возбуждённым атомом существует другой квантовый процесс [3], заключающийся в предварительно спонтанном испускании этим возбуждённым атомом фотона с переходом атома в невозбуждённое состояние и лишь затем (когда рассеянный квант уже начал своё движение) в поглощении невозбуждённым теперь атомом рассеиваемого кванта. Такой сложный процесс описывается единой волновой функцией. По этой причине рассеянный и рассеиваемый фотоны оказываются взаимно коррелированы, и процесс в целом носит характер рассеяния. Классическая трактовка этого процесса подсказывает, что такое инверсное рассеяние фотона возбуждённым атомом позволяет получить выигрыш в расстоянии ct , где t – время корреляции фотонов. Впереди баллистического (переднего) фронта на расстоянии ct возникает сверхсветовой предвестник. Если изначально атом находился в основном состоянии, то такая инверсная возможность рассеяния также существует, но оказывается несущественной в силу нерезонансности процесса.

Разумеется, приведённые рассуждения не имеют доказательной силы и требуют подробного исследования. До сего времени сверхсветовые сигналы, переносящие информацию в стандартной квантовой электродинамике, не появлялись.

Обозначим волновую функцию квантовой системы: электромагнитное поле плюс рассеивающий атом после процесса рассеяния через Ψ . Разложим эту функцию по полной системе волновых функций ψ_i рассеивающего атома:

$$\Psi = f_0\psi_0 + \sum_{i \neq 0} f_i\psi_i = f_0\psi_0 + (\Psi - f_0\psi_0),$$

где начальное состояние атома ψ_0 выделено в отдельное слагаемое. Из-за ортогональности волновых функций атома ψ_0 и $\psi_i (i \neq 0)$ скалярное произведение функций обращается в ноль:

$$\langle f_0\psi_0 | \sum_{i \neq 0} f_i\psi_i \rangle = \langle f_0\psi_0 | \Psi - f_0\psi_0 \rangle = 0.$$

Если в результате рассеяния атом остался в исходном состоянии ψ_0 , то такой процесс рассеяния будем называть когерентным [4]. Этому процессу отвечает волновая функция электромагнитного поля f_0 . Если ψ_0 отвечает воз-

буждённое состояние, то f_0 , согласно сказанному выше, в частности, описывает сверхсветовые сигналы. Если в результате рассеяния волновая функция атома меняется, то такой процесс по определению считается некогерентным.

Наблюдаемые на опыте величины вычисляются как квантовые средние от соответствующих квантовых операторов. Например, имеющая классический аналог, и потому не обладающая сверхсветовыми скоростями, напряжённость электрического поля $E^v(\mathbf{r}, t)$ представима в виде

$$\begin{aligned} \langle \hat{E}^v(\mathbf{r}, t) \rangle &= \langle \Psi(t) | \hat{E}^v(\mathbf{r}) | \Psi(t) \rangle = \langle f_0\psi_0 | \hat{E}^v(\mathbf{r}) | f_0\psi_0 \rangle + \\ &+ \langle \Psi - f_0\psi_0 | \hat{E}^v(\mathbf{r}) | \Psi - f_0\psi_0 \rangle = \langle \hat{E}^v(\mathbf{r}, t) \rangle_{\text{coh}} + \langle \hat{E}^v(\mathbf{r}, t) \rangle^{\text{noh}}. \end{aligned} \quad (1)$$

