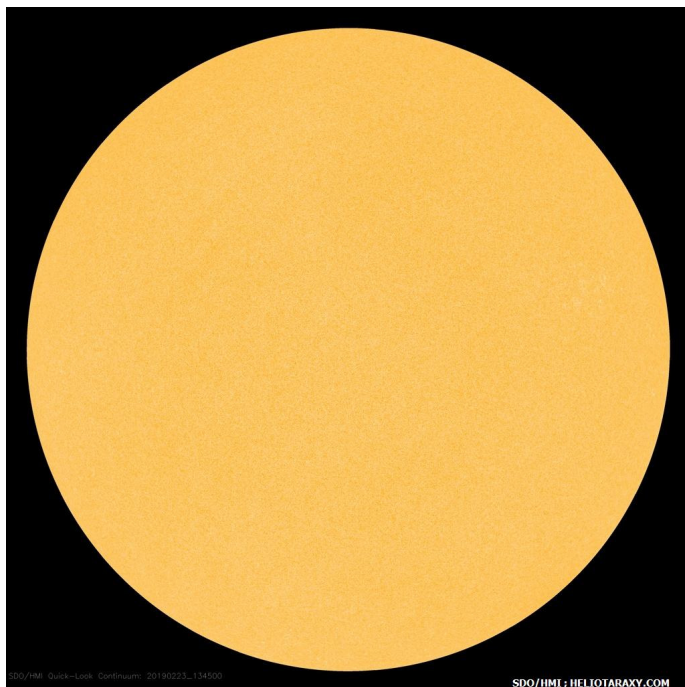


23 февруари 2019г/19ч30мин: Спокойно "космическо време"

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Средното ниво на рентгеновия поток е под A1.0. Не са наблюдавани изхвърляния на коронана маса (СМЕ) по посока на Земята.

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



Слънчевият диск на 23 февруари 2019г (SDO)

Боулдърското число е 0 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес около обяд е 0 (по данни от 27 наблюдения). Волфовото число е 0. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 70.

Днес, утре и на 25 февруари слънчевата активност ще бъде много ниска. Вероятността за изригвания от средния 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 (23, 24 и 25 февруари). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 25 февруари ще бъде около 70.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През последните 24 часа скоростта на слънчевия вятър беше между 350 км/с и 450 км/с. В момента тя е около 445 км/с. Колебанията на вертикалната компонента (Vz) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха между -3nT и +3nT. В момента Vz е равна приблизително на -1.5nT.

Днес, утре и на 25 февруари обстановката в близкото до Земята междупланетно пространство ще бъде спокойна. Ето защо и геомагнитната обстановка ще е 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 в рамките на 3-дневната прогноза (23-25 февруари) ще е спокойна. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини ($K=4$) за днес е 10%, а за утре и за 25 февруари е по 10% на ден. Вероятността за слаба геомагнитна буря ($K=5$) на средни ширини за днес, за утре и за 25 февруари е около и под 1%.

В рамките на 3-дневната прогноза (23 - 25 февруари) 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
2018-02-23/19ч30мин (UT = 17h30min)