

# ИЗЛУЧЕНИЕ УНРУ НА ЛИНЕЙНЫХ КОЛЛАЙДЕРАХ И ПРИ СТОЛКНОВЕНИИ ТЭВ-НЫХ ЭЛЕКТРОНОВ С ИНТЕНСИВНЫМИ ЛАЗЕРНЫМИ ПУЧКАМИ

*С.М.Дарбинян, К.А.Испиран, М.К.Испиран,  
А.Т.Маргарян*

Вычислена интенсивность излучения Унру и обсуждена возможность его наблюдения при прохождении электронов через сильные постоянные магнитные поля и в поле плоской волны циркулярной поляризации.

1. Почти одновременно с работами Хоукинга<sup>1</sup> в работах<sup>2–4</sup> было показано, что тело, движущееся с ускорением  $a'$  в своей системе мгновенного покоя (СМП), находится в бани теплового излучения с температурой  $T = a'/2\pi k$  (эффект Унру), где  $k$  – постоянная Больцмана ( $\hbar = c = 1$ ). Важность явления привела в последние годы к появлению множества работ, посвященных пониманию<sup>5</sup>, возможности проявления<sup>6, 7</sup> и экспериментального обнаружения<sup>8, 9</sup> эффекта. В то же время, в работе<sup>10</sup> ставится под сомнение концепция тепловой бани Унру, что подчеркивает важность экспериментальной проверки эффекта. В частности, в работе<sup>9</sup> показано, что в сильных полях кристаллических осей и плоскостей канализированные частицы испытывают большие поперечные ускорения  $a'_\perp$  в СМП и, исходя из представлений Унру, теоретически исследованы свойства излучения Унру канализированных частиц в лабораторной системе, которое возникает в результате комптоновского рассеяния планковского спектра.

Цель настоящей работы – вычислить интенсивность излучения Унру, которое образуется ТэВ-ными электронами в постоянном магнитном поле, а также в поле лазерного излучения и сравнить ее с интенсивностью излучения конкурирующих процессов.

2. Пусть электрон проходит однородное магнитное поле с начальной скоростью  $\beta$ , перпендикулярно полю. Тогда поперечное относительно направления движения электрона ускорение в СМП будет  $a'_\perp = \gamma eH/m\beta$  ( $\gamma = E/m$ ,  $m$  и  $E$  – масса и энергия электрона) и  $kT/m = \gamma eH/2\pi m^2\beta = 3,606 \cdot 10^{-15} \gamma H$  (Гс). Исходя из планковского распределения плотности фотонов для бани Унру с данной температурой  $T$  и используя дифференциальные сечения комптоновского рассеяния в СМП, можно вычислить спектральное распределение излучения Унру в лабораторной системе. Для этого необходимо подставить значение  $T$  в формулы (2) и (3) работы<sup>9</sup>. Вычисленные таким образом зависимости интенсивности на единице пути  $xdN/dldx$  в однородном магнитном поле, а также сопровождающего синхротронного излучения (СИ) по известным классическим и квантовым формулам от  $x = \omega_2/E$  ( $\omega_2$  – энергия излученного кванта) и от  $H$  показаны на рис. 1 *а* и *б*. Как видно из рис. 1 *а*, спектры излучения Унру простираются в область  $x > 1$ , что связано с наличием высоких частот в планковском спектре в СМП. Видно также, что интенсивность излучения Унру при  $H = 5 \cdot 10^7$  Гс почти линейно пропорционально  $\gamma$  и начинает превосходить интенсивность СИ только при  $\gamma \gtrsim 10^9$ . Следовательно, можно сделать заключение, что на проектирующихся линейных коллайдерах *TLC*, *JLC* и *CLIC* (а также на *SLC*), когда создаваемые бунчами поля, через которые проходят частицы встречного пучка, намного меньше  $5 \cdot 10^7$  Гс, нельзя наблюдать излучение Унру<sup>1)</sup>. В настоящее время такой механизм образования излучения Унру может иметь место только в космических объектах, например, в пульсарах, в которых  $H \gg 10^7$  Гс.

<sup>1)</sup> По частному сообщению профессора Р.Палмера сейчас рассматривается вариант SUPER  $e^+e^-$ -коллайдера (5 на 5 ТэВ) с такой структурой бунчей, которые создают поля  $H \gtrsim 10^9$  Гс.

