Геометрическая опика

Выполнила: студентка 2 курса Институт химии Биняева Асия

Основные положения геометрической оптики

Геометрическая оптика - это раздел оптики, изучающий законы распространения света в прозрачных средах на основе представления о световом луче и отражения света от зеркальных или полупрозрачных поверхностей.

Одним из основных положений является положение о прямолинейном распространении света в однородной среде

Закон прямолинейного распространения света и законы преломления и отражения позволяют объяснить и описать многие физические явления, а также провести расчеты и конструирование оптических приборов.

Геометрическая оптика

Распространение света

Образование тени и полутени

Принцип Гюйгенса

Отражение света

Преломление света

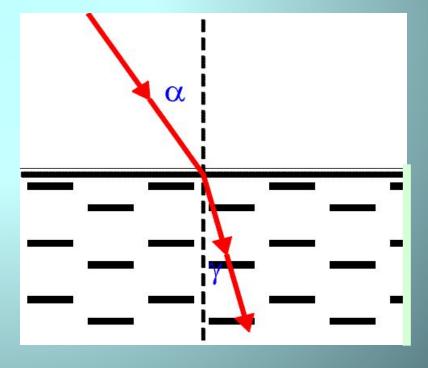
Полное внутреннее отражение

Распространение света

В однородной среде свет распространяется прямолинейно.

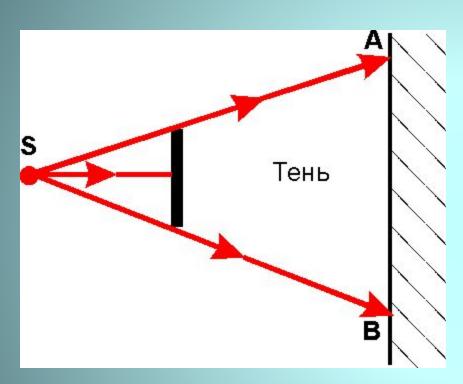
На границе двух сред свет меняет свое направление –

преломляется.

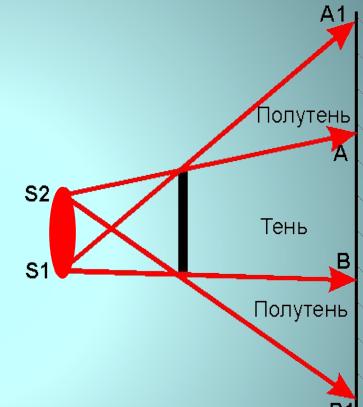


Образование тени и

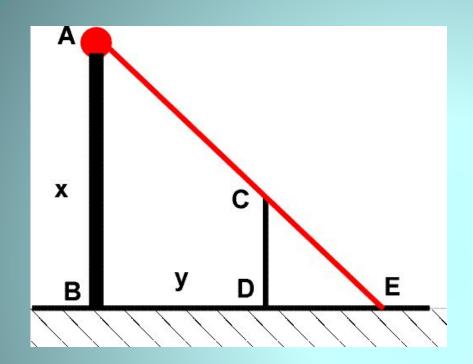
полутени



Тень образуется, если размер источника меньше размера препятствия.



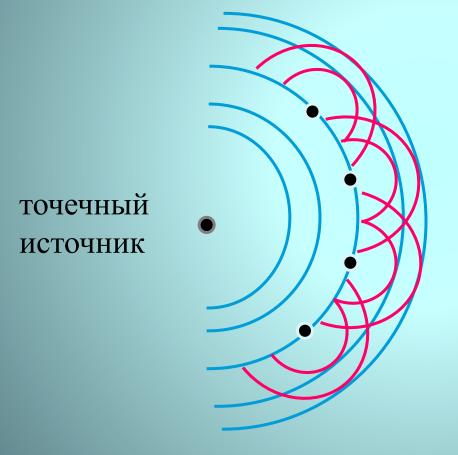
Полутень образуется, в если размер источника больше размера препятствия.



$$\frac{AB}{CD} = \frac{BE}{DE} = \frac{BD + DE}{DE}$$

Принцип Гюйгенса

Каждая точка среды, до которой дошла волна, сама становится источником вторичных волн.

