

**П.Й. Кривенко, О.К. Ткаченко, В.Л. Рудницький**

### ТИСК СВІТЛА

*Розглянуто тиск світла на пропускаючі та матові поверхні. Показано, що сила тиску світла на поглинаючу та ідеально відбиваючу поверхні однакова. Визначено відношення сил тиску на пластину, одна сторона якої поглинаюча, а інша дзеркальна.*

Аналіз посібників і збірників задач з курсу загальної фізики показує, що в темі «Тиск світла» не розглянуто ряд питань та допущені неточності. Так, в жодному з посібників не визначено тиск світла на поверхню, яка частково пропускає світло. При визначенні тиску світла при косому падінні променів у більшості посібників у формулу тиску світла косинус входить в першому степені, тоді як він повинен бути в квадраті. Застосування формули тиску світла до кулі з коефіцієнтом дзеркального відбивання  $\rho$  для визначення сили тиску призводить до по-милки, оскільки сила тиску на кулю не залежить від  $\rho$ . Також опущено питання про визначення тиску світла на ідеально матову поверхню. Дана робота ставить за мету розглянути ці питання.

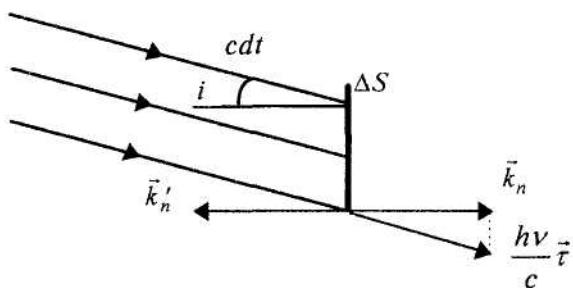


Рис. 1

Визначимо тиск світла на пластинку з коефіцієнтом пропускання  $\tau$ , поглинання  $\alpha$  та коефіцієнтом дзеркального відбиття  $\rho$ . Нехай променіпадають на площинку під кутом  $i$ . Визначимо тиск світла на основі квантової теорії. За час  $dt$  на площинку площею  $\Delta S$  впадуть фотони, які знаходяться в косому паралелепіпеді об'ємом  $dV = \Delta S dt \cos i$ . Позначимо концентрацію фотонів через  $n$ . Тоді імпульс фотонів буде:

$$\Delta S dt \cos i n \frac{h\nu}{c}.$$

Оскільки тиск спричиняє нормальна складова, то проекція імпульсу на нормаль до площинки:

$$k_n = \frac{h\nu}{c} \cos i.$$

Тоді нормальна складова імпульсів фотонів, якіпадають на площинку за час  $dt$ , дорівнює:

$$n \Delta S dt \frac{h\nu}{c} \cos^2 i.$$

Зміна імпульсу при поглинанні фотонів становитиме  $a n \Delta S h\nu \cos^2 i dt$ . Відбиті фотони матимуть протилежну складову імпульсу  $k'_n$  (рис. 1), тому для них зміна імпульсу дорівнює:

$$\rho n \Delta S dt \cos^2 i \cdot dt + 2 \rho n \Delta S h\nu \cos^2 i \cdot dt = \Delta F dt, \quad (1)$$

звідки тиск світла

$$p = \frac{\Delta F}{\Delta S} = n h\nu (a + 2\rho) \cos^2 i, \quad (2)$$

$n h\nu = w$  – об'ємна густина енергії,  $w = \frac{u}{c}$ , де  $u$  – густина потоку світлової енергії.

Тоді тиск світла дорівнює:

$$p = \frac{u}{c} (a + 2\rho) \cos^2 i. \quad (3)$$

При нормальному падінні променів:  $i = 0$ ,  $p = \frac{u}{c}(a + 2\rho)$ .

Для ідеально поглинаючої поверхні:  $\rho = 0$ ,  $a = 1$ ,  $p = \frac{u}{c}$ .

Для ідеально відбиваючої поверхні:  $\rho = 1$ ,  $a = 1$ ,  $p = 2\frac{u}{c}$ .

