

чева корона. Тя е висока до 4 милиона километра. Значи, тръбва да приемемъ, че цълото Слънце, заедно съ сръдищната си част от горящи газове и сътази



Слънчево затъмнение, презъ време на което
се вижда короната на Слънцето.

ръдка газова атмосфера, има размъри въ диаметъръ до 9—10 милиона километри.

Но това не е всичкото Слънце. Въ безлунните нощи, особено въ по-южните места на Земята и при екватора, се вижда на небосклона, преди изгръвъ или следъ залъзъ слънце, една висока мъглявина, като свътъл конусъ. Това явление се нарича зодиакална свътлина. Смѣта се, че тя принадлежи на самото Слънце и не е нищо друго, освенъ една съвсемъ ръдка газова мъглявина, която е най-външната частъ или обвивка на Слънцето. Формата ѝ може да се нарече лещовидна. Слънцето се намира въ сръдата ѝ и преди неговото изгръване или следъ залъзването му, когато силните лъчи сѫ скрити задъ небосклона, ние виждаме едната половина отъ тази продълговата мъг-