Спектральный анализ состава атмосфер звёзд и планет

Егор Горяной

19 ноября 2022 г.

Астрономическая спектроскопия

Астрономическая спектроскопия — это раздел астрономии, использующий методы спектроскопии для измерения спектра электромагнитного излучения, в том числе и видимого, которое излучается звездами и другими небесными объектами.

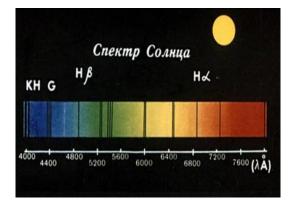


Рис.: Спектр Солнца

Спектр Солнца

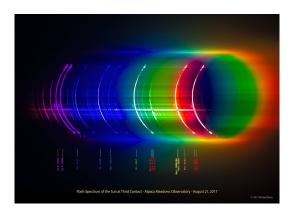


Рис.: Спектр Солнца

Виды спектра

- видимый спектр
- радио спектр
- рентгеновский спектр

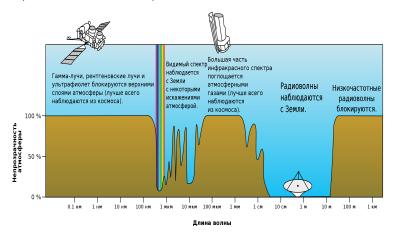


Рис.: Прозрачность атмосферы Земли



Спектрометр

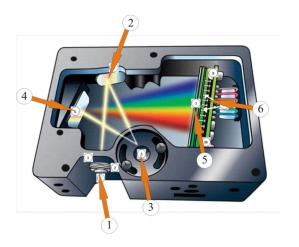


Рис.: Устройство спектрометра

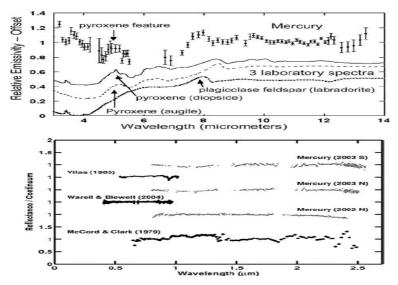


Рис.: Спектр Меркурия

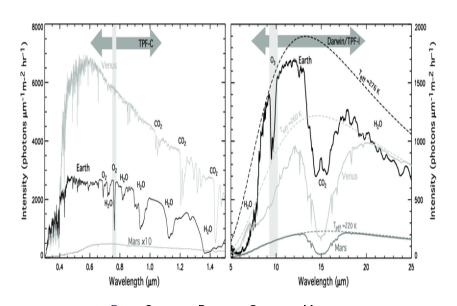


Рис.: Спектры Венеры, Земли и Марса



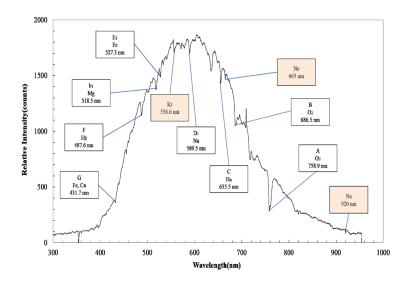


Рис.: Спектр Марса в видимом диапазоне

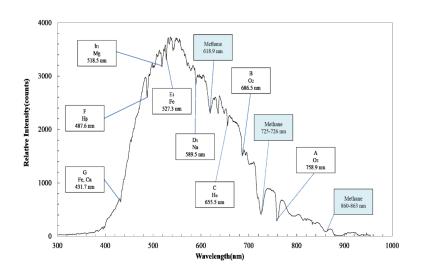


Рис.: Спектр Юпитера



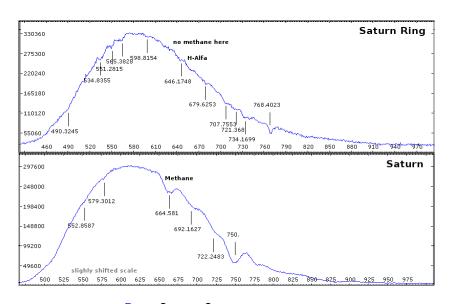


Рис.: Спектр Сатурна и его колец



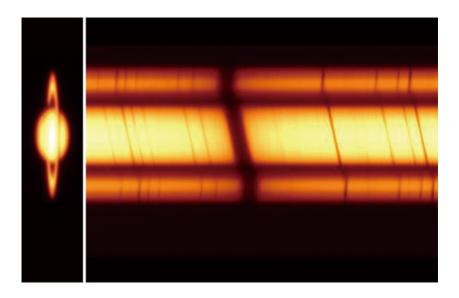


