

Телескоп





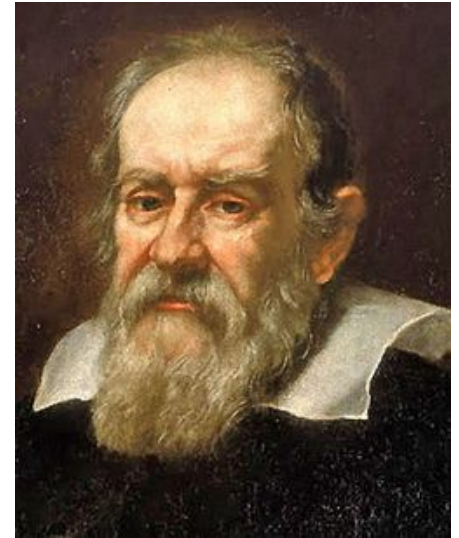
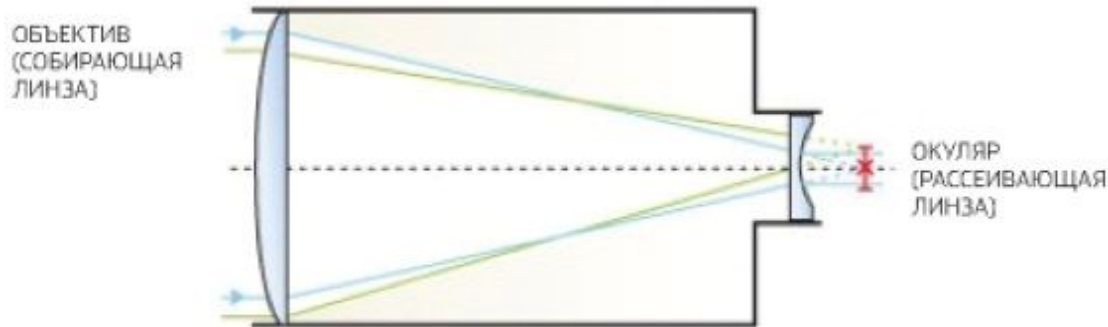
Оглавление



1. Появление телескопов.
2. Каплеровы телескопы.
3. Оптические телескопы.
4. Телескоп – рефрактор.
5. Преимущества и недостатки рефракторов.
6. Строение рефрактора.
7. Характеристики оптических телескопов.
8. Крупнейшие рефракторы.
9. Разнообразиие телескопов.
10. Список использованной литературы.

Телескоп Галилея

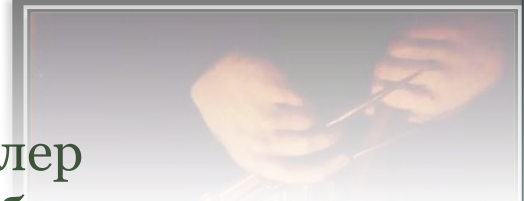
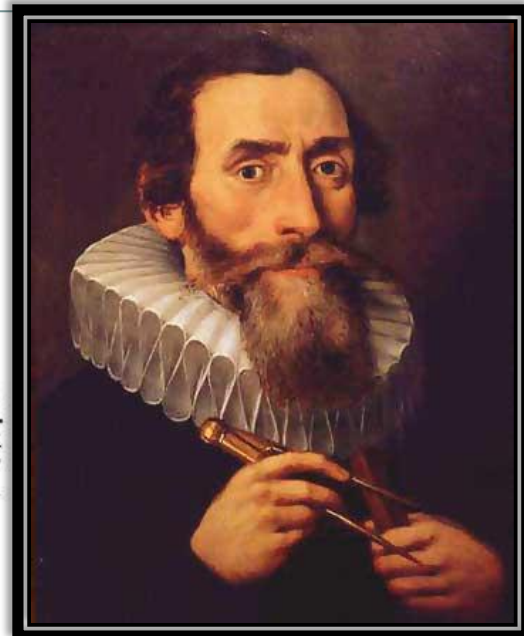
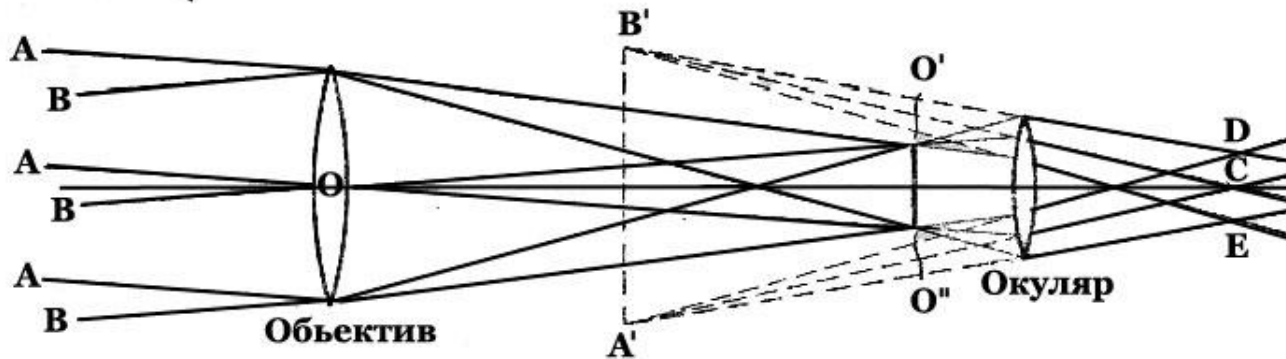
Галилей в 1609 году конструирует собственноручно первый телескоп.



