Федеральное государственное автономное образовательное учреждение высшего образования

«Московский физико-технический институт (национальный исследовательский университет)»

Исследовательская работа

по курсу общей физики на тему: «Сферические аберрации»

> Работу выполнили: Александра Деева Баринов Леонид

1 Аннотация

В работе будет рассмотрена сферическая аберрация на одной линзе и на паре центрированных линз, будут подобраны параметры, которые минимизируют сферическую аберрацию в обоих случаях с помощью моделирования в «Wolfram Mathematica». Из дифракционной оценки будет получено возможное оптимальное положение экрана.

2 Теоретические сведения

Аберрации оптической системы — это ошибки или дефекты изображения в реальной оптической системе, вызываемые отклонением лучей от того направления, по которому они должны были бы идти в идеальной оптической системе.

Сферическая аберрация (рис. 1) возникает из-за несовпадения фокусов для лучей света, проходящих на разных расстояниях от оптической оси и приводит к нарушению гомоцентричности пучков лучей от точечного источника, без нарушения симметрии строения этих пучков.

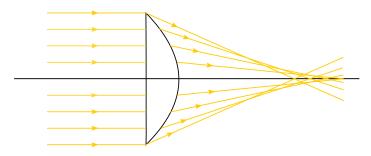


Рис. 1. Сферическая аберрация

Фокусное расстояние линзы определяется через радиусы сферических поверхностей, ее ограничивающих:

$$\frac{1}{F} = (n-1)\left(\frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2}\right) \tag{1}$$

Для исследования аберраций рассмотрим преломление луча на сферической поверхности.

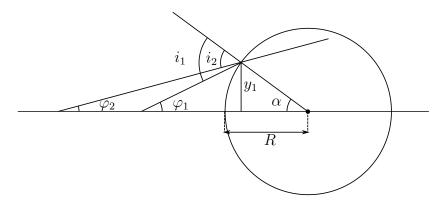


Рис. 2. Преломление луча на сферической поверхности

Исходя из рисунка запишем соотношения:

$$i_1 = \varphi_1 + \alpha = \varphi_1 + \arcsin \frac{y_1}{R}$$

$$i_2 = \varphi_2 + \alpha = \varphi_2 + \arcsin \frac{y_1}{R}$$
(2)

Воспользуемся законом Снеллиуса

$$n_1 \sin i_1 = n_2 \sin i_2 \tag{3}$$

и выразим φ_2 из (2) через φ_1 , n_1 , n_2 , R и y_1 .

$$\varphi_2 = \arcsin\left(\frac{n_1}{n_2}\sin\left(\varphi_1 + \arcsin\frac{y_1}{R}\right)\right) - \arcsin\frac{y_1}{R}$$
(4)

Рассуждения для следующего преломления аналогичны, меняется только знак R и φ . Знаки перед R и φ ставятся согласно puc. 3.

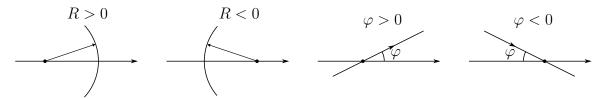


Рис. 3. Расстановка знаков перед R и φ

Для определения продольной X и поперечной Y компонент сферической аберрации поместим объект в двойной фокус собирающей линзы. Для остальных положений объекта рассуждения будут аналогичными. Из формулы тонкой линзы следует, что изображение также будет в 2F, однако это выполняется только в параксиальном приближении, это хорошо видно на рис. 4.