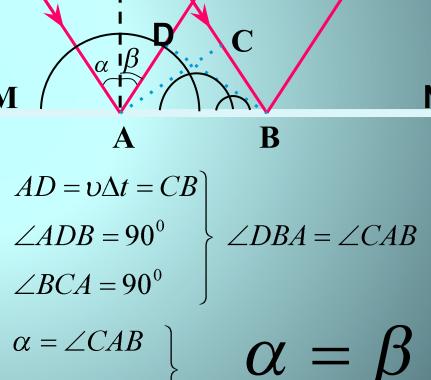


Фронт первичной волны
– это огибающая
фронтов вторичных
волн.

Закон отражения света.

Падающий и отраженный лучи и нормаль к отражающей поверхности, восстановленная в точке падения, лежат в одной плоскости.

Угол падения α равен углу отражения β, где α – угол между падающим лучом и нормалью. Если падающие параллельные лучи после отражения от плоской поверхности остаются параллельными, то такое отражение называется зеркальным, а отражающая поверхность является плоским зеркалом.

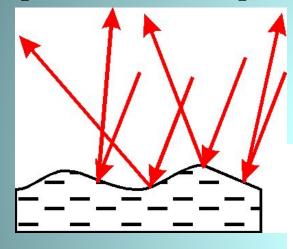


 $\beta = \angle DBA$

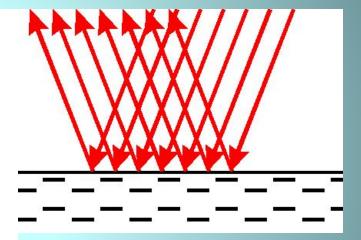
Отражение света

Рассеянное отражение

(шероховатая поверхность)



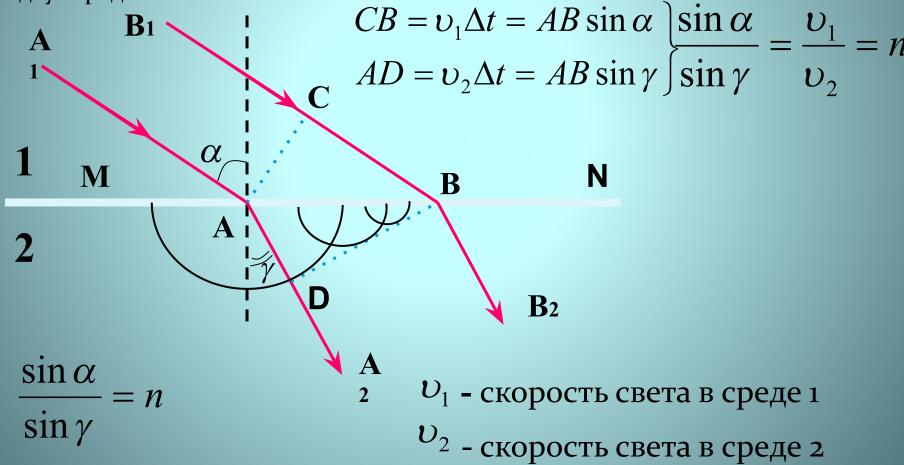
Зеркальное отражение (гладкая поверхность)

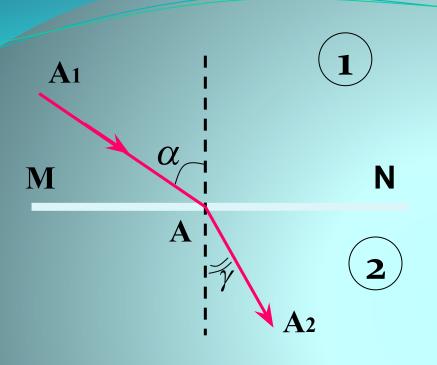


Плоское зеркало

Преломление света

Закон преломления света: луч падающий на поверхность, луч преломленный и перпендикуляр, восставленный в точке падения лежат в одной плоскости; отношения синуса угла падения к синусу угла отражения есть величина постоянная для данных двух сред.





$$\frac{\sin \alpha}{\sin \gamma} = n_{12}$$

n₁₂ — относительный показатель преломления

n1 – абсолютный показатель преломления среды 1n2 – абсолютный показатель преломления среды 2