Лучи, идущие от предмета, проходят через собирающую линзу и становятся сходящимися. Затем они попадают на рассеивающую линзу и становятся расходящимися. Они дают **мнимое, прямое, увеличенное** изображение предмета. С помощью своей трубы с 30-кратным увеличением Галилей сделал ряд астрономических открытий: Обнаружил горы на Луне, пятна на Солнце, открыл четыре спутника Юпитера, фазы Венеры, установил, что Млечный Путь состоит из множества звезд.

В наше время в основном применяются в театральных биноклях.

Кеплеровы телескопы



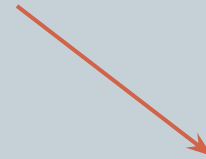
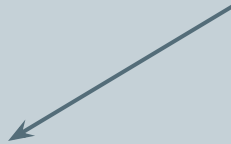
Кеплер и Декарт развили теорию оптики , и Кеплер предложил схему телескопа с перевернутым изображением , но значительно большим полем зрения и увеличением, чем у Галилея. Эта конструкция достаточно быстро вытеснила прежнюю и стала стандартом для астрономических телескопов.

Оптические телескопы



Стремясь усовершенствовать конструкцию телескопа таким образом, чтобы добиться максимально высокого качества изображения, ученые создали несколько оптических схем, использующих как линзы, так и зеркала.

По своей оптической схеме большинство телескопов делятся на:



Рефракторы
(линзовые)

Рефлекторы
(зеркальные)

катадиоптрические
(зеркально-
линзовые)

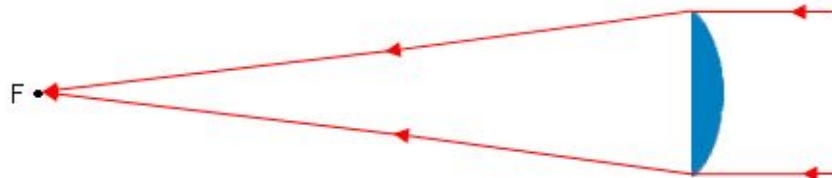
Телескоп – рефрактор (линзовый)



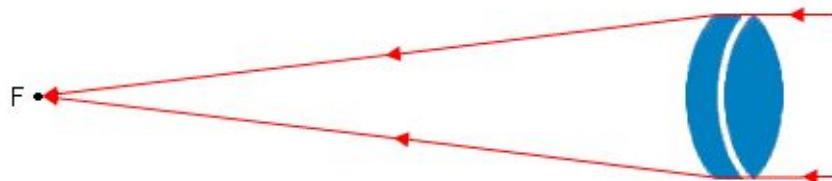
- **Телескоп-рефрактор** содержит два основных узла: линзовый объектив и окуляр. Объектив создаёт действительное уменьшенное обратное изображение бесконечно удалённого предмета в фокальной плоскости. Это изображение рассматривается в окуляр как в лупу. В силу того, что каждая отдельно взятая линза обладает различными aberrациями (ошибка или погрешность изображения в оптической системе, вызываемая отклонением луча от того направления, по которому он должен был бы идти в идеальной оптической системе.), обычно используются сложные ахроматические и апохроматические объективы. Такие объективы представляют собой выпуклые и вогнутые линзы, составленные и склеенные с тем, чтобы минимизировать aberrации.