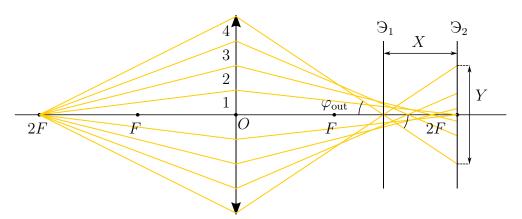


Рис. 4. Продольная X и поперечная Y компоненты сферической аберрации

Значения X и Y находим по углу φ_{out} между крайним преломленным лучом и главной оптической осью. H — высота линзы.

$$X = 2F - H/2 \operatorname{ctg} \varphi_{\text{out}}$$

$$Y = 2F \operatorname{tg} \varphi_{\text{out}} - H/2$$
(5)

Поставим задачу наилучшего положения экрана Э между положениями Θ_1 и Θ_2 . Для этого разобьем половину линзы на N частей (на $puc.\ 4\ N=4$). Положение Θ_1 получается из пересечения крайними лучами главной оптической оси. Положение Θ_2 получается из пересечения лучами, которые попадают на границу 1 области линзы, главной оптической оси. Параметром наилучшего положения будем считать интенсивность и радиус кружка изображения каждой зоны N.

Рассчитаем интенсивность каждого кружка и его радиус. Выразим телесный угол Ω_n , под которым видна n зона

$$\Omega_n = \frac{\pi(y_n^2 - y_{n-1}^2)}{(2F)^2 + y_n^2} \cos \varphi_{\text{in}}
\cos \varphi_{\text{in}} = \frac{2F}{\sqrt{(2F)^2 + y_n^2}} = \frac{N}{\sqrt{N^2 + \left(\frac{Hn}{4F}\right)^2}} \tag{6}$$

 y_n — расстояние от центра линзы O до окончания n-ой зоны, y_{n-1} — расстояние от центра линзы O до окончания n-1-ой зоны.

Рассчитаем какая часть энергии ω_n в единицу времени содержится в выделенном телесном угле Ω_n :

$$\omega_n = \omega_0 \frac{\Omega_n}{4\pi} = \frac{\omega_0}{4} \cdot \frac{y_n^2 - y_{n-1}^2}{(2F)^2 + y_n^2} \cos \varphi_{\text{in}}$$
 (7)

 ω_0 — суммарная энергия, выходящая из источника в единицу времени.

Выразим интенсивность I_n :

$$I_n = \frac{\omega_n}{\pi (Y_n^2 - Y_{n-1}^2)} = \frac{\omega_0}{4\pi} \frac{y_n^2 - y_{n-1}^2}{(2F)^2 + y_n^2} \cdot \frac{\cos \varphi_{\text{in}}}{Y_n^2 - Y_{n-1}^2}$$
(8)

 Y_n — радиус n-ой зоны, получаемой на экране в положении Θ_2 , Y_{n-1} — радиус n-1-ой зоны, получаемой на экране в положении Θ_2 .

Радиус y_n можно выразить через H и N:

$$y_n = \frac{H}{2N}n$$

Перепишем выражение $y_n^2 - y_{n-1}^2$:

$$y_n^2 - y_{n-1}^2 = \left(\frac{H}{2N}\right)^2 (n^2 - (n-1)^2) = \left(\frac{H}{2N}\right)^2 (2n+1)$$

Перепишем (8):

$$I_n = \frac{\omega_0}{16\pi F^2} \left(\frac{H}{2N}\right)^2 \frac{\cos\varphi_{\text{in}}}{1 + \left(\frac{D}{4NF}n\right)^2} \cdot \frac{2n+1}{Y_n^2 - Y_{n-1}^2}$$
(9)

Константу в формуле (9) обозначим за I_0 :

$$I_0 = \frac{\omega_0}{16\pi F^2} \left(\frac{H}{2}\right)^2$$

В итоге формула (9) принимает вид:

$$I_n = I_0 \frac{N}{\left[N^2 + \left(\frac{Dn}{4F}\right)^2\right]^{3/2}} \cdot \frac{2n+1}{Y_n^2 - Y_{n-1}^2}$$
(10)

При этом Y_n соответствует величине поперечной компоненты сферической аберрации для n-ой зоны, которую можно вычислить по формуле (5), заменяя в этой формуле угол φ_{out} на угол φ_2 в формуле (4).

