

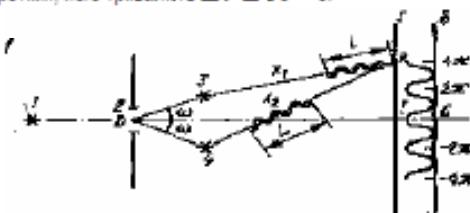
ХВИЛЬОВІ ВЛАСТИВОСТІ СВІТЛА КОГЕРЕНТНІСТЬ СВІТЛА (№59)

Мета роботи: вивчення просторової і часової когерентності чи інтерференційній схемі з лазером.

Поняття когерентності світла (погодженості по фазі світлових коливань у пучках світла в окремих частинках пучка) з'явлюється у фізиці в зв'язку з вивченням умов спостереження інтерференційних картин і створенням інтерференційних схем. При цьому користуються поняттями часової і просторової когерентності. Часову когерентність звичайно звязують зі ступенем монокроматичності хвиль або коливань, просторову когерентність звязують з розмірами джерела світла і геометрією інтерференційної схеми.

Для світлових хвиль, як і для хвиль будь-якої іншої природи, виконується принцип суперпозиції. Це значить, що світлові хвилі, накладаючись одна на одну, підсилюються чи послаблюються відповідно до відомих положень додавання гармонійних коливань. Якщо, наприклад, говорять, що результатом додавання світлових монохроматичних коливань, що прийшли в точку P від джерел 3 і 4 (ілл. 1), є послаблення світла, то при цьому звичайно припускають, що цей результат залишається незмінним у часі, а отже, і вільно спостерігаючися. Однак, це має місце тільки за умови, якщо коливання, що складаються, когерентні, тобто якщо різниця фаз δ між ними постійна протягом часу спостереження, довжини відповідних хвиль рівні одна одній ($\lambda_1 = \lambda_2$) і напрямку коливань, що складаються, однакові. В простих розумінні, випливає поняття когерентності: дві хвилі (два коливання, два елементарних вигромінювачі) називаються когерентними, якщо різниця фаз між ними постійна протягом часу, дос足ного для спостереження $\delta = const$. Рівність довжин хвиль випливає як наслідок з цього положення.

Реальні світлі тіла випускають некогерентні хвилі, і лише за допомогою спеціальних пристріїв вдається одержати частково когерентні пучки променів. Так виходить тому, що поверхня будь-якого світлого тіла складається з безлічі точок (атомів), автономно і переривчасто випромінюючих світлові хвилі. Акт вигущення світла атомом дуже короткий, його тривалість $\Delta t \leq 10^{-8}$ с.



Мал. 1

За цей час встигає утворитися цуг хвиль довжиною $L \leq 3$ м. Через час порядку 10^{-8} — 10^{-9} с атом може збудити новий цуг хвиль, що кінськ не звязаний фазою і напрямком коливань з попереднім цугом. Тому, якщо в дану точку P від двох атомів приходять світлові коливання, між якими в даний момент різниця фаз була δ , то в

наступну мить величина δ міняється і може прийняти будь-яке інше значення. Ці зміни відбуваються хаотично і з величезною швидкістю, представляючи собою статистичний процес. Тому око (як і будь-який інший приймач, що спостерігає точку P) не в змозі їх сприйняти роздільно, а відчуває ці спалахи як світіння деякої усередненої інтенсивності. Цю інтенсивність I_P можна представити у виді суми інтенсивностей що прийшли у точку P хвиль:

$$I_P = I_1 + I_2.$$

Однак якщо, обмежити розміри поверхні, що світиться, а вузький пучок променів, що випускається чею, розділити на два і потім змусити їх перетинатися, то спостерігається стаціонарна картина інтерференції. На мал. 1 дана найпростіша схема спостереження інтерференційної картини. Світло від джерела проходить через щілину 2, ус точки якої можна розглядати як вторинні джерела, що випускають сферичні когерентні хвилі (в усі сторони).