Полное внутреннее отражение

$$\frac{\sin \alpha}{\sin \gamma} = \frac{n_2}{n_1}$$

$$\frac{\sin \alpha_0}{1} = \frac{n_2}{n_1}$$

$$\frac{\sin \alpha_0}{\sin 90^0} = \frac{n_2}{n_1}$$

$$\alpha_0 = \arcsin \frac{n_2}{n_1}$$

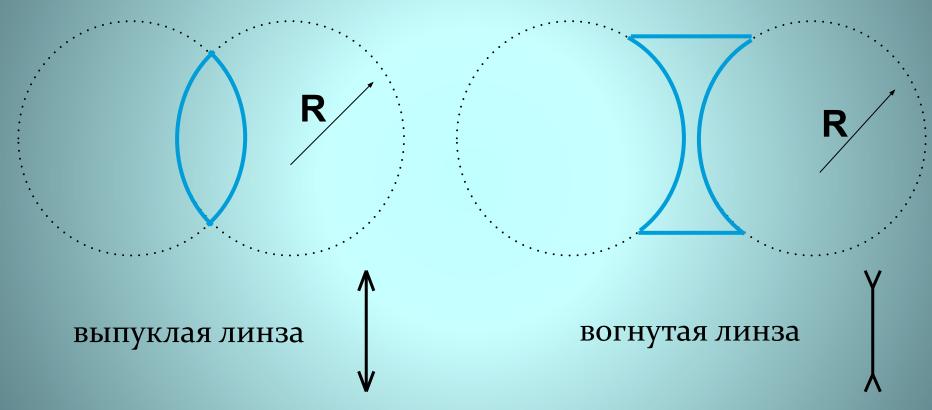
$$\alpha_0 = \arcsin \frac{n_2}{n_1}$$

Оптические системы

Тонкая линза представляет простейшую оптическую систему. Действие многих оптических приборов - проекционного фонаря, фотоаппарата и др. - может быть схематически уподоблено действию тонких линз. Однако тонкая линза дает хорошее изображение только в том сравнительно редком случае, когда можно ограничиться узким одноцветным пучком, идущим от источника вдоль главной оптической оси или под небольшим углом к ней.

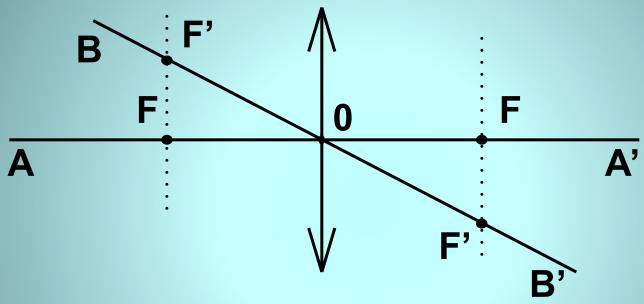
Линзы

Линза - прозрачное тело, ограниченное двумя сферическими поверхностями.



Тонкая линза — это линза, толщина которой во много раз меньше радиуса кривизны ее поверхностей.