Отметим, что формула (10) получена для положения экрана Θ_2 . Получить зависимость интенсивности для произвольного положения экрана между Θ_1 и Θ_2 достаточно затруднительно из-за нетривиального пересечения зон (это хорошо видно при положении экрана Θ_1 на *puc.* 4), однако радиус пятна получить возможно. Для этого необходимо выбрать зону, имеющую максимальный радиус при данном положении экрана. Например, для Θ_1 на *puc.* 4 это будет вторая зона.

Для определения наилучшего положения экрана воспользуемся дифракционными соображениями. То есть потребуем, чтобы размер пятна был определен исходя из дифракционной оценки:

$$D = \frac{\lambda}{H} \cdot 2F \tag{11}$$

При этом под радиусом пятна будем понимать именно радиус того пятна, в котором интенсивность наибольшая, т.е. не будем учитывать лучи, которые уже пересеклись на главной оптической оси, а затем попали на экран.

Будем помещать экран в положения, где лучи от какой-нибудь зоны пересекли главную оптическую ось, таких положений будет N. Из прямоугольного треугольника, образованного главной оптической осью, осью линзы и лучом от k зоны легко выразить расстояние от положения экрана Θ_2 :

$$X_k = 2F - H/2\operatorname{ctg}\varphi_k \tag{12}$$

где φ_k — угол между главной оптической осью и лучом от k зоны.

Для оценки радиуса пятна будем использовать все зоны, которые меньше k. Возьмем зону $l,\ l < k$, и оценим радиус пятна, создаваемый этой зоной:

$$z_l^k = (X_k - X_l) \operatorname{tg} \varphi_l \tag{13}$$

Получив набор значений z_l^k , нам необходимо выбрать максимум по всем значениям l. Это и будет являться радиусом пятна z_k в положении экрана X_k .

Затем остается лишь подобрать такое значение z_k , которое будет максимально близко к нашей дифракционной оценке D.

3 Моделирование в Wolfram Mathematica

В первой визуализации ставится задача минимизации поперечной компоненты сферической аберрации при заданном фокусном расстоянии линзы F_0 и ее высоты

H. Строится график зависимости поперечной компоненты сферической аберрации X от радиуса кривизны одной из поверхностей. Так как фокусное расстояние линзы задано, то кривизна второй поверхности определяется по формуле (1) (рис. 5).

Из графиков видно, что при увеличении отношения F_0/H минимальное значение поперечной компоненты сферической аберрации уменьшается, при уменьшении F_0/H — увеличивается. При стремлении $n \times \infty X$ стремится к 0.

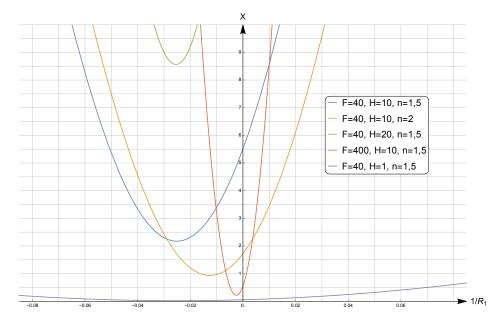


Рис. 5. Зависимость продольной компоненты сферической аберрации X от радиуса кривизны одной из поверхностей линзы $1/R_1$ при различных значениях фокусного расстояния F_0 , высоты линзы H и показателя преломления материала линзы n

Целью второй визуализации ставится проверка правила « 4Π » — «плоской поверхностью к плоской волне плохо» для плоско-выпуклой линзы. Для этого нужно взять $\varphi_2 = 0$ (рис. 2) и заменить 2F на F в формуле (5). В таблице 1 значения для продольной и поперечной аберрации при $F_0 = 40$, H = 10 и n = 1,5. В первом случае плоская волна падает на плоскую поверхность, во втором случае — на сферическую поверхность.

$$X_1 = 2,259$$
 $X_2 = 1,164$
 $Y_1 = 0,299$ $Y_2 = 0,150$

Таблица 1. Значения для продольной и поперечной аберрации при $F_0=40,\,H=10$ и n=1,5

Хорошо видно, что данное правило позволяет значительно уменьшить сферическую аберрацию.