3. Пусть теперь электрон проходит через электромагнитное поле плоской волны циркулярной поляризации. В этом случае движение электрона хорошо исследовано и можно показать, что в СМП  $a' = 2\omega\gamma\eta\sqrt{1+\eta^2}$ , где  $\omega$  – частота,  $\eta = eE/m\omega$  ( $E$  – амплитуда поля). Следовательно,  $kT/m = (\gamma\omega/\pi m)\eta\sqrt{1+\eta^2}$ .

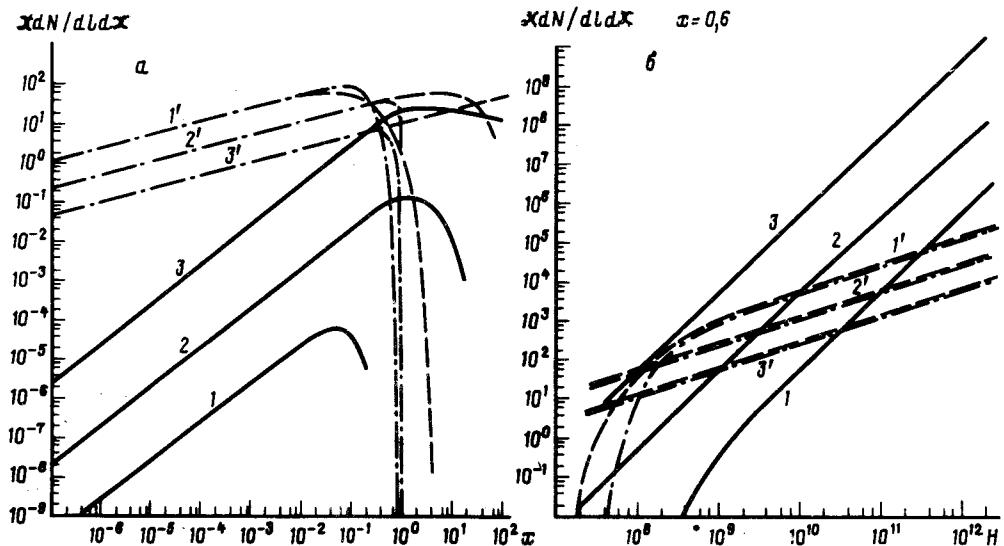


Рис. 1. Зависимость  $xdN/dldx$  от  $x$  при  $H = 5 \cdot 10^7$  Гс (а) и от  $H$  при  $x = 0,6$  (б). Сплошные кривые – излучение Унру, пунктирные и пунктироочечные – синхротронное излучение, вычисленное по классическим и квантовым формулам при  $\gamma = 10^5, 10^7$  и  $10^9$  (кривые 1, 1'; 2, 2'; 3, 3', соответственно)