Рис.: Спектр Сатурна, полученный телескопом Субару

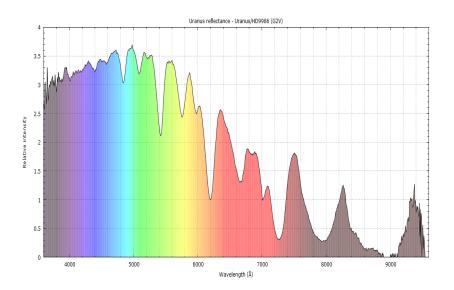


Рис.: Спектр Урана



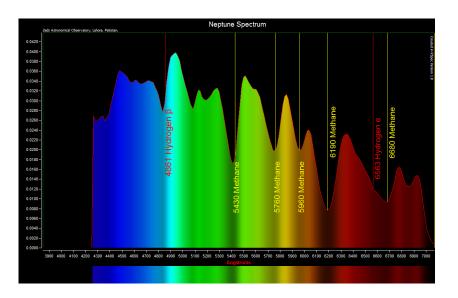


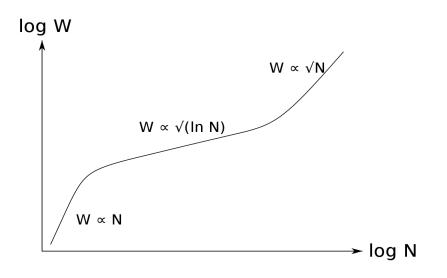
Рис.: Спектр Нептуна

Концентрация веществ

$$W = \int_{\lambda_1}^{\lambda_2} a_{\lambda} d\lambda$$

- W эквивалентная ширина линии
- $lacktriangleright a_{\lambda}=1-rac{I_{\lambda}}{I_{\lambda}^0}$ глубина линии
- lacktriangle I_{λ} интенсивность излучения на длине волны λ
- $lackbrack I_\lambda^0$ интенсивность в таком же спектре в отсутствии линии
- lacksquare $I_{\lambda}=I_{\lambda}^{0}\exp^{- au}$, где au оптическая толщина
- $ightharpoonup au \propto n$

Кривая роста



Спектр Солнца

Spectrum of Solar Radiation (Earth)

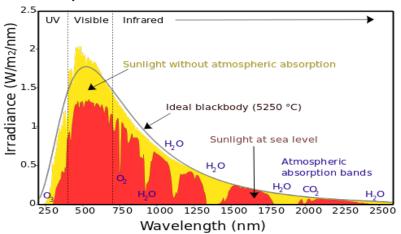


Рис.: Спектр излучения Солнца



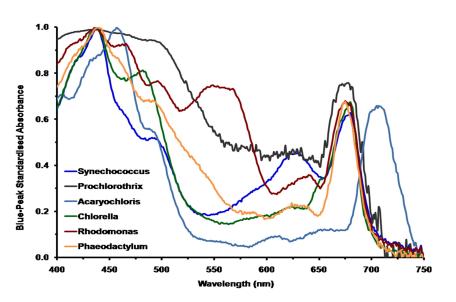


Рис.: Спектр оксигенных бактерий на Проксима Центавре в

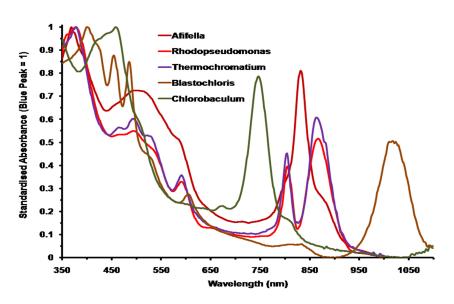


Рис.: Спектр аноксигенных бактерий на Проксима Центавре b

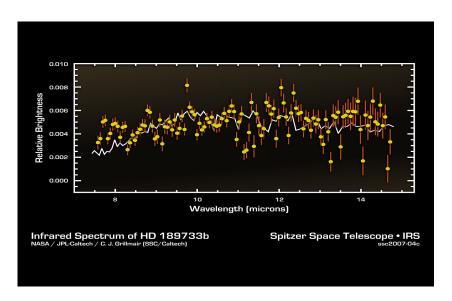


Рис.: Спектр экзопланеты HD189733b в инфракрасном диапазоне

