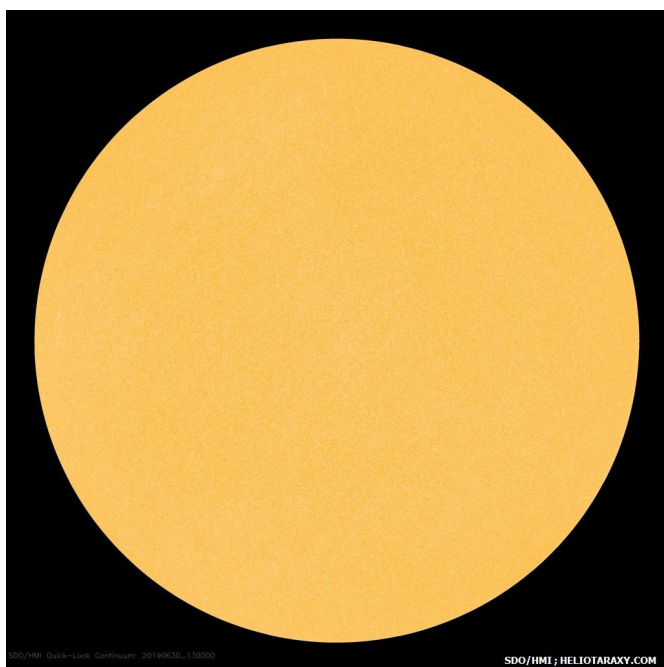


30 юни 2019г/19ч30мин: Спокойно "космическо време"

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Средното ниво на слънчевия рентгенов поток е около A7. През последните 24 часа не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока към Земята.

На слънчевия диск не се виждат петна. Няма потенциални източници за изригвания от средния мощностен клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 30 юни 2019г (SDO/HMI)

Боулдърското число е 0 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес следобяд е 0 (по данни от 30 наблюдения). Волфовото число е 0 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 68.

Слънчевата активност днес, утре и на 02 юли ще бъде много ниска. Вероятността за изригвания от средния мощностен клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции е около и под 1% за всеки един от трите дни (30 юни, 01 и 02 юли). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 02 юли ще бъде между 65 и 70.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През последните 24 часа скоростта на слънчевия вятър беше в диапазона 300–340 км/с. В момента тя е приблизително 335 км/с. Колебанията на вертикалната компонента (V_z) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха в диапазона между -4nT и $+6\text{nT}$. В момента V_z е равна приблизително на -1.5nT .

Днес, утре и на 02 юли обстановката в близкото до Земята междупланетно пространство ще бъде спокойна. Съответно и геомагнитната обстановка също ще бъде спокойна.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше спокойна.

Потокът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10\text{MeV}$; СЕЧ) на геостационарна орбита беше близо до обичайния фон.

Геомагнитната обстановка днес, утре и на 02 юли ще бъде спокойна. Вероятността за геомагнитни смущения ($K=4$) на средни ширини е по 5% на ден. Вероятността за слаба геомагнитна буря ($K=5$) на средни ширини е около и под 1%.

В рамките на 3-дневната прогноза (30 юни – 02 юли) потокът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10\text{MeV}$; СЕЧ) на геостационарна орбита ще бъде близък до обичайния фон. Вероятността за протонна слънчева (СЕЧ) ерупция и оттам за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOTA@AXU.COM – ЦССЗМ Ст.Загора
2018-06-30/19ч30мин (UT = 16h30min)