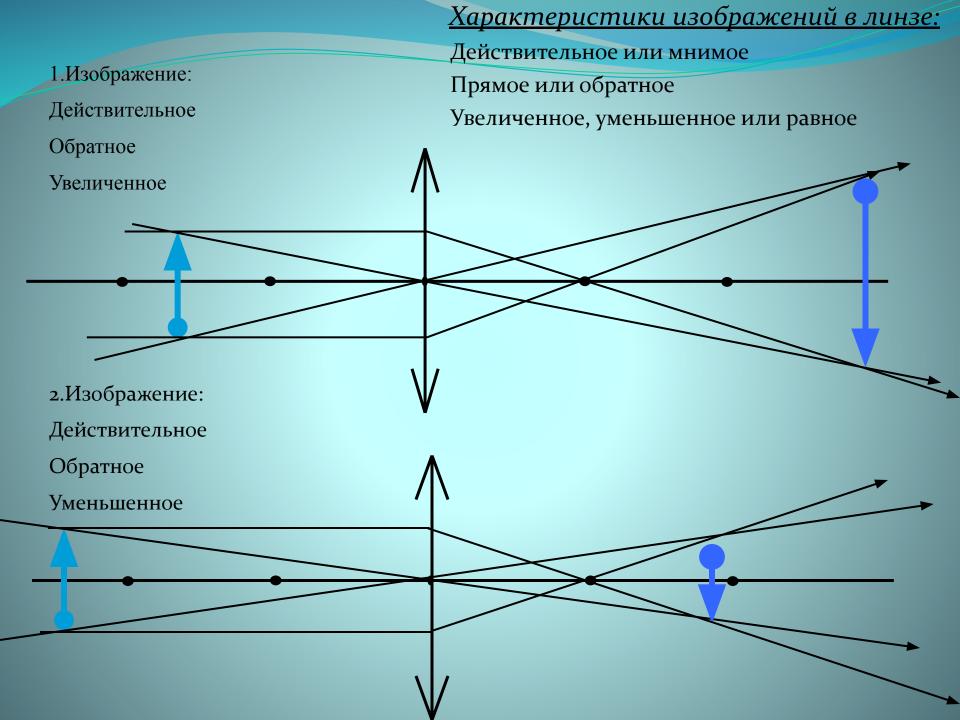
Основные точки, оси и плоскости линзы

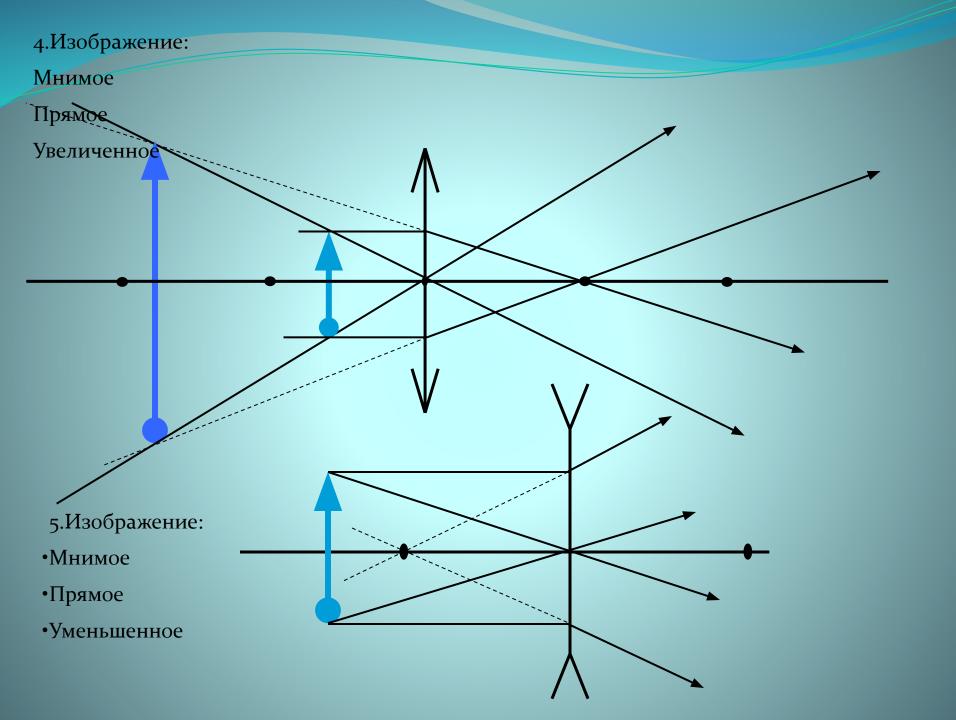


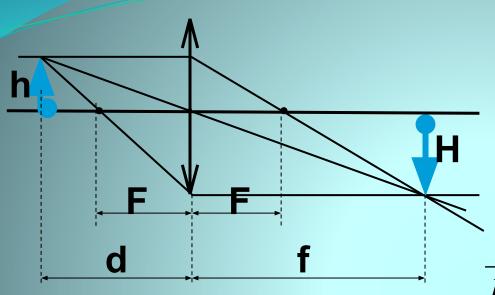
О – оптический центр линзы (проходя через него луч не преломляется). АОА' – главная оптическая ось (проходит через оптический центр линзы, перпендикулярно плоскости линзы).

ВОВ' – побочная оптическая ось (проходит через оптический центр линзы, не перпендикулярно плоскости линзы).

F,F – главные фокусы линзы (лежат на главной оптической оси; в них собираются лучи (или продолжения лучей), которые до прохождения линзы были параллельны главной оптической оси).







