Лабораторная работа 4.1.1 Изучение центрированных оптических систем Лабораторная работа 4.1.2 Моделирование оптических приборов и определение их увеличения

Гарина Ольга Б04-901 1 апреля 2021 г. **Цель работы 1:** изучить методы определения фокусных расстояний линз и сложных оптических систем; определить характеристики оптической системы, составленной из тонких линз.

Цель работы 2: изучить модели зрительных труб (астрономической трубы Кеплера и земной трубы Галилея) и микроскопа, определить их увеличения.

В работе используются: оптическая скамья с набором рейтеров, положительные и отрицательные линзы, экран, осветитель с ирисовой диафрагмой, зрительная труба, светофильтры, кольцевые диафрагмы, линейка.

1 Определение фокусных расстояний линз с помощью зрительной трубы

Фокусное расстояние тонкой собирающей линзы можно определить с помощью зрительной трубы, настроенной на бесконечность, то есть на параллельный пучок лучей. Разместив между предметом и зрительной трубой положительную линзу и перемещая её вдоль оси системы, можно найти резкое изображение предмета в окуляре зрительной трубы. При этом расстояние от середины линзы до предмета равно фокусному расстоянию тонкой линзы. Для толстой линзы зрительная труба позволяет определить только положение главного фокуса.

Для линз 1-4 были получены следующие значения

$$f_1 = 9 \pm 0.5 \; \mathrm{cm}$$

 $f_2 = 11.5 \pm 0.5 \; \mathrm{cm}$
 $f_3 = 19 \pm 0.5 \; \mathrm{cm}$
 $f_4 = 32 \pm 0.5 \; \mathrm{cm}$

Линза 5 оказалась рассеивающей.

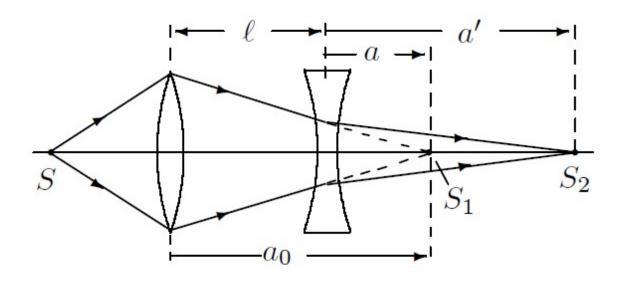


Рисунок 1 – Схема установки для измерения фокусного расстояния рассеивающей линзы

Если расстояние а на рис. 1 совпадает с модулем фокусного расстояния рассеивающей линзы, то изображение S2 перемещается в бесконечность, то есть лучи выходят из линзы параллельным пучком. Параллельность пучка можно установить с помощью зрительной трубы, настроенной на бесконечность. Зная расстояние от первой линзы до точки S1 и расстояние между линзами,

нетрудно определить фокусное расстояние тонкой рассеивающей линзы. Для толстой отрицательной линзы этот метод позволяет определить только положение главного фокуса.

$$-\frac{1}{l} + \frac{1}{a_0} = \frac{1}{f} \tag{1}$$

$$a_0 = 27.5 \pm 0.5 \text{ cm}$$

 $l = 76.5 \pm 0.5 \text{ cm}$
 $f_5 = -42, 9 \pm -0.8 \text{ cm}$

2 Телескоп Кеплера

Экспериментальная установка. Набор линз, осветитель, экран, зрительная труба, необходимые для моделирования оптических приборов, устанавливаются при помощи рейтеров на оптической скамье. Предметом служит миллиметровая сетка, нанесённая на матовое стекло осветителя.

