

- Спектры большинства звезд представляют собой спектры поглощения: на фоне непрерывного спектра видны темные линии. Проанализировав их, астрономы пришли к выводу, что химический состав звезд примерно одинаков, различия связаны с температурой.
- У звезд класса O-A присутствуют интенсивные линии водорода.
- Значит, это горячие звезды (30000-10000°С).
- У звезд класса G-M характерными линиями являются полосы оксидов металлов. Такая особенность говорит о том, что это холодные звезды (6000-3000°С).
- Горячие звезды кажутся голубовато-белыми, а холодные имеют красноватый оттенок.