У випадку, коли пропускання відсутнє ( $\tau = 0$ ,  $a + \rho = 1$ ) тиск світла:

$$p = \frac{u}{c}(a + \rho) \cos^2 i. \quad (4)$$

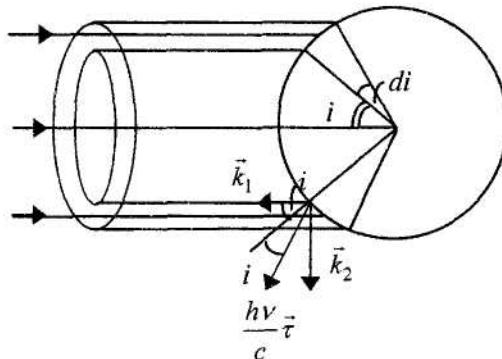


Рис. 2

Доведемо, що сила світлового тиску на кулю не залежить від коефіцієнта дзеркального відбиття. Нехай на кулю радіуса  $r$ падає плоска світлова хвиля з густинною потоку енергії  $u$ . Виділимо два коаксіальні циліндри, твірні яких утворюють з радіусами кулі кути  $i$  та  $i + di$  (рис. 2). Якщо світлові промені паралельні до твірних циліндрів, то це будуть кути падіння. Кількість фотонів, яка падає на елемент поверхні кулі за час  $dt$  між двома циліндрами:

$$dn = nc dt d\sigma,$$

де  $d\sigma$  – площа проекції сферичного сегмента, обмеженого циліндрами, на площину, перпендикулярну до променів. Площа поверхні сферичного сегмента:

$$d\sigma' = rdi 2\pi r \sin i,$$

а її проекція на площину, перпендикулярну до променів:

$$d\sigma = d\sigma' \cos i = 2\pi r^2 \sin i \cos i di = \pi r^2 \sin 2idi.$$

Тоді

$$dn = nc dt \cdot \pi r^2 \sin 2idi.$$

Величина імпульсу цих фотонів:

$$dk = dn \cdot \frac{h\nu}{c} = \pi r^2 nh\nu \sin 2idi dt. \quad (5)$$

Відбиті фотони з падаючим променем утворюють кут  $2i$ , тому проекція їх імпульсу на цей напрям буде:

$$dk_1 = \rho r^2 nh\nu \sin 2idi \cos 2idt.$$

Зміна імпульсу відбитих фотонів дорівнює:

$$dk'_n = dk - (-dk_1) = \pi r^2 nh\nu \left( \sin 2idi + \frac{1}{2} \sin 4idi \right) dt. \quad (6)$$

Оскільки зміна імпульсу дорівнює імпульсу сили, то

$$\pi r^2 \omega \left( \sin 2idi + \frac{1}{2} \sin 4idi \right) dt = dF dt. \quad (7)$$

Повна сила тиску дорівнює:

$$F = \pi r^2 \omega \left( \int_0^{\frac{\pi}{2}} \sin 2idi + \frac{1}{2} \int_0^{\frac{\pi}{2}} \sin 4idi \right) = \pi r^2 \omega \left( 1 + \frac{1}{8} \cdot 0 \right) = \pi r^2 \omega. \quad (8)$$

Якщо поверхня кулі абсолютно чорна, то у зміні імпульсу другого доданку не буде і сила тиску також дорівнює:  $F = \pi r^2 \omega$ . Таким чином, сила тиску не залежить від коефіцієнта відбиття. Це зумовлене тим, що при  $i < \frac{\pi}{4}$  проекція імпульсу після відбивання спрямована проти пучка, а при  $i > \frac{\pi}{4}$  – за пучком (рис. 3). Застосовуючи формулу тиску  $p = \frac{u}{c} \cdot (1 + \rho)$  для визначення сили тиску, одержимо:  $F = W(1 + \rho) \cdot \pi r^2$ .

Проте цей результат невірний, оскільки, як показано вище, сила тиску плоскої світлової хвилі на кулю не залежить від коефіцієнта відбиття.

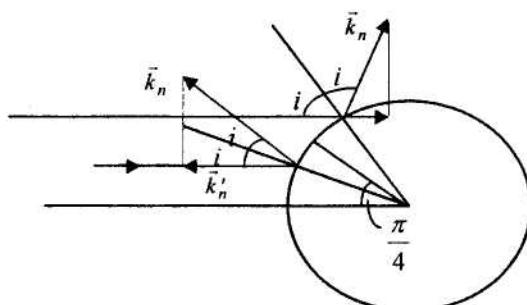


Рис. 3

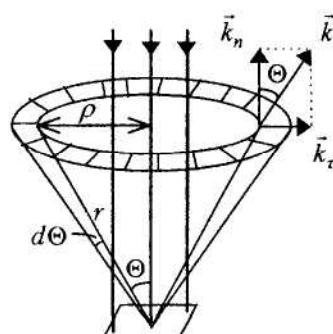


Рис. 4.

