



# СОЛНЕЧНАЯ КОРОНА

Авторы: И. С. Ким

---

СОЛНЕЧНАЯ КОРОНА, верхняя, наиболее горячая и разреженная часть атмосферы Солнца, простирающаяся от солнечного [лимба](#) до [гелиопаузы](#). Состоит из электронов и ионов. Излучение С. к. представлено непрерывным спектром, обусловленным рассеянием излучения фотосферы Солнца свободными электронами, и отд. линиями излучения, соответствующими разл. ионам. Магнитные поля и электрич. токи С. к. определяют её тонкую структуру ([корональные петли](#), [корональные дыры](#), [корональные выбросы массы](#) и др.). Темп-ра разных структур С. к. различна:  $(1-2) \cdot 10^6$  К – у свободных электронов,  $(0,05-15) \cdot 10^6$  К – у ионной составляющей. В видимом диапазоне С. к. можно наблюдать визуально во время полных солнечных затмений. С 1930 наблюдения С. к. проводят также вне затмений с помощью [коронографов](#), с 1946 – радио- и ракетными методами, с 1970-х гг. – с использованием КА. Корпускулярные потоки, рентгеновское и УФ-излучение С. к. определяют т. н. космич. погоду.