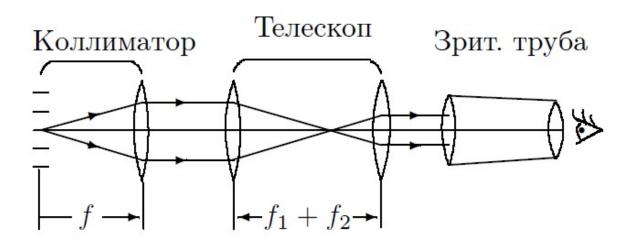


Рисунок 2 – Определение увеличения телескопа Кеплера

Для проведения эксперимента была отобраны линзы под номерами 2, 3, 4. Линза 2 – окуляр, линза 3 – коллиматор, линза 4 – объектив.

Размер одной клеточки сетки осветителя без увеличение равен 9 делениям окулярной шкалы. Расстояние между объективом и окуляром равно

$$d = 42, 5 \pm 0.5$$
 см.

Это расстояние должно быть равно сумме фокусных расстояний линз 2 и 4

$$f_2 + f_4 = 43.5 \pm 1.3$$
 cm,

что незначительно отличается от измеренного.

Далее требуется тремя способами определить увеличение телескопа Первый способ – через фокусные расстояния

$$N = \frac{f_4}{f_2} = 2.78 \pm 0.09.$$

Второй способ – через увеличение клеточки сетки осветителя. После сборки системы одна клеточка сетки оказалась равна 24 делениям окулярной шкалы зрительной трубы.

$$N = \frac{h_2}{h_1} = 2.7 \pm 0.3.$$

Третий способ – с помощью размеров объектива и изображения. Измеренный диаметр объектива составил 3,4 см, изображения – 1,1 см.

$$N = \frac{D_o}{D_i} = 3.09 \pm 0.29$$

Результаты по всем трем методам отличаются в пределах погрешностей.

$$\overline{N} = 2.85 \pm 0.18$$

3 Метод Бесселя

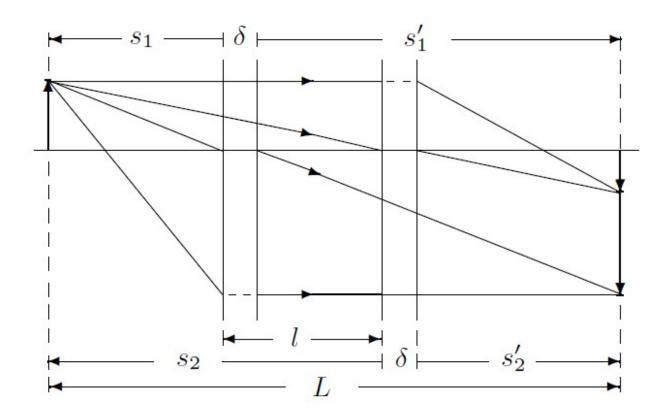


Рисунок 3 – Измерение фокусного расстояния оптической системы по методу Бесселя

Схема метода Бесселя для случая, когда n=n и f=f, представлена на рис. 3. Она основана на том, что при заданном расстоянии L между предметом и экраном (s<0):

$$-\frac{1}{s} + \frac{1}{L - \delta + s} = \frac{1}{f}.$$

Учитывая малость δ формула примет вид

$$f = \frac{L^2 - l^2}{4L}. (2)$$

$$f_2 = 9.92 \pm 0.02 \text{ cm}$$

 $f_3 = 19.81 \pm 0.02 \text{ cm}$

4 Проверка формулы линзы

Если считать толщину линзы пренебрежимо малой ($\delta \to 0$) формула линзы имеет вид

$$\frac{1}{s} + \frac{1}{L - s} = \frac{1}{f} \tag{3}$$

По этой формуле для каждой полученной точки (все точки можно найти в приложенной таблице) было рассчитано значение фокуса. Среднее значение для линзы 2

$$f = 10.5 \pm 0.8 \text{ cm}$$

хорошо согласуется в пределах погрешностей с тем, что было получено в п.1.

Далее было предложено преобразовать формулу (3) к виду

$$y(s,L) = fL + a. (4)$$

Полученный вид формулы – формула (5)

$$sL - s^2 = fL. (5)$$

По этой зависимости для каждой второй точки построен график (рис. 4), а коэффициент наклона этого графика равен фокусному расстоянию линзы 2.

$$f = 11.1 \pm 0.6$$
 cm,

что тоже в пределах погрешностей согласуется с резульатами в предыдущих пунктах.

