## МОСКОВСКИЙ ФИЗИКО-ТЕХНИЧЕСКИЙ ИНСТИТУТ (НАЦИОНАЛЬНЫЙ ИССЛЕДОВАТЕЛЬСКИЙ УНИВЕРСИТЕТ)

Лабораторная работа 4.2.5

## Когерентность света

Б03-102 Куланов Александр

- Цель работы: измерить радиус когерентности и ширину спектра источника света
- **В работе используются:** лазер, галогенная лампа с блоком питания, объектив, оптические щели, микроскоп или видеокамера с РС

## 1 Описание и теория

Когерентность - характеристика в оптике, определяющая способность света к интерференции. Обычные тепловые источники света являются генераторами случайных полей, поэтому возникает проблема согласованности световых колебаний в разных точках простанства в разное время. В работе ограничимся частным случаем: исследуем согласованность в точках с координатами  $r_1$  и  $r_2$  в моменты времени  $t_1$  и  $t_2$ . Колебания будем считать квазимонохроматическими с центральной частотой  $\omega_0$ . Поле считаем скалярным. Поле в точке r в момент t удобно записать в виде  $A(r,t)e^{i\omega_0t}$ . Амплитуда A мало меняется за период колебаний, равный порядка  $10^{-15}$  с.

За меру когерентности светового поля в точках  $r_1$  и  $r_2$  в моменты  $t_1$  и  $t_2$  принимают нормированное среднее произведений амплитуд полей.

$$\gamma = \frac{\overline{A(r_1, t_1) e^{i\omega_0 t_1} A^*(r_2, t_2) e^{-i\omega_0 t_2}}}{\sqrt{\overline{|A(r_1, t_1)|^2 \cdot |A(r_2, t_2)|^2}}}$$
(1)

Черта означает усреднение по времени. Поле стационарно и время T регистрации интенсивности полей много больше периода колебаний световых волн и длительности биений для любых комбинаций частот в спектре:

$$\overline{A(r_1, t_1) A^*(r_2, t_2)} \approx \frac{1}{T} \int_0^T A(r_1, t_1 + t) A^*(r_2, t_2 + t) dt$$
 (2)

Нас интересует частный случай, в котором исследуется согласованность колебаний в точках, лежащих в одной плоскости. Если световое поле является однородным в пространстве и его статистические характеристики не зависят от времени, то функция когерентности  $\gamma$  не зависит от  $r_1, r_2$  и  $t_1, t_2$ , а зависит только от разности  $\rho = |r_1 - r_2|$  и  $\tau = t_2 - t_1$ .

Входящая в (1) величина  $\overline{|A(r,t)|^2}$  пропорциональная интенсивности света. Для выбранной пары точек интенсивность света будем считать постоянной и обозначим  $\overline{|A|^2}$ . Тогда перепишем:

$$\gamma(\rho,\tau) = e^{-i\omega_0\tau} \frac{\overline{A(\mathbf{r},t)A^*(\mathbf{r}+\rho,t+\tau)}}{|A|^2}$$
(3)

## 2 Экспериментальная установка

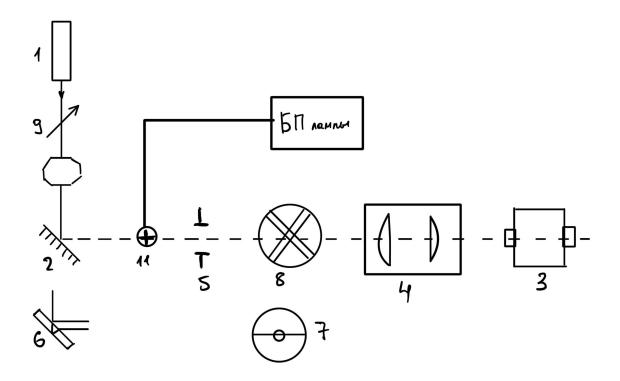


Рис. 1: Схема установки