

ТЕМПЕРАТУРЫ ЗВЕЗД ТИПА ВОЛЬФ-РАЙЕ*

В недавней работе Билс [1] опубликовал контур эмиссионной линии ионизованного гелия 4686 в спектре звезды Вольф-Райе *HD* 192163. Мы можем полагать, что механизм возбуждения эмиссионных линий в спектрах звезд Вольф-Райе тождественен с механизмом возбуждения линий в спектрах планетарных туманностей. На основании теории Занстра температуру звезды мы можем получить из отношения:

$$\frac{\text{полная интенсивность линии}}{\text{интенсивность 1A непрерывного спектра}}$$

Согласно контуру линии 4686, это отношение для рассматриваемой звезды приблизительно равно 200. Пренебрегая присутствием других линий ионизованного гелия, мы из табл. 7 работы Занстра [2] находим, как нижний предел, температуру $T = 65\,000^\circ$. Для многих звезд Вольф-Райе интенсивность линии 4686 гораздо больше и, следовательно, мы можем ожидать даже более высокие значения поверхностной температуры.

Пулково, Обсерватория,
Чухряевка, 7 апреля

Л И Т Е Р А Т У Р А

1. MN, **92**, 196, 1932.
2. Publ. DAO. Victoria, **4**, 240, 1931.

Примечание. В этой заметке метод Занстра, приложенный им для случая планетарных туманностей, впервые применен к определению температур звезд типа Вольф-Райе. В дальнейшем этот метод стал применяться к определению температур звезд разных типов с яркими линиями в спектрах (звезды Вольф-Райе, Ве, Новые и др.)

* Temperatures of the Wolf-Rayet Stars. Nature, **129**, 725, 1932.