5 Определение фокусного расстояния и оптического интервала по методу Бесселя

Формула Бесселя имеет вид

$$l^{2} = L'(L' - 4f), (6)$$

где $l=s_2-s_1$ - смещение линзы, $L^{'}=L-\delta$. Преобразованием (6) получается

$$L^{2} - l^{2} = (4f + 2\delta)L - 4\delta f - \delta^{2}.$$
 (7)

Требуется построить график с осями $y=L^2-l^2,\;x=L$ и найти f и δ по параметрам полученной прямой.

$$f = 13 \pm 5 \text{ cm}$$

 $\delta = -8 \pm 3 \text{ cm}$.

Аномальные результаты эксперимента требует более тщательного анализа и повторения эксперимента.

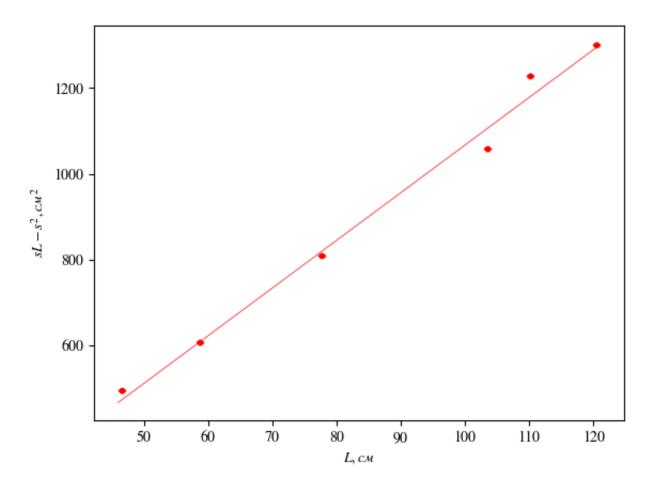


Рисунок 4 – График зависимости (5)

6 Вывод

В ходе лабораторной работы удалось

- Измерить фокусы всех 5 линз
- Собрать телескоп Кеплера и определить тремя способами его увеличение
- Определить фокусы линз 2 и 3 по методу Бесселя
- Проверить формулу линзы и убедиться в том, что она верная для данного экперимента
- Определить фокусное расстояние и оптический интервал по методу Бесселя с большими погрешностями

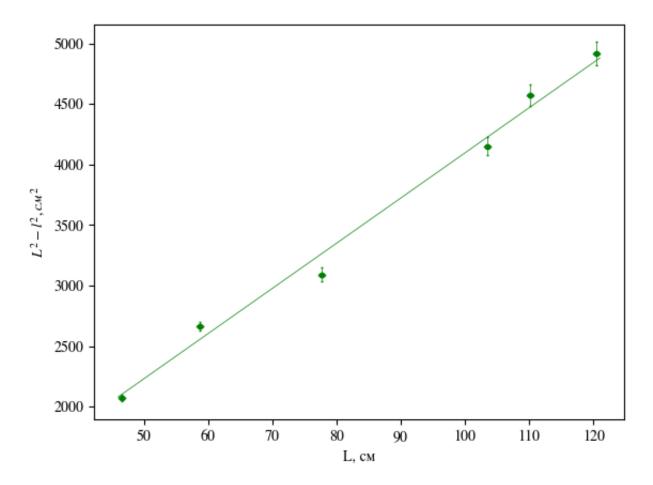


Рисунок 5 – График зависимости (7)

7 Литература

1. Лабораторный практикум по общей физике: учеб. пособие. В трёх томах. Т. 2. Оптика / А.В. Максимычев, Д.А. Александров, Н.С. Берюлёва и др.; под ред. А.В. Максимычева. – М.: МФТИ, 2014. – 446 с.