

Для определения эффективной температуры звёзд используют закон Стефана–Больцмана, согласно которому $P = \sigma ST^4 \frac{\text{Вт}}{\text{м}^2 \cdot \text{К}^4}$, где P — мощность излучения звезды (в ваттах), $\sigma = 5,7 \cdot 10^{-8}$ — постоянная, S — площадь поверхности звезды (в квадратных метрах), а T — температура (в кельвинах). Известно, что площадь поверхности некоторой звезды равна $\frac{1}{64} \cdot 10^{20} \text{ м}^2$, а мощность её излучения равна $2,28 \cdot 10^{25}$ Вт. Найдите температуру этой звезды в кельвинах.