Отриманий пучок когерентних променів буде складатися з цугів хвиль (L), погоджених по фазі в кожен момент часу. Розділивши цей пучок на два яким-небудь пристроєм (наприклад, за допомогою біпризми Френеля), що дозволяє одержати перетинання цих пучків, ми одержимо інтерференційну схему, де відбувається накладення (інтерференція) двох когерентних пучків, чи цугів, що мають однакову початкову фазу в кожен момент часу. При цьому одержимо два нових вторинних когерентних між собою джерела 3 і 4. Для зручності міркування на мал. 1 ці джерела розташовані праворуч від щілини 2.

У точках екрана 5 може виникнути інтерференційна картина, розподіл інтенсивності в яких виражається співвідношенням

$$I_P = I_1 + I_2 + 2\sqrt{I_1 I_2} \cos \delta, \quad (1)$$

де I_1 і I_2 — інтенсивності, обумовлені коливаннями, що прийшли в деяку точку P екрана від джерел 3 і 4, δ — різниця фаз коливань у цій точці. Різниця фаз δ зв'язана з оптичною різницею ходу хвиль $\delta = X_1 - X_2$ формулою

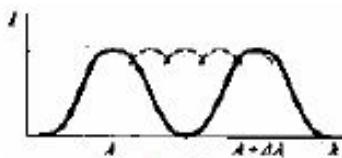
$$\delta = \left(\frac{2\pi}{\lambda} \right) \Delta. \quad (2)$$

Згідно (1), у залежності від значень δ , а отже, і Δ в різних точках екрана виникнуть періодично розташовані максимуми і мінімуми, які можна охарактеризувати виразом

$$I_P = 4I_0 \cos^2 \left(\frac{\delta}{2} \right), \quad (3)$$

де прийнято $I_1 = I_2 = I_0$. На мал. 1 ця залежність представлена у виді графіка праворуч від екрана 5.

Якби схема була ідеальною, тобто якби довжина цугів L була нескінченно великою, а джерело світла 1 — точковим, то інтерференційна картина була б стаціонарною і контрастною у просторі і часі. Практично в точку P приходять цуги хвиль обмеженої довжини L , і якщо різниця ходу $\Delta \geq L$,



Мал. 2

то інтерференційний ефект не спостерігається, тому що при цьому відповідні цуги не накладуться один на одного унаслідок відставання одного з них на відстань, більшу L . Однак можна припустити, що спізнілій цуг міг би інтерферувати з наступним цугом. Але, як уже сказано, що попередні і наступні цуги не погоджені по фазі і не можуть дати стаціонарної інтерференційної картини. Така картина може тривати лише протягом $\Delta\tau$, тобто практично не спостерігається. Стационарна контрастна інтерференційна картина виходить тільки при дотриманні умови

$$\Delta \leq L, \quad (4)$$

що називають умовою тимчасової когерентності, L буде довжиною когерентності.

Обмеженість довжини цугу L показує, що хвилі не є монохроматичною і її відповідає деякий спектральний інтервал довжин хвиль $\lambda + \Delta\lambda$, де λ — середня (переважна) довжина хвилі, а $\Delta\lambda$ — ширина спектрального інтервалу.

Відповідно інтерференційну картину на екрані 5 можна представити як послідовний ряд максимумів, що відповідають кожному значенню довжини хвилі від λ до $\lambda + \Delta\lambda$. Максимум інтенсивності 0 -го порядку в загальним для всіх довжин хвиль. В міру зростання λ максимуми будуть розсуватися, і з збільшенням порядку інтерференції накладатися один на одного. Інтерференційна картина буде розмиватися і при накладанні максимуму $(m+1)$ -го порядку для довжини хвилі λ , на максимум m -го порядку для довжини хвилі $\lambda + \Delta\lambda$ зникне (мал. 2). При цьому

$$(m+1)\lambda = m(\lambda + \Delta\lambda), \quad (5)$$

тобто між максимумами m -го порядку і $(m+1)$ -го порядку для λ укладуться послідовно максимуми m -го порядку для всього інтервалу довжин хвиль. З (5) випливає

$$m = \frac{\lambda}{\Delta\lambda} \quad (6)$$

Умова (6) показує можливу найбільшу видиму кількість інтерференційних смуг m , обумовлену тимчасовою когерентністю схеми, тобто немонохроматичністю внаслідок обмеженої довжини цугу хвиль L . У цьому випадку різниця ходу Δ буде мати граничне

