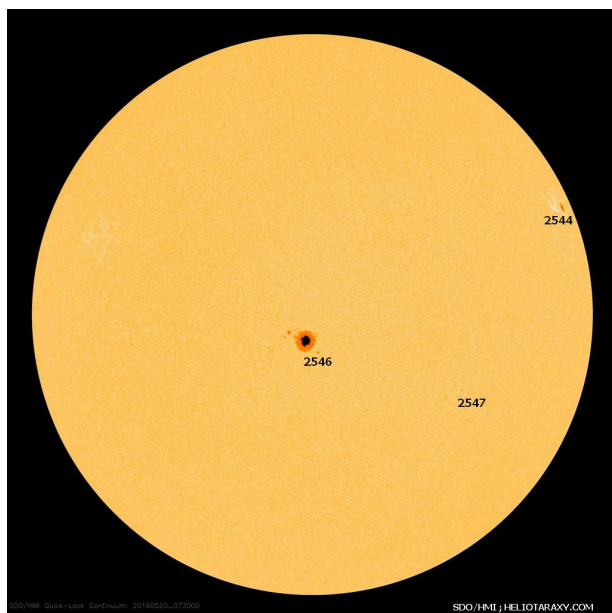


20 май 2016г/12ч30мин: Геомагнитната буря закъснява с около едно денонощие

СЛЪНЧЕНА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през изминалото денонощие беше много ниска. Всички колебания на слънчевия рентгенов поток бяха в рамките на В-диапазона. Неговото средно ниво е около В2.0. През последните 24 часа не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

На слънчевия диск се виждат 3 групи петна. По площ преобладават петната в южното полукълбо. Вече залязващата на запад група петна 2544 е в северното полукълбо. На юг от екватора са групите 2546 и 2547. Няма потенциални източници за средни или големи изригвания от класове М и Х, нито за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 20 май 2016г (SDO)

Боулдърското число е 38 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес по обяд е 48 (по данни от 12 наблюдения). Волфовото число е около 25. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 100.

Слънчевата активност днес, утре и на 23 май ще бъде между много ниска и ниска. Вероятността за изригване от средния мощностен клас М, за голямо изригване от клас Х, както и за протонна (СЕЧ) ерупция е пренебрежима за всеки един от трите дни (21, 22 и 23 май). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 22 май ще е около 100.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През изминалото денонощие скоростта на слънчевия вятър беше в диапазона 400–480 км/с и през последните часове бавно нараства. В момента тя е приблизително 480 км/с. Вертикалната компонента (Vz)

на междупланетното магнитно поле (ММП) се променяше непрекъснато в диапазона между $-6nT$ и $+7nT$. По обща продължителност преобладаваха положителните стойности, т.е. V_z беше ориентирана предимно на север. В момента V_z е приблизително $+3nT$.

Днес се очаква Земята да попадне в зоната на действие на дългоживуща слънчева магнитно активна област (CIR), а след това и в сектор с по-висока скорост на слънчевия вятър, чийто първичен източник е приекваториалния край на слънчевата коронална дупка CN80. (Това всъщност се очакваше още за вчера, но както се вижда, прогнозата закъснява. Това най-вероятно се дължи на промените във формата и структурата на короналната дупка и свързания с това сектор с висока скорост на слънчевия вятър.) Скоростта на слънчевия вятър ще достигне до около 600/с. Утре тя постепенно ще започне да спада и на третия ден (22 май) ще е около 450 км/с. Ето защо днес и утре ще има условия за слаба планетарна геомагнитна буря ($K_p=5; G1$) **(***!!!***)**, а не е изключена и средна или мощна планетарна буря ($K_p=6$ или 7) **(***!!!***)**. На 22 май все още ще има слаба геомагнитна активност, но с тенденция към постепенното ѝ стихване.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше спокойна в среднопланетарен мащаб. Геомагнитни смущения (суббури) бяха регистрирани над отделни райони на Земята. Над България геомагнитната обстановка беше спокойна.

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

Геомагнитната обстановка днес ще бъде между спокойна и слаба планетарна геомагнитна буря ($K_p=5; G1$) **(***!!!***)**, а утре и на 22 май – между спокойна и активна. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини за днес и утре е по 35% на ден, а за 22 май е 30%. Вероятността за слаба геомагнитна буря на средни ширини ($K=5$) за днес е 25%, за утре е 15%, а за 22 май тя е 10%. Вероятността за средна или мощна геомагнитна буря на средни ширини ($K=6$ или 7) за днес и утре е по 5% на ден, а за 22 май е пренебрежима.

В рамките на 3-дневната прогноза (20 – 22 май) потокът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10MeV$; СЕЧ) ще бъде предимно близък до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е много малка.

HELIOТА@АХУ.COM – ЦССЗМ Ст. Загора
2016-05-20/12ч30мин (UT=09ч30мин)