Перекрёстное (интерференционное) слагаемое здесь выпадает из-за ортогональности атомных волновых функций. Первое слагаемое правой части (1) описывает когерентное рассеяние и при рассеянии на возбуждённом атоме, согласно сказанному выше, – сверхсветовые сигналы. Второе слагаемое описывает процессы некогерентного рассеяния, в частности вынужденные процессы рассеяния, при которых исходное состояние ψ_0 рассеивателя изменяется на ортогональное ему $\psi_i (i \neq 0)$. Только интерференция когерентного и некогерентного каналов рассеяния исключает в (1) сверхсветовые сигналы в окончательном результате. В свою очередь, это означает, что при рассеянии на возбуждённом атоме волновые функции некогерентного канала $f_i (i \neq 0)$ также описывают сверхсветовые сигналы противоположного знака. Важно заметить, что сверхсветовые сигналы в виртуальных состояниях возникают в расчётах квантовой электродинамики автоматически и исчезают из окончательного результата лишь как следствие интерференции каналов рассеяния. Если интерференцию нарушить, то, очевидно, сверхсветовые сигналы попадут в результат, что нетрудно сделать.

Пусть нас интересуют билинейные нормально-упорядоченные произведения операторов электромагнитного поля $\langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle$, определяющие собой его локальные энергетические характеристики¹. Величину $\langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle$ можно оценить снизу следующим образом.

Очевидно, $\langle (\hat{E}^v)^2 \rangle \geq \langle \hat{E}^v \rangle \langle \hat{E}^v \rangle$. Аналогично можно показать [2], что если электромагнитное поле обладает преимущественными компонентами с волновым вектором \mathbf{k}_0 , то после усреднения по координатному интервалу порядка длины волны оказывается, что

$$\langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle \geq \langle \hat{E}^v \rangle^2. \quad (2)$$

Таким образом, $\langle \hat{E}^v \rangle$ определяет оценку снизу для исковой $\langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle$. Справедливость неравенства (2) не зави-

¹ Оператор \hat{N} называется оператором нормального упорядочения операторов. Его наличие в формулах не сказывается на понимании дальнейшего материала [2].

сит от того конкретного состояния, по которому производится квантовое усреднение, и не связано с теорией возмущений.

Если теперь по аналогии с (1) величину $\langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle$ представить в виде суммы когерентной и некогерентной компонент как

$$\begin{aligned} \langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle &= \\ &= \langle f_0 \psi_0 | \hat{N}(\hat{E}^v)^2 | f_0 \psi_0 \rangle + \langle \Psi - f_0 \psi_0 | \hat{N}(\hat{E}^v)^2 | \Psi - f_0 \psi_0 \rangle = \\ &= \langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle_{\text{coh}} + \langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle^{\text{ncoh}} \end{aligned}$$

и применить к каждому слагаемому правой части этой суммы формулу (2), то найдём, что

$$\begin{aligned} \langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle &\geq \langle f_0 \psi_0 | \hat{E}^v | f_0 \psi_0 \rangle^2 + \\ &+ \langle \Psi - f_0 \psi_0 | \hat{E}^v | \Psi - f_0 \psi_0 \rangle^2 = \langle \hat{E}^v \rangle_{\text{coh}}^2 + \langle \hat{E}^v \rangle^{\text{ncoh}2}. \end{aligned} \quad (3)$$

Теперь в силу положительной определённости слагаемых в правой части последнего неравенства сверхсветовые сигналы в разных каналах взаимно компенсироваться не будут, и избежать их в результате не удастся. Теория предсказывает, таким образом, их появление в измерениях $\langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle$, то есть измерениях энергии электромагнитного поля.

3. Количественная теория

Приведём некоторые результаты точных расчётов, следующих из основных уравнений квантовой электродинамики, изложенных в Приложении. Эти результаты получены путём решения уравнения (П. 1) методом \hat{S} -матрицы рассеяния и диаграмм Р. Фейнмана.

Будем считать для простоты, что рассеивающий атом обладает двумя энергетическими уровнями. Энергию атома, на котором происходит рассеяние, обозначим как ε_{j_0} , а энергию другого состояния атома как ε_{j_2} . Допустим, эти энергетические уровни могут обладать энергетически вырожденными магнитными подуровнями, по которым может осуществляться суммирование.