В следующей демонстрации рассматривается пара линз одинаковой высоты H, плотно прижатых друг к другу (получившиеся линза должна быть собирающей). Наша задача получить оптическую систему с минимальной продольной компонентой сферической аберрации с заданным фокусным расстоянием F_0 , варьируя

радиусы линз. Показатели преломления n_1 и n_2 не подбирались, так как X минимальна при наибольших возможных значениях n_1 и n_2 .

В случае двух линз можно добиться того, что любой из N лучей попадет точно в место, предсказанное геометрической оптикой. Для простоты рассмотрим лучи, идущие параллельно главной оптический оси, они должны пересечься в фокусе. Сначала подберем параметры так, что крайний луч будет попадать в фокус (рис. 6). При этом под продольной компонентой сферической аберрации X для n-луча будем понимать расстояние от точки пересечения n-луча главной оптической осью и фокусным расстоянием F. На рис. 6 все лучи пересекают главную оптическую ось до F.

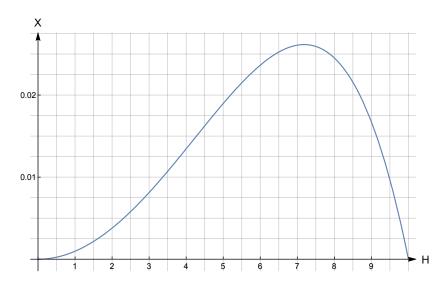


Рис. 6. График зависимости продольной компоненты сферической аберрации системы линз X от высоты линз H

При этом максимальное значение $X_{\rm max}=0.0262$, при этом минимальное значение для одной линзы $X_1=0.761$, то есть аберрация уменьшилась более чем в 10 раз.

Уменьшим значение $X_{\rm max}$ с помощью переисправления аберрации, то есть занулим аберрацию для n-луча, n < N. При этом в первом случае будем искать минимальное значение $X_{\rm max} - X_{\rm min}$, а во втором случае — минимальное значение $|X_{\rm max}|$. На рисунке зеленым цветом показан первый случай и красным второй.

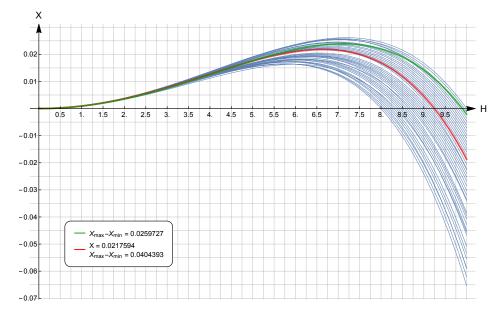


Рис. 7. Поиск наименьшего значения $X_{\max} - X_{\min}$ (зеленая линия) и $|X_{\max}|$ (красная линия) при различных значениях H

Первый случай максимально уменьшает значение продольной компоненты сферической аберрации, делая ее равной 0.0260. Второй же случай показывает такую аберрацию, при который F будет находится практически по середине между точками пересечения главной оптической оси первым и N лучом.

В следующей демонстрации исследуется распределение интенсивности внутри кружка-изображения от каждой из зон на puc. 4 в положении экрана Θ_2 . Интенсивность кружка определяется насыщенностью цвета: чем более яркий кружок, тем больше его интенсивность. На графиках представлена зависимость интенсивности I и зависимость радиуса пятна R от номера зоны N.

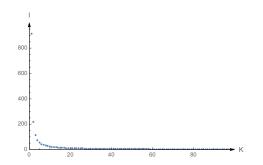


Рис. 8. График зависимости интенсивности I от номера зоны N

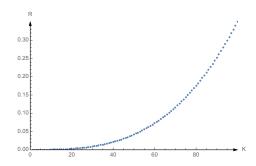


Рис. 9. График зависимости радиуса пятна R от номера зоны N

Так как интенсивность кружков резко падает (*puc. 8*), а их радиус быстро растет (*puc. 9*), то в реальности мы увидим не более 3-5 кружков, в которых интенсивность максимальна.