значення: $\Delta = m\lambda = L = \frac{\lambda^2}{\Delta\lambda} = c\Delta\tau$. З іншого боку, $\Delta\lambda$ можна виразити через інтервал частот $\Delta\nu$ у виді

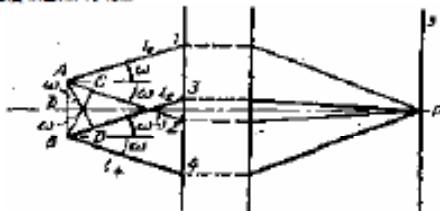
$$\Delta v = \left(\frac{c}{\lambda^2} \right) \Delta \lambda = \frac{c}{L} = \frac{1}{\Delta \tau}.$$

Звідси випливає $\Delta v \Delta \tau = 1$. Враховуючи (4), одержимо умову тимчасової когерентності, що накладає обмеження на $\Delta \tau$, у виді

$$\Delta t \Delta v \leq 1, \quad (7)$$

$\Delta \tau$ буде виражати час когерентності, тобто час тривалості цулу L .

Розглянемо просторову когерентність. Прийняті нами допущення про точковість вихідного джерела світла нездійснене в реальних схемах. Використувані джерела світла завжди мають довжину, що істотно впливає на контраст інтерференційної картини і може привести до її повного зникнення. Це пояснюється тим, що кожна точка джерела дає в інтерференційному полі (на екрані 5) свою інтерференційну картину, що може не збігатися з картинами від інших точок.



Мал. 3

Якщо навіть вихідне джерело являє собою хвильову поверхню, тобто поверхню рівних фаз, то в реальних джерелах фаза «хвильової поверхні» змінюється при переході від однієї точки до іншої. Цей переход відбувається безладним чином, і чим більша «хвильова поверхня», тим більша для неї неузгодженість фаз. Якщо випадкова зміна фаз не перевищує π , то точки поверхні джерела можна розглядати як погоджені по фазі, а інтерференційна картина збереже достатній для спостереження контраст (видимість). У випадку, коли різниця фаз коливань, що відбувається в різних точках «хвильової поверхні» джерела світла, залишається постійною, говорять про просторову когерентність.

Нехай на мал. 3 лінійні космічні джерела рівні b . Хвилі як і раніше яким-небудь приладом розділяються на два пучки, що, перекриваючись, інтерфеють один з одним у точці P екрана \mathcal{E} . Від точки A джерела до екрана приходять промені 1 і 2 , що утворяють кут 2α , називаний апертурою інтерференції, l_1 і l_2 — відрізки, що проходять промені 1 і 2 на шляху до екрана. Різниця ходу цих променів складе

$$\Delta_A = l_2 - l_1.$$

Аналогічно, різниця ходу для променів 3 і 4 , що виходять із точки B , буде рівна

$$\Delta_B = l_4 - l_3,$$

де l_3 і l_4 — відрізки, що проходять промені 3 і 4 на шляху до екрана.