Сначала будем считать, что рассеивающий атом находится в невозбуждённом (основном) состоянии. Основным каналом рассеяния здесь будет когерентный канал. Некогерентный канал рассеяния осуществляет здесь нерезонансный малый вклад в результат. Решение уравнения (П. 1), описывающее рассеянное электромагнитное поле, при этом выглядит так [2]:

$$\begin{aligned} \langle \hat{A}^v(\mathbf{r}, t) \rangle_{\text{coh}} &= \int T^v(\mathbf{r}, \mathbf{r}_3, t, t_3) \theta(\varepsilon_{j_2} - \varepsilon_{j_0}) \theta\left[(c(t-t_3) - \right. \\ &\left. - |\mathbf{r} - \mathbf{R}| - |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}| \right] d\mathbf{r}_3 dt_3 + c.c., \end{aligned} \quad (4)$$

где

$$T^v(\mathbf{r}, \mathbf{r}_3, t, t_3) = \frac{i}{16\pi^2 c^3 \hbar} \left(\frac{e}{m} \right)^2 \sum_{j_2} p_{j_0 j_2}^{v_1} p_{j_0 j_2}^{v_2*} (\delta_{v_1} - n^v n^{v_1}) \times$$

$$\begin{aligned} &\times (\delta_{v_2 v_3} - n_3^{v_2} n_3^{v_3}) j^{v_3}(\mathbf{r}_3, t_3) \frac{\theta(t-t_3)}{|\mathbf{r} - \mathbf{R}| |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}|} \times \\ &\times \theta\left[(c(t-t_3) - |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}|) \right] j^v(\mathbf{r}_3, t_3) \exp \times \\ &\times \left[-i \frac{\varepsilon_{j_0} - \varepsilon_{j_2}}{c \hbar} (c(t-t_3) - |\mathbf{r} - \mathbf{R}| - |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}|) \right], \\ n_3^v &= \frac{(\mathbf{r}_3 - \mathbf{R})^v}{|\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}|}. \end{aligned} \quad (5)$$

Поскольку $\varepsilon_{j_2} - \varepsilon_{j_0} > 0$, выражение (4) описывает рассеяние сигнала на невозбуждённом атоме. Ступенчатая функция Хевисайда $\theta\left[(c(t-t_3) - |\mathbf{r} - \mathbf{R}| - |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}|) \right]$ следит за тем, чтобы скорость распространения баллистического фронта рассеянного сигнала не превосходила скорость распространения классической электромагнитной волны в вакууме. Другими словами, имеющая классический аналог величина не распространяется быстрее скорости света. Выражение (4) описывает только рассеянный сигнал. Здесь опущен распространяющийся без рассеяния сигнал

$$\langle \hat{A}^v(\mathbf{r}, t) \rangle = \frac{1}{4\pi} (\delta_{v v_1} - n^v n^{v_1}) \int \frac{j^{v_1} \left(\mathbf{r}_1, t - \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}_1|}{c} \right)}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}_1|} d\mathbf{r}_1.$$

Иначе обстоит дело при рассеянии электромагнитного поля возбуждённым атомом. Здесь рассеяние осуществляется по двум, когерентному и некогерентному, каналам рассеяния. Решение уравнения (П. 1) показывает, что [2], согласно когерентному каналу,

$$\begin{aligned} \langle \hat{A}^v(\mathbf{r}, t) \rangle_{\text{coh}} &= \int T^v(\mathbf{r}, \mathbf{r}_3, t, t_3) \theta(\varepsilon_{j_0} - \varepsilon_{j_2}) \theta\left[(|\mathbf{r} - \mathbf{R}| + \right. \\ &\left. + |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}| - c(t-t_3)) \right] d\mathbf{r}_3 dt_3 + c.c., \end{aligned} \quad (6)$$

Таким образом, когерентный канал, оставляющий рассеивающий атом в первоначальном состоянии, согласно функции Хевисайда $\theta\left[(|\mathbf{r} - \mathbf{R}| + |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}| - c(t-t_3)) \right]$, в согласии с выводами раздела 2, мгновенно формирует рассеянный сигнал на любых расстояниях $|\mathbf{r} - \mathbf{R}|$ от рассеивающего атома, если только $|\mathbf{r} - \mathbf{R}| - c(t-t_3) + |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}| > 0$. Мы имеем дело с бесконечно большой скоростью формирования этого сигнала. В классической оптике такой процесс рассеяния отсутствует.

