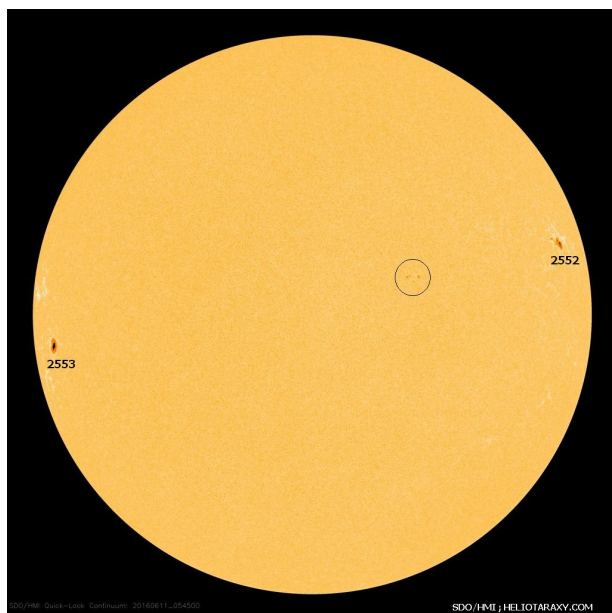


11 юни 2016г/12ч15мин: Почти спокойни слънчеви петна и смутена геомагнитна обстановка

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през изминалото денонощие беше много ниска. Имаше няколко суб- изригвания от мощностен клас В. Техен източник беше областта 2552. "Базисното" ниво на слънчевия рентгенов поток е около В2.0. Не са регистрирани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

На слънчевия диск се виждат две регистрирани и една нова групи петна. В северното полукълбо е групата 2552, както и новата група петна, разположена по на югоизток. Последната се е оформила днес призори и до момента все няма официален номер. На юг от екватора е регистрираното вчера единично петно 2553. Общите площи на петната в северното и южното полукълбо към този момент изглеждат приблизително равни. Слаба нестабилност проявява областта 2552. Магнитният ѝ клас е "бета-делта". Счита се, че 2552 има слаб потенциал за изригване от средния мощностен клас М. Няма потенциални източници за големи изригвания от клас Х, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 11 юни 2016г (SDO)

Боулдърското число е 28 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс тази сутрин е 50 (по данни от 5 наблюдения). Волфовото число е около 35-36. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 85.

Слънчевата активност днес, утре и на 13 юни ще бъде между много ниска и ниска. Вероятността за изригвания от средния мощностен клас М е по 5% на ден. Вероятността за голямо изригване от клас Х, както и за протонна (СЕЧ) ерупция е пренебрежима или много малка за всеки един от трите дни (11, 12 и 13 юни). Слънчевият радиоиндекс F10.7

утре и на 13 юни ще е около 90.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Снощи до около 22ч българско време скоростта на слънчевия вятър беше почти постоянна около стойността 350 км/с. След това тя започна плавно да нараства достигайки тази сутрин до 500–520 км/с. В момента скоростта на слънчевия вятър е приблизително 510 км/с. Вертикалната компонента (B_z) на междупланетното магнитно поле (ММП) се колебаеше в сравнително тесен диапазон (между $-5nT$ и $+2nT$) снощи до 22–23ч българско време. След това тя рязко се обърна на юг, достигайки максимална отрицателна стойност от $-10nT$. Впоследствие амплитудата на колебанията на B_z отново спадна и се установи в диапазона между $-5nT$ и $+5nT$. В момента B_z е приблизително равна на $-1.0nT$. Причината за тези явления е пресичането от Земята на секторна граница на ММП вчера привечер (или вечерта), след което тя попадна в зоната на действие на слънчевата коронална дупка СН84. Активизираната обстановка в близкото до Земята междупланетно пространство създаде условия за планетарно геомагнитно смущение ($K_p=4$) снощи между 21ч и 24ч българско време.

Под влияние на вече действащия СН HSS-ефект, чийто източник е слънчевата коронална дупка СН84 днес и утре скоростта на слънчевия вятър ще бъде завишена. Тя ще достига на моменти до около 550 км/с. Излизането на Земята от тази зона ще започне на 13 юни. Тази обстановка ще поддържа условия за значителна геомагнитна активност днес и утре. Днес е възможна и слаба планетарна геомагнитна буря ($K_p=5$; G_1) **(***!!!***)**. Геомагнитната обстановка на 13 юни ще бъде значително по-спокойна.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше смутена. Планетарно геомагнитно смущение ($K_p=4$) имаше снощи между 21ч и 24ч българско време. 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 е между смутена и слаба планетарна геомагнитна буря ($K_p=5$; G_1) **(***!!!***)**, утре – между спокойна и активна, а на 13 юни тя ще е между спокойна и смутена. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини за днес е 35%, за утре е 25%, а за 13 юни тя е 15%. Вероятността за слаба геомагнитна буря на средни ширини ($K=5$) за днес е 20%, за утре е 10%, а за 13 юни тя е 5%.

В рамките на 3-дневната прогноза (11– 13 юни) потокът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10MeV$; СЕЧ) ще бъде близък до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е много малка.

HELIOТА@АХУ.COM – ЦССЗМ Ст.Загора
2016-06-11/12ч15мин (UT=09ч15мин)