Як ми вже говорили, якщо неузгодженість фаз на поверхні джерела не перевищує π , то розміри джерела світла забезпечують просторову когерентність схеми. Ця умова може бути записана так:

$$\Delta_A - \Delta_B \leq \frac{\lambda}{2}. \quad (8)$$

Відно мал. 3,

$$\Delta_A - \Delta_B = (l_2 - l_1) - (l_4 - l_3) = (l_2 - l_4) + (l_3 - l_1),$$

але

$$l_2 - l_4 = b \sin \omega; l_3 - l_1 = b \sin \omega,$$

отже,

$$\Delta_A - \Delta_B = 2b \sin \omega.$$

З огляду на (8), одержимо умову просторової когерентності.

$$2b \sin \omega \leq \frac{\lambda}{2}. \quad (9)$$

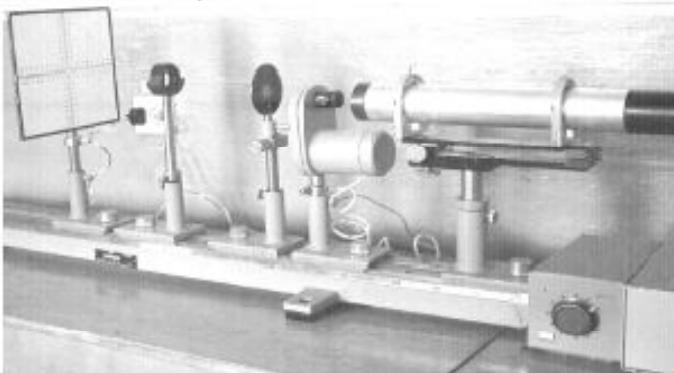
Кут ω буде апертурним кутом інтерференційної схеми, чи кутом когерентності.

Умова (9) показує, що при обмеженні відстані між джерелами світла схема буде просторовою когерентною і дасть інтерференційну картину, що спостерігається, у межах тимчасової когерентності.

Вперше інтерференційна картина такого типу була отримана Томасом Юнгом у 1802 р., який практично показав, що якщо в схемі мал. 1 джерело світла 1 не обмежити щільною 2 то інтерференційна картина спостерігається не буде.

Обладнання: оптичний квантовий генератор типу (He – Ne)– лазера, постійна лінза, екран у виді матового скла, пластина з десма вузькими паралельними щілинами, матове скло (зубозернисте), оптична пластина.

Схема вимірювальної установки представлена на мал. 4. Джерелом світла для експериментів слугує лазер пляма, одержувана при фокусуванні променя лазера 2 за допомогою лінзи 3 на матовому склі.



Мал. 4

Світлові хвилі, що виходять з різних точок світлових плям на матовому склі, у силу різної товщини матового скла в різних місцях мають різну початкову фазу. Якщо матове

окло нерухоме, то різниця початкових фаз зберігається з часом, а якщо переміщати (обертати) його у своїй площині, то забезпечується зміна початкових фаз з часом і така світла пляма буде імітувати звичайне теплове джерело світла. Між матовим склом і, екраном б міститься подвійна щілина 5 для спостереження інтерференційної картини. Діаметр світлої плями можна варіювати, змінюючи положення лінзи 3 уздовж осі.

У роботі спочатку спостерігається інтерференційна картина в лазерному світлі від нерухомої світлої плями. При цьому на екрані спостерігається зерниста структура розподілу інтенсивності світла, одержувана в результаті інтерференції пучків світла просторово некогерентних, але когерентних по часу (світло виходить з різних точок світлої плями, хоча і з різними початковими фазами, але з незмінним у часі зрушенням фаз). Потім на екрані спостерігається картина, що діється повністю некогерентним джерелом світла, що випускається різними ділянками світлої плями, не погодженими по початкових фазах. Імітація такого звичайного джерела світла досягається при обертанні матового скла настільки швидко, що зерниста картина на екрані змінюється рівномірно освітленістю це вказує на хаотичну зміну початкової фази світла, що випускається з будь-якої точки світлої плями. Потім спостерігається інтерференційна картина від двох щілин, де як джерело світла використовується одне теплове зерно середнього розміру. Якщо тепер матове скло привести в обертання і періодично подвійну щілину, то в якийсь момент картина смуг зникає — це буде означати, що подвійна щілина вийшла за межі кута когерентності. В усіх цих дослідах тимчасова когерентність була забезпеченна вузьким інтервалом частот лазерного випромінювання.