Для некогерентного канала рассеяния, изменяющего квантовое состояние рассеивающего атома, рассеянный сигнал описывается следующей формулой [2]:

$$\langle \hat{A}^v(\mathbf{r}, t) \rangle^{\text{ncoh}} = - \int T^v(\mathbf{r}, \mathbf{r}_3, t, t_3) \theta(\varepsilon_{j_0} - \varepsilon_{j_2}) d\mathbf{r}_3 dt_3 + c.c. \quad (7)$$

Этот сигнал охватывает как зону за баллистическим фронтом $|\mathbf{r} - \mathbf{R}| + |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}| < c(t-t_3)$ так и сверхсветовую зону $|\mathbf{r} - \mathbf{R}| + |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}| > c(t-t_3)$, расположенную перед баллисти-

ческим фронтом. Такой канал рассеяния также не имеет классического аналога. Наличие функции $\vartheta(\varepsilon_{j_0} - \varepsilon_{j_2})$ свидетельствует о том, что некогерентный канал рассеяния возникает только при рассеянии света на возбуждённых атомах.

Воспользовавшись тем, что полный, имеющий классический аналог, рассеянный сигнал определяется суммой (1) каналов рассеяния, находим следующее:

$$\begin{aligned} \langle \hat{A}^v(\mathbf{r}, t) \rangle &= \langle \hat{A}^v(\mathbf{r}, t) \rangle_{\text{coh}} + \langle \hat{A}^v(\mathbf{r}, t) \rangle^{\text{noh}} = \\ &= -\int T^v(\mathbf{r}, \mathbf{r}_3, t, t_3) \theta(\varepsilon_{j_0} - \varepsilon_{j_2}) \theta[c(t - t_3) - \\ &\quad - (|\mathbf{r} - \mathbf{R}| - |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}|)] d\mathbf{r}_3 dt_3 + c.c. \end{aligned} \quad (8)$$

Как и следовало ожидать, полный, определяемый амплитудой $\hat{A}^v(\mathbf{r}, t)$, сигнал, возникающий в результате рассеяния электромагнитного поля на возбуждённом атоме, полностью расположен за баллистическим фронтом волны и сверхсветовыми свойствами не обладает. Сверхсветовые компоненты амплитуд $\langle \hat{A}^v(\mathbf{r}, t) \rangle_{\text{coh}}$, и $\langle \hat{A}^v(\mathbf{r}, t) \rangle^{\text{noh}}$, согласно формулам (6) и (7), взаимно уничтожают друг друга в результате интерференции. Выражение (8) может быть без труда получено из полуклассической теории излучения, оперирующей нековантованным электромагнитным полем.

Иначе обстоит дело с энергией электромагнитного поля. Для переменного во времени электромагнитного поля отличие от нуля функции $\langle \hat{N}(\hat{A}^v)^2 \rangle$ гарантирует отличие от нуля искомой $\langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle$. По аналогии с формулой (3)

$$\begin{aligned} \langle \hat{N}(\hat{A}^v)^2 \rangle &\geq \langle f_0 \psi_0 | \hat{A}^v | f_0 \psi_0 \rangle^2 + \langle \Psi - f_0 \psi_0 | \hat{A}^v | \Psi - f_0 \psi_0 \rangle^2 = \\ &= \langle \hat{A}^v \rangle_{\text{coh}}^2 + \langle \hat{A}^v \rangle^{\text{noh}2}. \end{aligned} \quad (9)$$

Функции $\langle \hat{A}^v \rangle_{\text{coh}}$ и $\langle \hat{A}^v \rangle^{\text{noh}}$, как указано выше, каждая