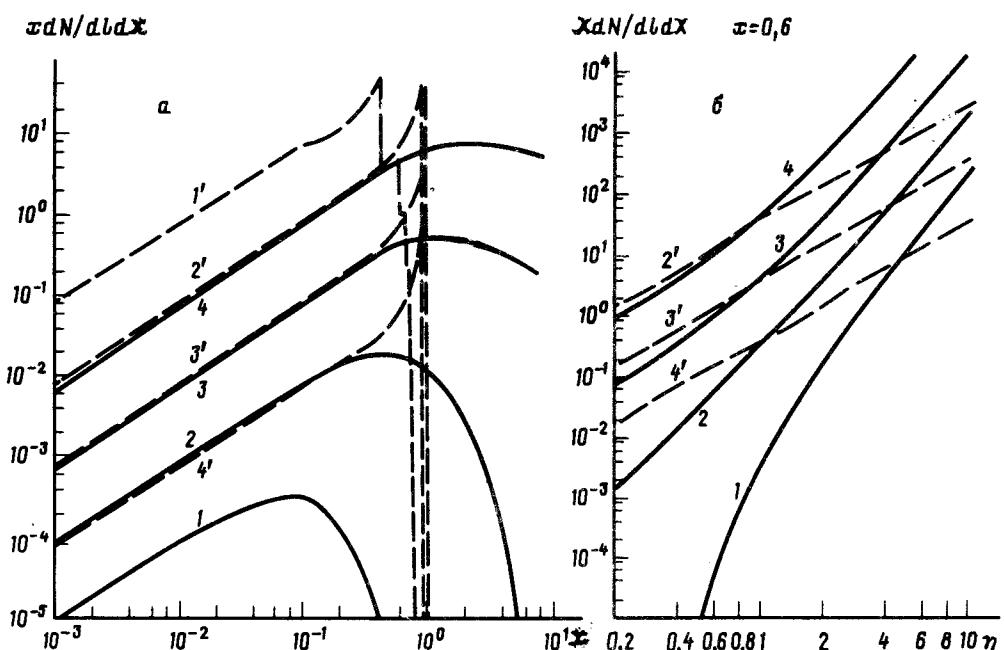


Рис. 2. Зависимость  $xdN/dldx$  от  $x$  при  $\omega = 1,18$  эВ,  $\eta = 0,4$  (а) и от  $\eta$  при  $x = 0,6$  (б). Сплошные кривые – излучение Унру, пунктирные – излучение в поле лазерного пучка при  $\gamma = 10^5, 10^6, 10^7$  и  $10^8$  (кривые 1, 1'; 2, 2'; 3, 3' и 4, 4', соответственно)

Вычисленные зависимости  $xdN/ddx$  излучения Унру, а также сопровождающего излучения электрона в волне <sup>11</sup> от  $x$  и от  $\eta$  показаны на рис. 2а и б. На рис. 2а кривая 1' вычислена по формулам для излучения электрона в поле интенсивного лазерного пучка <sup>11</sup> до пятой гармоники, а кривые 2', 3' и 4' рис. 2а и б – по простым формулам обратного комптоновского рассеяния (чтобы не загромождать рисунок). Как следует из рис. 2а уже при достигнутых <sup>12</sup> значениях  $\eta = 0,4$  интенсивность излучения Унру при  $x \lesssim 0,4$  равняется и превосходит интенсивность конкурирующего фона при  $\gamma \gtrsim 10^7$ , то есть при энергиях SSC.

Таким образом, несмотря на то, что нами не учтен ряд факторов (например, конечностей области взаимодействия), тем не менее вышеупомянутые результаты показывают, что развитие лазерной и ускорительной техники позволит в ближайшем будущем, наряду с нелинейными эффектами квантовой электродинамики <sup>13</sup>, исследовать эффект Унру, если теоретические представления <sup>2–4</sup> верны. Наличие области  $x > 1$  в спектрах, возможно, указывает на то, что эти представления требуют дальнейших теоретических <sup>10</sup> и экспериментальных, как предлагается в этой работе, исследований.

Авторы выражают благодарность профессору А.Ц.Аматуни, а также Г.В.Григоряну, А.А.Кочаряну и Ц.А.Аматуни за многократные обсуждения и критические замечания.

#### Литература

1. Hawking S.W. Nature, 1974, **248**, 30; Comm. Math., 1975, **43**, 199.
2. Fulling S.A. Phys. Rev. D, 1973, **7**, 2850.
3. Davies P.C.W. J. Phys. A, 1975, **8**, 609.
4. Unruh W.G. Phys. Rev. D, 1976, **14**, 870.
5. Kolbenstvedt H. Phys. Rev. D, 1988, **38**, 1118.
6. Bell J.S., Leinaas J.M. Nucl. Phys. B, 1983, **212**, 131.
7. Barshay S., Troost W. Phys. Lett. B, 1978, **73**, 437.
8. Yablonovitch E. Phys. Rev. Lett., 1989, **62**, 1742.
9. Darbinian S.M. et al. Preprint YERPHI-1188 (65)-89, Yerevan Physics Institute, 1989.
10. Никишов А.И., Ритус В.И. ЖЭТФ, 1988, **94**, 31.
11. Нарожный Н.Б. и др. ЖЭТФ, 1964, **47**, 931.
12. Maini P. et al. IEEE. Quantum Electronics, 1988, **24**, 398.
13. McDonald K.T. Preprint DO/ER/3072-38, 1986.

Ереванский физический институт

Поступила в редакцию  
19 декабря 1989 г.