Рис. 10. Визуализация зависимости интенсивности I и радиуса пятна R от номера кружка N. На рисунке представлено 5 зон из 100 при положении экрана \mathfrak{P}_2 на $\mathit{puc.}\ 4$

Рис. 11. Визуализация зависимости интенсивности I и радиуса пятна R от номера кружка N. На рисунке представлено 10 зон из 100 при положении экрана Θ_2 на puc.~4

Вернемся к вопросу об оптимальном положении экрана. В последней демонстрации берется значении длины волны из видимого диапазона, исходя из этого значения по формуле (11) определяется дифракционная оценка и находится оптимальное значение z_k и X_k по формулам (12) и (13).

Построим график зависимости радиуса «яркого» пятна от k. При этом k=1 соответствует положению экрана Θ_2 , а k=100 — положению Θ_1 . Красной точкой отметим оптимальное положение.

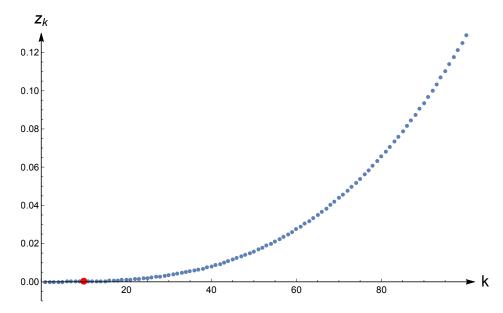


Рис. 12. Зависимость радиуса пятна z_k от положения экрана, определяемого пересечение k-ого луча и главной оптической оси

Для видимого диапазона оптимальное значение $k=10\div 12,$ при этом радиус пятна $z_k=(4.5\pm 1.2)$ мкм

С помощью последней программы можно также оценить количество пятен в предыдущей демонстрации, которые соответствуют нашей дифракционной оценке D. Получится порядка 16 зон.

4 Обсуждение результатов и выводы

В работе была исследована сферическая аберрация при прохождении света через собирающую линзу (рис. 5). Были рассмотрены параметры, влияющие на величину продольной компоненты сферической аберрации X. При увеличении отношения F_0/H минимальное значение поперечной компоненты сферической аберрации уменьшается, при увеличении F_0/H — увеличивается. При неограниченном увеличении показателя преломления n X стремится к 0. По заданному значению F_0 и $1/R_1$ программа определяет величину $1/R_2$ так, чтобы X было минимально.

Было проверено правило « 4Π » — «плоской поверхностью к плоской волне плохо» для плоско-выпуклой линзы. Правило хорошо подтверждается, при этом величина аберрации в среднем уменьшается в 2 раза (Tаблица 1).

Рассмотрена сферическая аберрация на паре собирающих линз, плотно прижатых друг к другу (рис. 6). При правильном подборе радиусов линз можно практически убрать сферическую аберрацию. В работе продольная компонента уменьшилась с X=0.761 до X=0.026. Программе задается фокусное расстояние системы F_0 и она подбирает оптимальные кривизны обеих линз. При этом форма линз, которую можно восстановить по значениям кривизн поверхностей $1/R_1 < 0$, $1/R_2 > 0$, $1/R_3 < 0$, $1/R_4 < 0$ (рис. 4), подобранным программой, совпадет с формой, предлагаемой во втором издании книги (при F0=4.6155, H=2.4949) «Lens Design Fundamentals», Rudolf Kingslake, R. Barry Johnson (иллюстрация с 185 страницы).

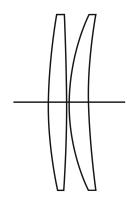


Рис. 13. A two-lins minimum aberration system

На рис. 4 геометрическая оптика предсказывает нам, что экран нужно ставить в двойной фокус Θ_2 . Однако при таком расположении экрана из рис. 11 видно, что максимальная интенсивность света сосредоточена в очень маленьком кружке, размер которого меньше дифракционной оценки D.

При последовательном перемещении экрана можно подобрать оптимальное положение радиуса пятна (рис. 12). При этом получается, что наибольший вклад в интенсивность дают всего лишь 12 зон из 100.