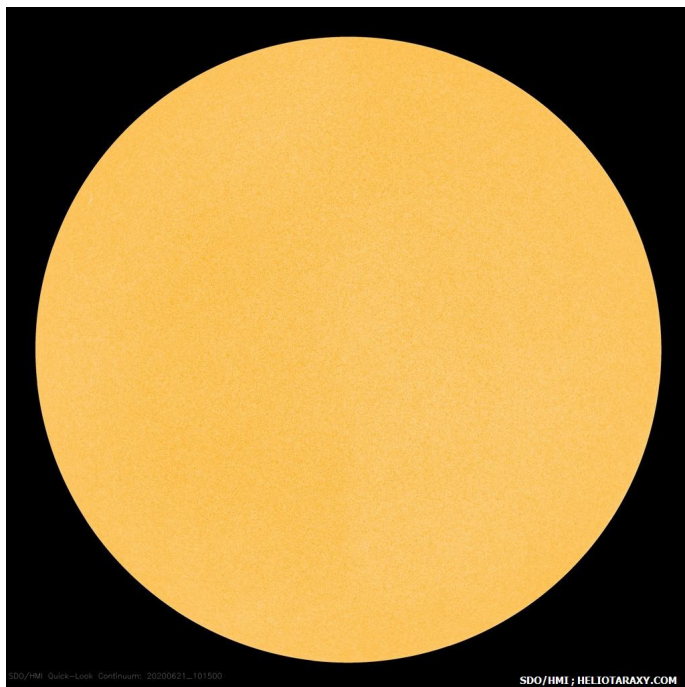


21 юни 2020г/14ч30мин: Спокойно космическо време в рамките на 3-дневната прогноза (21-23 юни)

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Слънчевият рентгенов поток е под нивото A1 (по данни от спътника GOES-16). Не са регистрирани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на 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 21 юни 2020г (SDO/HMI)

Боулдърското число е 0 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес около обяд е 0 (по данни от 23 наблюдения). Волфовото число е 0 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 69.

Слънчевата активност днес, утре и на 23 юни 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%. Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 23 юни ще бъде около 70.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През последните 24 часа скоростта на слънчевия вятър беше в диапазона 300-340 км/с. В момента тя е приблизително 310 км/с. Вертикалната компонента (Vz) на междупланетното магнитно поле (ММП) беше в диапазона между -2nT и +5nT. В момента Vz е равна приблизително на +2.5nT.

Днес, утре и на 23 юни в близкото до Земята междупланетно пространство обстановката ще бъде спокойна. По тази причина и геомагнитната обстановка ще бъде спокойна.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През последните 24 часа 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 23 юни ще е спокойна. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини ($K=4$) за днес, за утре и за 23 юни е по 5% на ден. Вероятността за слаба геомагнитна буря на средни ширини ($K=5$) за днес, за утре и за 23 юни е около и под 1%.

В рамките на 3-дневната прогноза (21-23 юни) 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.

HELIOТА@АХУ.СОМ - ЦССЗМ Ст.Загора
2020-06-21/14ч30мин (UT = 11h30min)