

транство. Ние знаемъ, слѣдователно, и отъ какви съставни елементи се състои слънчевата маса. Това става чрѣзъ тѣй наречения *спектраленъ анализъ*. За да разберемъ, какъ става това, нека си спомнимъ, какво става, като минатъ слънчеви лжчи прѣзъ призматично стъкло: ние ще видимъ, че лжчитъ се разлагатъ на една тѣсна ивица, съставена отъ различни бои. Тази шарена ивица се назава *спектръ*, и боите въ нея сѫ наредени така: червена, портокалена, желта зелена, ясносиня, тѣмносиня и морава. Сѫщитъ тия бои и въ сѫщия този редъ можемъ да наблюдаваме и небесната джга. При по- внимателно изслѣдане на тази спектрална ивица е намѣreno, че на различни мяста по нея има нѣколко много тѣмни линии.

(Продължение слѣдва).

Д-ръ Ат. Димитровъ.