Завдання 1. Визначення розмірів джерела світла і кута когерентності

1. Установити на оптичну лаву 1 прілади згідно мал. 4 (крім подвійної щілини 5) і спостерігати зернистий розподіл інтенсивності світла на екрані 6. Привести матове скло 4 в обертання і спостерігати картину на екрані. Зробити висновок про результати спостереження.

2. Переміщаючи матове скло 4 щодо лінзи 5, домогтися, щоб зерна на екрані стали якнайбільшими. Виміряти відстань від лінзи до матового скла (воно дорівнює фокусній відстані лінзи f , якщо промінь лазера вважати паралельним).

3. Помістиши на місце лінзи аркуш паперу, виміряти діаметр лазерного пучка D. Повернути лінзу на місце.

4. Переміщаючи матове скло уздовж лави, одержати на екрані зерна такого розміру, щоб подвійна щілина, поставлена між екраном і матовим склом, виявилася усередині світлового конуса одного зерна середнього розміру. Вимірити відстань l від лінзи до матового скла.

5. Привести матове скло у швидке обертання. Замалювати картину на екрані.

6. При обертовому матовому склі переміщати подвійну щілину більше до матового скла доти, поки не зникнуть інтерференційні смуги на екрані. Зафіксувати відстань a від матового скла до подвійної щілини в цей момент.

7. За вимірюваними фокусною відстанню лінзи f , діаметру лазерного пучка D і відстанню l від матового скла до лінзи обчислити діаметр світлової плями.

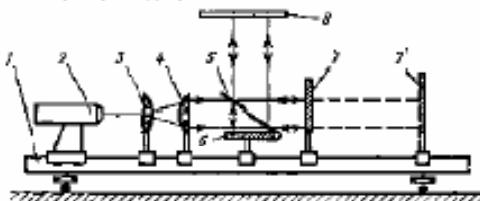
8. За вимірюваною відстанню від матового скла до подвійної щілини a і заданою відстанню h між щілинами подвійної щілини обчислити кут когерентності: $2\phi \cong \frac{h}{a}$.

9. Переконатися у виконанні теоретичної умови просторової когерентності для

$$\lambda = 633 \text{ нм.}$$

Обладнання: оптичний квантовий генератор типу (Не — Ne)-лазера, система лінз, напівпрозоре дзеркало, рухоме дзеркало, екран, оптична ласа.

Установка для вимірювання довжини когерентності зібрана на оптичній лазі 1 і являє собою звичайну інтерференційну схему Майєльсона (мал. 5). Тут джерело — лазер 2— дає піділ розширення за допомогою лінз 3 і 4 майже рівнобічний пучок світла. Цей пучок роздвоюється на напівпрозорому дзеркалі



Мал. 5

5, нахиленому під кутом 45° до осі пучка. Отримані пучки відбиваються: один — від нерухомого 6, а інший — від рухомого 7 дзеркал, пісвертаються до напівпрозорого дзеркала 5 і знову, частково відбиваючись, частково проходячи напівпрозоре дзеркало 5, дають на екрані 8 розподіл освітленості у виді інтерференційних смуг. Відсувачами рухливе дзеркало, можна збільшити різницю ходу між інтерферуючими пучками. При різниці ходу, що перевищує довжину когерентності, замість системи смуг на екрані отримати рівномірну освітленість.

У даному експерименті до апаратури пред'являються високі вимоги: дзеркала повинні бути високого класу частоти і високої площинності. Особливо слід зазначити вплив вібрації — якщо дзеркала не з'язані коливаються незалежно від частоти вище 15 Гц, то око перестає бачити інтерференційну картину, навіть якщо різниця ходу інтерферуючих пучків менша довжини когерентності. Для зменшення впливу перешкод вся система монтується на оптичній лазі, встановленій на спеціальній консоль.