в отдельности обладают сверхсветовыми компонентами. Поскольку в формуле (9) содержатся квадраты этих функций, то сверхсветовые компоненты не могут теперь компенсировать друг друга в результате интерференции. Таким образом, энергия рассеянного электромагнитного сигнала

$\langle \hat{N}(\hat{E}^v)^2 \rangle$, или (согласно нашим соглашениям) функция $\langle \hat{N}(\hat{A}^v)^2 \rangle$, представляется равенством

$$\begin{aligned} \langle \hat{N}(\hat{A}^v(\mathbf{r}, t))^2 \rangle &= \\ &= \left(\int T^v(\mathbf{r}, \mathbf{r}_3, t, t_3) \theta(\varepsilon_{j_0} - \varepsilon_{j_2}) \theta[(|\mathbf{r} - \mathbf{R}| + |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}| - \right. \\ &\quad \left. - c(t - t_3))] d\mathbf{r}_3 dt_3 + c.c. \right)^2 + \end{aligned}$$

$$+ \left(\int T^v(\mathbf{r}, \mathbf{r}_3, t, t_3) \theta(\varepsilon_{j_0} - \varepsilon_{j_2}) d\mathbf{r}_3 dt_3 + c.c. \right)^2.$$

Это равенство можно переписать как

$$\begin{aligned} \langle \hat{N}(\hat{A}^v(\mathbf{r}, t))^2 \rangle &= \\ &= \left(\int T^v(\mathbf{r}, \mathbf{r}_3, t, t_3) \theta(\varepsilon_{j_0} - \varepsilon_{j_2}) \theta[c(t - t_3) - \right. \\ &\quad \left. - |\mathbf{r} - \mathbf{R}| - |\mathbf{r}_3 - \mathbf{R}|] d\mathbf{r}_3 dt_3 + c.c. \right)^2 + \\ &+ 2 \left(\int T^v(\mathbf{r}, \mathbf{r}_3, t, t_3) \theta(\varepsilon_{j_0} - \varepsilon_{j_2}) \theta[|\mathbf{r} - \mathbf{R}| + |\mathbf{r}_3 - \right. \\ &\quad \left. - \mathbf{R}| - c(t - t_3)] + c.c. \right) d\mathbf{r}_3 dt_3. \end{aligned} \quad (10)$$

Первое слагаемое в (10) описывает обычный оптический рассеянный сигнал, возникающий и в теории нековантованного поля. Он может быть рассчитан посредством векторов $E^v(\mathbf{r}, t)$ и $B^v(\mathbf{r}, t)$ и стандартных нековантованных уравнений Максвелла. Второе слагаемое описывает возникший перед этим сигналом сверхсветовой квантовый предвестник. Последний занимает ту область пространства, в которой $E^v(\mathbf{r}, t) = 0$ и $B^v(\mathbf{r}, t) = 0$, и при этом обладает конечной энергией. Это означает, что предвестник имеет неклассическую природу и напоминает поле планковских фотонов, обладающих подобными свойствами. Ещё более удивительно, что формулы квантового предвестника не содержат постоянную Планка \hbar и относятся к редкому семейству формул квантовой теории, обладающих таким свойством. Последнее становится очевидным, если предположить, что роль рассеивающего атома выполняет квантовый осциллятор. Здесь $p_{j_0 j_2}^v \propto \sqrt{\hbar}$, и, согласно (5), постоянная Планка из расчётов выпадает.

Ещё раз подчеркнём, что предвестник обладает энергией и может переносить информацию со сверхсветовой скоростью. Более того, поскольку второе слагаемое в формуле (10) ничем не ограничивает вектор \mathbf{r} , то это означает, что с помощью предвестника сигналы могут передаваться с бесконечно большой скоростью. Наличие энергетических ширин у рассеивающего атома сказывается на ограничении величины $|\mathbf{r} - \mathbf{R}|$, что уменьшает эффективное значение скорости света в измерениях [6].