Увеличение линзы:

Отношение размера изображения <u>Н</u> к линейному размеру предмета <u>h</u> называют линейным увеличением линзы <u>Г</u>

$$\Gamma = \frac{H}{h} = \frac{f}{d}$$

Формула тонкой линзы:

d - расстояние от предмета до оптического центра линзы;f - расстояние от оптического центра до изображения;

F - фокусное расстояние

$$\frac{1}{F} = \frac{1}{d} + \frac{1}{f}$$

$$\frac{1}{\Gamma} > 0$$
 - линза собирающая

$$\frac{1}{\Gamma}$$
 < 0 - линза рассеивающая

$$\frac{1}{f} > 0$$
 - изображение действительное

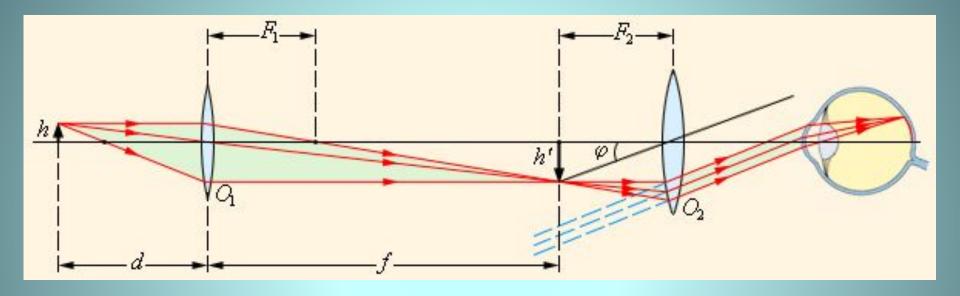
$$\frac{1}{\epsilon} < 0$$
 - изображение мнимое

Микроскоп

Микроскоп содержит две собирающие линзы – объектив и окуляр.

Рассматриваемый объект находится между фокусом и двойным фокусом объектива, так что объектив дает увеличенное (действительное перевернутое) изображение объекта. Это изображение располагается в фокальной плоскости окуляра и затем расматривается в окуляр как в лупу. В результате удается достичь итогового увеличения.

Ход лучей:



F1 – фокусное расстояние объектива О1;
 F2 – фокусное расстояние окуляра О2;
 h – размер объекта.

Подзорная труба

Труба Куплера:

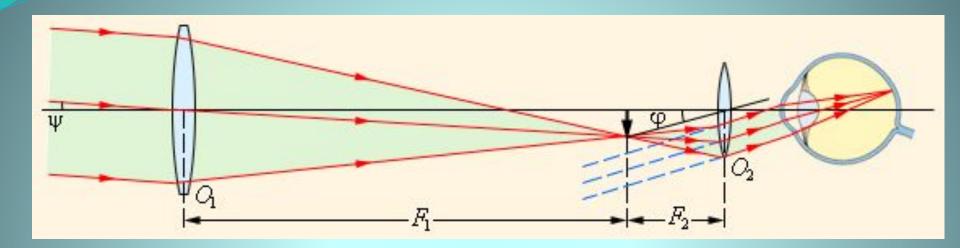
Принцип действия трубы Кеплера очень прост: объектив даёт изображение удалённого объекта в своей фокальной плоскости, а затем это изображение рассматривается в окуляр как в лупу.

Таким образом, задняя фокальная плоскость объектива совпадает с передней фокальной плоскостью окуляра.

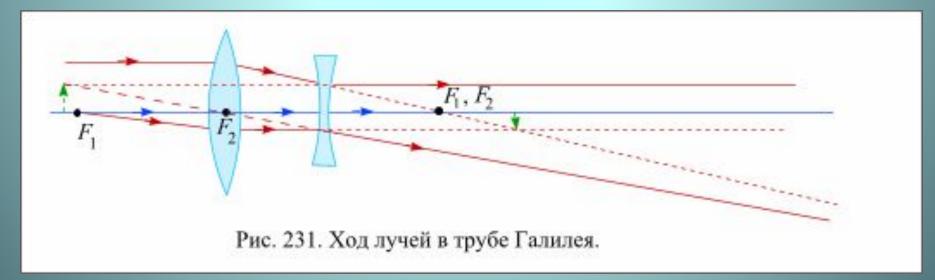
Труба Галилея:

Окуляром трубы Галилея служит рассеивающая линза; задняя фокальная плоскость объектива совпадает с задней фокальной плоскостью окуляра.

Ход лучей в трубе Кеплера:



Ход лучей в трубе Галилея:



Список использованной литературы

- 1. Сивухин Л.В. Общий курс физики: Оптика. М.: Наука, 1980 г.
- 2. Ландсберг Г.С. Оптика. М.:Наука, 1976 г.
- 3. Годжаев Н.М. Оптика-М.: Высшая школа, 1977 г.
- 4. Савельев И.В. Курс физики: В 3-х т. М.: Наука, 1978 г.