Простейший объектив-рефрактор

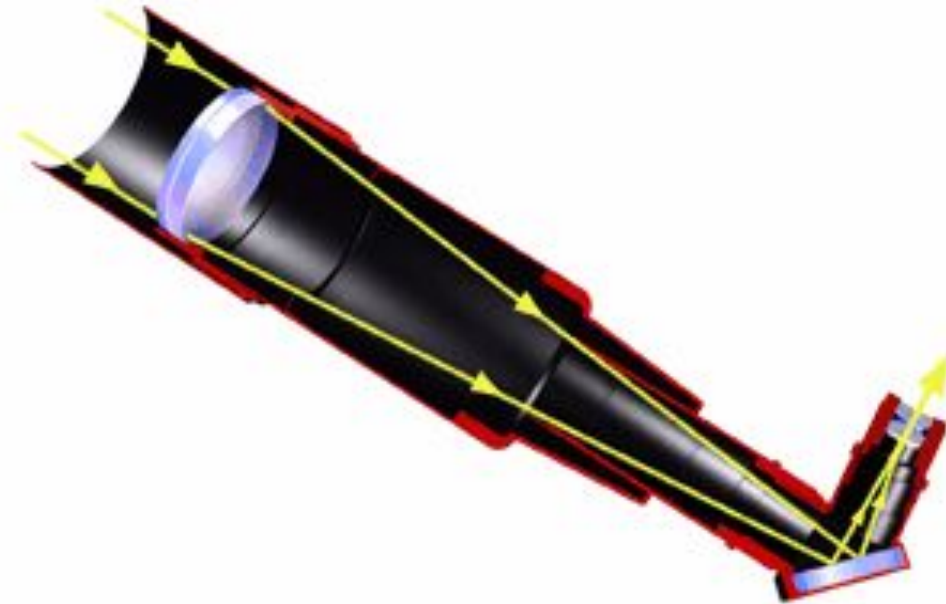


Объектив-рефрактор ахроматический



Преимущества телескопов – рефракторов:

1. Закрытая труба телескопа предотвращает проникновение внутрь трубы пыли и влаги, которые оказывают негативное воздействие на полезные свойства телескопа.
2. Просты в обслуживании и эксплуатации – положение их линз зафиксировано в заводских условиях, что избавляет пользователя от необходимости самостоятельно производить юстировку, то есть тонкую подстройку.
3. Отсутствует центральное экранирование, которое уменьшает количество поступающего света и ведет к искажению дифракционной картины.

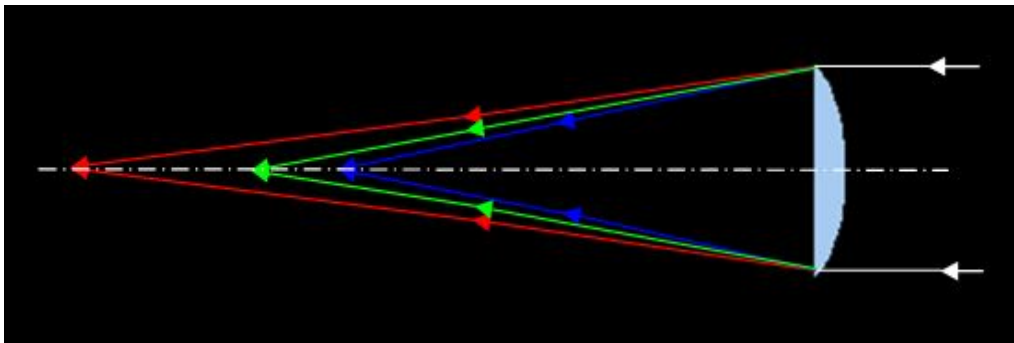


Недостатки телескопов – рефракторов:

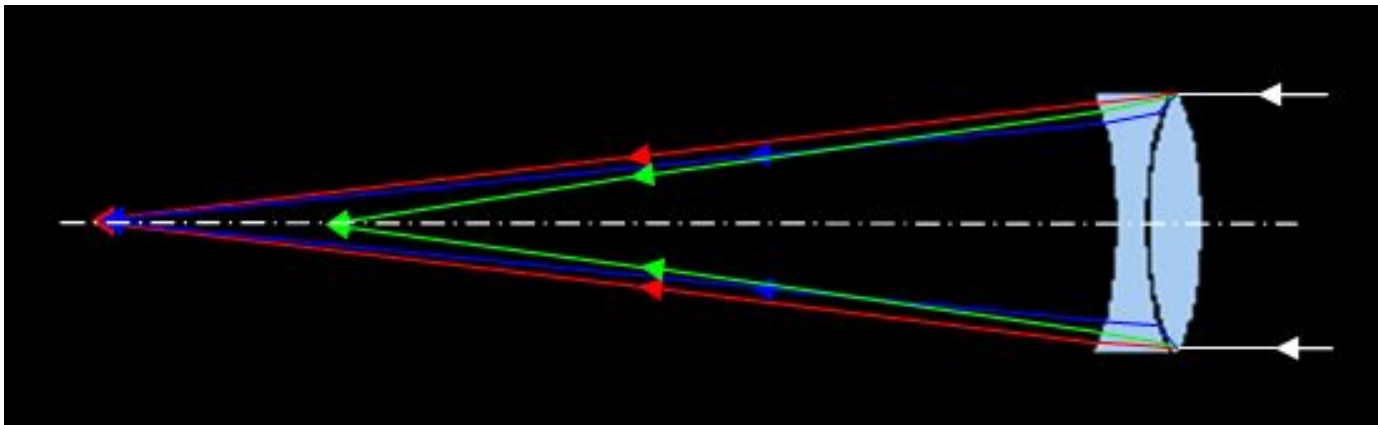
1. хроматическая аберрация.

2. ограничена апертура (*характеристика оптического прибора, описывающая его способность собирать свет и противостоять дифракционному размытию деталей изображения*)

Возникновение хроматизма связано с тем, что видимый свет состоит из волн разной длины (или из разных цветов), которые преломляются в линзе под разными углами. Поэтому фокус изображения оказывается "размазанным" вдоль оптической оси.



Сейчас в рефракторах используют **ахроматические** объективы - собирающая линза склеивается из двух сортов стекла, которые взаимно почти уничтожают хроматизм друг друга благодаря разному коэффициенту преломления лучей. Точнее максимально сближаются фокусы лучей каких-то двух цветов.



Строение Телескопа – рефрактора



Характеристики оптических телескопов



Разрешающая способность зависит от апертуры. Приблизительно определяется по формуле:

$$r = 140/D$$

(Где r – угловое разрешения, а D – диаметр объектива.)

Угловое увеличение определяется отношением:

$$Г = F/f$$

(Где F и f – фокусные расстояния объектива и окуляра.)

Максимальное оптическое увеличение телескопа:

$$Г = 2D$$

Диаметр поля зрения телескопа:

$$S = 2000/Г$$

Крупнейшие рефракторы

Самый большой рефрактор мира принадлежит *Йеркской обсерватории (США)* и имеет диаметр объектива 102 см. Более крупные рефракторы не используются. Это связано с тем, что качественные большие линзы дороги в производстве и крайне тяжелы, что ведёт к деформации и ухудшению качества изображения.





Обсерватория Ниццы



Обсерватория Берлина

Обсерватория Венского университета

Телескопы рефракторы



Разнообразие телескопов



Радиотелескопы



Космические телескопы



Телескоп - рефлектор



Список использованной литературы



- Л.Э. Генденштейн « Учебник по физике 11 класс»
- www.wikipedia.ru
- И.Б. Кибец « Физика»
- А.Н Матвеев «Оптика»