4. Заключение

В настоящем обзоре не использованы никакие новые гипотезы. В нём рассмотрены лишь известные уравнения квантовой электродинамики, следствия из которых, оказывается, предсказывают наличие в природе сверхсветовых скоростей переноса энергии. Бесконечные скорости в квантовой теории, вообще говоря, хорошо известны. Такой скоростью обладает коллапс волновой функции при экспериментальной фиксации электрона в некоторой точке пространства. Другой пример следует из свойства симметрии волновых функций тождественных частиц. Если принудительно нарушить структуру такой функции в некоторой локальной точке пространства, то симме-

трия волновой функции немедленно (бесконечно быстро) восстановится. Подобный эффект встречается и в парадоксе Эйнштейна-Подольского-Розена [7]. Отличительной особенностью разобранный в настоящей работе примера служит следующая из уравнений квантовой электродинамики очевидная возможность передачи энергии и информации с бесконечно большой скоростью. Такая скорость обусловлена не скоростью света, а скоростью передачи корреляционных свойств волновых функций, описывающих состояние квантовой системы [8]. Бесконечно большая скорость инвариантна относительно преобразования Лоренца, и поэтому нарушить этого преобразования не может.

Обратим внимание на следующее обстоятельство. Нерелятивистская квантовая механика может быть описана разными математическими аппаратами. Наиболее известны из них матричный метод Гейзенберга (1925 г.) и метод дифференциальных уравнений Шрёдингера (1926 г.).

Принято говорить, что квантовая механика может быть изложена в представлении Гейзенберга или в представлении Шрёдингера. Оба метода приводят к совпадающим результатам. В квантовой электродинамике это свойство теряется [9], и, по сути дела, эти два представления приходится рассматривать как две разные теории. Выбор между ними может указать эксперимент или внутренняя противоречивость одной из них. Квантовая электродинамика в представлении Гейзенберга не приводит к наличию сверхсветовых сигналов [9], что противоречит основам квантовой теории, изложенной во введении. По этой причине в настоящем обзоре используется только представление Шрёдингера. В пользу этого представления указывает и эксперимент [6], в котором исследовался сверхсветовой сигнал, переносящий энергию.

Приложение

Ниже в представлении Шрёдингера приводится уравнение квантовой электродинамики, следствия которого анализируются в настоящем обзоре. Пусть квантованное электромагнитное поле, генерируемое плотностью классического тока $j^v(\mathbf{r}, t)$, рассеивается атомом, расположенным в точке \mathbf{R} . Будем считать, что атом обладает одним валентным электроном с координатой \mathbf{r} , и спиновыми эффектами пренебрежём. Волновая функция системы подчиняется уравнению Шрёдингера [2]

$$i\hbar \frac{\partial \Psi(\zeta, t)}{\partial t} = \left(\int \hat{\psi}^+ \hat{H}_a \hat{\psi} d\mathbf{r} + \hat{H}_{ph} - \frac{e}{mc} \int \hat{\psi}^+ \hat{p}_r^v \hat{A}^v \hat{\psi} d\mathbf{r} - \frac{1}{c} \int j^v \hat{A}^v d\mathbf{r} \right) \Psi(\zeta, t). \quad (\text{П. 1})$$

Ограничимся квазирезонансным приближением, опустим в гамильтониане член, пропорциональный \hat{A}^2 , используем калибровку с нулевым скалярным потенциалом и рационализированную гауссову систему единиц. В уравнении (П. 1) приняты следующие обозначения:

$$\begin{aligned} \hat{H}_a &= \frac{\hat{p}_r^2}{2m} + U(\mathbf{r} - \mathbf{R}), \quad \hat{H}_{ph} = \\ &= \sum_{\mathbf{k}\lambda} \hbar c \hat{\alpha}_{\mathbf{k}\lambda}^+ \hat{\alpha}_{\mathbf{k}\lambda}, \quad \hat{p}_r^v = -i\hbar \nabla_r^v, \quad \hat{\psi}(\mathbf{r}) = \sum_j \psi_j(\mathbf{r} - \mathbf{R}) \hat{b}_j, \\ \hat{\psi}^+(\mathbf{r}) &= \sum_j \psi_j^*(\mathbf{r} - \mathbf{R}) \hat{b}_j^+, \quad \hat{A}^v(\mathbf{r}) = \\ &= \sum_{\mathbf{k}\lambda} \sqrt{\frac{\hbar c}{2kV}} e_{\mathbf{k}\lambda}^v (\hat{\alpha}_{\mathbf{k}\lambda}^v e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}} + \hat{\alpha}_{\mathbf{k}\lambda}^+ e^{-i\mathbf{k}\mathbf{r}}), \quad \zeta = \dots, \zeta_{\mathbf{k}\lambda}, \dots, \\ \hat{\alpha}_{\mathbf{k}\lambda} &= \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\zeta_{\mathbf{k}\lambda} + \frac{\partial}{\partial \zeta_{\mathbf{k}\lambda}} \right), \quad \hat{\alpha}_{\mathbf{k}\lambda}^+ = \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\zeta_{\mathbf{k}\lambda} - \frac{\partial}{\partial \zeta_{\mathbf{k}\lambda}} \right). \end{aligned}$$

Через \hat{b}_j и \hat{b}_j^+ обозначены операторы уничтожения и рождения атома, описываемого волновой функцией $\psi_j(\mathbf{r} - \mathbf{R})$ и обладающего внутренней энергией ε_j , V – объём квантования. В температурно невырожденном газе можно считать, что эти операторы подчиняются перестановочным соотношениям полей Бозе-Эйнштейна. Единичные векторы $e_{\mathbf{k}\lambda}^v$, перпендикулярные волновому вектору \mathbf{k} описывают линейную поляризацию поля фотонов ($\lambda = 1, 2$). Через $U(\mathbf{r} - \mathbf{R})$ обозначена потенциальная энергия электрона в атоме, m – масса электрона. По повторяющимся индексам v здесь и ниже подразумевается суммирование.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Гайтлер В. Квантовая теория излучения. – М.: Изд-во иностр. лит., 1956. – С. 100.
2. Векленко Б.А. Нестационарное рассеяние квантованного электромагнитного поля на возбуждённом атоме // Прикладная физика. – 2010. – № 3. – С. 10–17.
3. Левич В. Г., Вдовин Ю.А., Мямлин В.А. Курс теоретической физики. Ч. II. – М.: Физматгиз, 1962. – С. 663.
4. Берестецкий В. Б., Лифшиц Е.М., Питаевский Л.П. Теоретическая физика. В 10 томах. Том IV. Квантовая электродинамика. – М.: Наука, 1980. – С. 257.
5. Векленко Б.А. Природа фотона и квантовая оптика // Светотехника. – 2018. – № 1. – С. 7–14.
6. Векленко Б.А., Малахов Ю.И., Нгуен К.Ш. Сверхсветовые сигналы в квантовой оптике // Инженерная физика. – 2013. – № 5. – С. 25.
7. Эйнштейн А., Подольский Б., Розен Н. Можно ли считать, что квантово-механическое описание физической реальности является полным? // УФН. – 1936. – Т. 16. – С. 436–457.
8. Кадомцев Б.Б. Динамика и информация // УФН. – 1994. – Т. 164. – С. 449–530.
9. Векленко Б.А. Сверхсветовые скорости и неэквивалентность представлений Шрёдингера и Гейзенберга в квантовой электродинамике // Инженерная физика. – 2013. – № 11. Инженерная физика. – С. 3–9.



Векленко Борис Александрович, доктор физ.-мат. наук, профессор. Окончил в 1955 г. МЭИ. Главный научный сотрудник ОИВТ РАН. Область научных интересов (в настоящее время): вопросы квантовой теории излучения