Завдання 2. Визначення часу когерентності і ширини спектрального інтервалу

1. Установити рухливе і нерухоме дзеркала симетрично щодо напівпрозорого, для того щоб різниця ходу інтерферуючих пучків була приблизно рівна нулю. Оdeжати інтерференційну картину. Зафіксувати — положення дзеркала 7 (мал. 5).

2. Відсувати дзеркало 7 доти, поки на екрані замість смуг не з'явиться рівномірна освітленість. Зафіксувати l_2

3. Обчислити довжину когерентності як подвоєну відстань між зафікованими в п. 1 і 2 положеннями: $L=2(l_2 - l_1)$.

4. Обчислити час когерентності $\Delta\tau$ (зі співвідношення $L = c\Delta\tau$).

5. Обчислити ширину спектрального інтервалу. Визначити погодженість отриманих результатів з формулою (7).

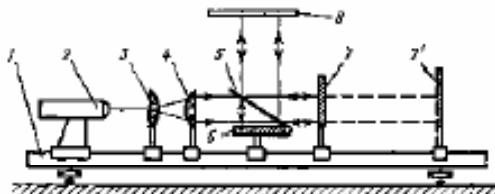
6. Обчислити найбільше число m мохливих інтерференційних смуг.

7. Зробити висновок за результатами вимірювань.

$$\lambda = 633 \text{ нм.}$$

Обладнання: оптичний квантовий генератор типу ($\text{He} - \text{Ne}$)-лазера, система лінз, напівпрозоре дзеркало, рухоме дзеркало, екран, оптична лава.

Установка для вимірювання довжини когерентності зібрана на оптичній лаві 1 і являє собою звичайну інтерференційну схему Майклельсона (мал. 5). Тут джерело — лазер 2—дає після розширення за допомогою лінз 3 і 4 майже рівнобіжний пучок світла. Цей пучок роздвоюється на напівпрозорому дзеркалі



Мал. 5

5, нахиленому під кутом 45° до осі пучка. Отримані пучки відбиваються: один — від нерухомого 6, а інший — від рухомого 7 дзеркал, повертаються до напівпрозорого дзеркала 5 і знову, частково відбиваючись, частково проходячи напівпрозоре дзеркало 5, дають на екрані 8 розподіл освітленості у виді інтерференційних смуг. Відсуваючи рухливе дзеркало, можна збільшити різницю ходу між інтерферуючими пучками. При різниці ходу, що перевищує довжину когерентності, замість системи смуг на екрані отримати рівномірну освітленість.

У даному експерименті до апаратури пред'являються високі вимоги: дзеркала повинні бути високого класу частоти і високої площинності. Особливо слід зазначити вплив вібрацій — якщо дзеркала не з'язані і коливаються незалежно від частоти вище 15 Гц, то око перестає бачити інтерференційну картину, навіть якщо різниця ходу інтерферуючих пучків менша довжини когерентності. Для зменшення впливу перешкод вся система монтується на оптичній лаві, встановленій на спеціальній консолі.

Завдання 2. Визначення часу когерентності і ширини спектрального інтервалу

1. Установити рухливе і нерухоме дзеркала симетрично щодо напівпрозорого, для того щоб різниця ходу інтерферуючих пучків була приблизно рівна нулю. Одержані інтерференційну картину. Зафіксувати l_1 — положення дзеркала 7 (мал. 5).

2. Відсувати дзеркало 7 доти, поки на екрані замість смуг не з'явиться рівномірна освітленість. Зафіксувати l_2 .

3. Обчислити довжину когерентності як подвоєну відстань між зафіксованими в п. 1 і 2 положеннями: $L=2(l_2 - l_1)$.

4. Обчислити час когерентності ΔT (зі співвідношення $L = c\Delta T$).

5. Обчислити ширину спектрального інтервалу. Визначити погодженість отриманих результатів з формулою (7).

6. Обчислити найбільше число m можливих інтерференційних смуг.

7. Зробити висновок за результатами вимірювань.