Визначимо тиск світла на ідеально матову площину. Ідеально матова поверхня розсіює світло за законом Ламберта. Виділимо тілесний кут двома конусами з кутами при вершині  $\Theta$  і  $\Theta + d\Theta$  (рис.4). Позначимо число фотонів, яке пролітає між ними через  $d\Omega'$ . Воно буде пропорційне тілесному куту  $d\omega$ , який визначається площею заштрихованого сферичного сегмента. Його площа

$$d\sigma = 2\pi r d\Omega = 2\pi r^2 \sin \Theta d\Theta.$$

Тоді

$$d\omega = \frac{d\sigma}{r^2} = 2\pi \sin \Theta d\Theta.$$

Число фотонів, яке пролітає в цьому тілесному куті:

$$dn' = kd\omega \cos \Theta = k2\pi \sin \Theta \cos \Theta d\Theta.$$

$\cos \Theta$  з'явиться тому, що розсіяння підлягає закону Ламберта.  $k$  – коефіцієнт пропорційності, який потрібно визначити. Число фотонів, розсіяних в тілесний кут  $2\pi$ , дорівнює:

$$\Delta n = k2\pi \int_0^{\pi/2} \sin \Theta \cos \Theta d\Theta = k\pi. \quad (9)$$

Звідси коефіцієнт пропорційності  $k = \frac{\Delta n}{\pi}$ . Оскільки матова площа ідеальна, то число розсіяних нею фотонів за час  $dt$  дорівнює числу падаючих на неї фотонів, тобто

$$dn = n \cdot \Delta S c \cdot dt,$$

де  $n$  – концентрація фотонів.

Тоді проекція імпульсу фотонів, розсіяних у межах кутів  $\Theta, \Theta + d\Theta$ , на нормаль до площини дорівнює:

$$dL = \frac{h\nu}{c} \cos \Theta \frac{\Delta n}{\pi} 2\pi \sin \Theta \cos \Theta d\Theta = 2 \frac{h\nu}{c} \cos^2 \Theta \sin \Theta d\Theta \Delta S dt . \quad (10)$$

Нормальна складова імпульсу розсіяних фотонів

$$\Delta L = 2\Delta S dt \frac{h\nu}{c} \int_0^{\pi/2} \cos^2 \Theta \sin \Theta d\Theta = 2\Delta S dt h\nu \left( -\frac{\cos^3 \Theta}{3} \right) \Big|_0^{\pi/2} = \frac{2}{3} nh\nu \Delta S dt . \quad (11)$$

Враховуючи, що зміна імпульсу розсіяних площинкою фотонів дорівнює імпульсу сили, маємо:

$$n \frac{h\nu}{c} \Delta S dt - \left( -\frac{2}{3} nh\nu \Delta S dt \right) = \Delta F dt , \quad (12)$$

звідки

$$p = \frac{\Delta F}{\Delta S} = nh\nu \left( 1 + \frac{2}{3} \right) = \frac{5}{3} nh\nu = \frac{5}{3} \omega = \frac{5}{3} \cdot \frac{u}{c} , \quad (13)$$

де  $\omega$  – об'ємна густинна,  $v$  – густинна потоку світлової енергії.

Цей результат дає можливість розв'язати таку задачу: у вакуумі підвішена тонка пластинка з одного боку ідеально відбиваюча, а з другого – абсолютно чорна. З обох боків на неї нормально падає світло з однаковою густинною потоку  $u$ . Знайти відношення сил, що діють з обох боків на пластинку.

Сила тиску на дзеркальну поверхню:

$$F_{mir} = \frac{2u}{c} S . \quad (14)$$

На чорну поверхню сила тиску за рахунок поглинання фотонів дорівнює:

$$F_1 = \frac{u}{c} S . \quad (15)$$

Крім того, чорна поверхня буде випромінювати світло за законом Ламберта, в результаті чого сила віддачі:

$$F_2 = \frac{2}{3} \cdot \frac{u}{c} S . \quad (16)$$

Тоді на чорну поверхню буде діяти сила

$$F_{abs} = F_1 + F_2 = \frac{5}{3} \cdot \frac{u}{c} S . \quad (17)$$

Відношення сил буде:

$$\frac{F_{mir}}{F_{abs}} = \frac{\frac{2u}{c} S}{\frac{5}{3} \cdot \frac{u}{c} S} = 1,2 . \quad (18)$$

**КРИВЕНКО** Петро Йосипович – кандидат фізико-математичних наук, доцент кафедри фізики Житомирського державного педагогічного інституту.

Наукові інтереси:

- оптика;
- теорія і методика викладання фізики.

**ТКАЧЕНКО** Олександр Кирилович – кандидат фізико-математичних наук, завідувач кафедри фізики Житомирського державного педагогічного інституту.

Наукові інтереси:

- теорія і методика викладання фізики.

**РУДНІЦЬКИЙ** Віктор Леонідович – студент фізико-математичного факультету Житомирського державного педагогічного інституту.

- теорія і методика викладання фізики.