

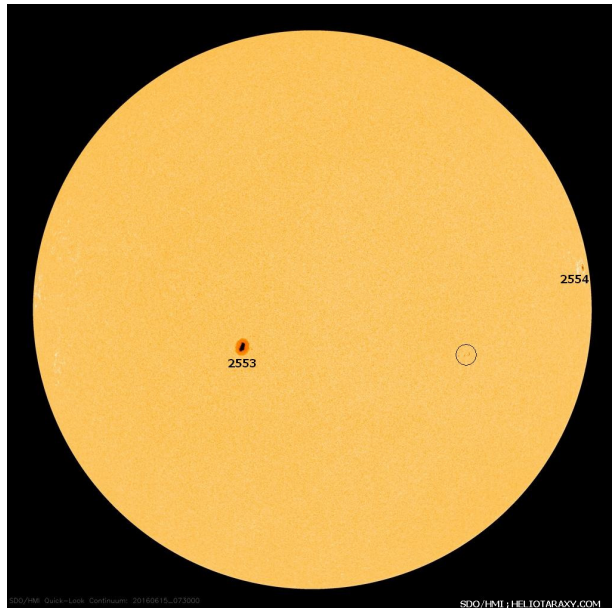
15 май 2016г/12ч30мин: Скоростта на слънчевия вятър надхвърли 600 км/с. Планетарна геомагнитна буря със средна мощност (Kp=6; G2)

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през изминалото денонощие беше много ниска. Имаше няколко суб-изригвания от клас В. Средното ниво на слънчевия рентгенов поток през последните няколко часа е около В1.5.

Вчера около 16ч30мин българско време е наблюдавано изхвърляне на коронална маса (СМЕ) североизточно, но в непосредствена близост до областта 2553. Почти е сигурно, че изхвърленият плазмен облак ще подмине Земята.

На слънчевия диск се виждат 2 регистрирани и една нерегистрирана групи петна. В северното полукълбо е залязващата на запад група 2554. На юг от екватора са единичното петно 2553 + един малък център на петнообразуване, разположен малко по на запад. Въпреки, че се вижда вече близо в продължение на два дни тази област все още не е получила официален номер. Вероятната причина за това е, може би, неустойчивост на нейната видимост. (Ако една група петна не се наблюдава непрекъснато в продължение минимум на 12 часа тя не получава номер.) По обща площ преобладават петната в южното полукълбо. Няма потенциални източници за изригвания със средна или голяма мощност (класове М и Х), както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 15 юни 2016г (SDO)

Боулдърското число е 26 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс тази сутрин е 41 (по данни от 17 наблюдения). Волфовото число е около 25-26. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 88.

Слънчевата активност днес, утре и на 17 юни ще бъде между много

ниска и ниска. Вероятността за изригване от средния мощностен клас M, за голямо изригване от клас X, както и за протонна (СЕЧ) ерупция е пренебрежима за всеки един от трите дни (15, 16 и 17 юни). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 17 юни ще е около 90.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Под влияние на слънчевата приекваториална коронална дупка CN85, която е с положителна полярност, скоростта на слънчевия вятър отново нарастна. От около 400 км/с вчера по обяд късно снощи тя достигна и надхвърли 640–650 км/с. В момента тя е приблизително 630 км/с. Вертикалната компонента (Vz) на междупланетното магнитно поле (ММП) се колебаеше в широк диапазон между -15nT и +5nT. Максималната отрицателна стойност от -15nT беше достигната снощи около 23ч българско време. В момента Vz е приблизително равна на 0. Силно дестабилизираната обстановка в близкото до Земята междупланетно пространство създаде условия за значителна геомагнитна активност, включително и за планетарна геомагнитна буря със средна мощност (Kp=6; G2) **(***!!!***)**.

Днес скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята ще остане висока, но с тенденция към спадане. Последната ще се запази и утре, а на 17 юни отново ще започне слабо дестабилизиране на обстановката, тъй като Земята отново ще попадне в зоната на влияние на приекваториална слънчева коронална дупка (пространствено свързана с CN85) в геоэффективна позиция. Във връзка с това днес ще се запазят условията за значителна геомагнитна активност, докато утре и на 17 юни могат да се очакват предимно местни геомагнитни смущения над отделни райони на Земята. Планетарно геомагнитно смущение (особено на 17 юни) обаче също не бива да се изключва.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше активна, включително до ниво на планетарна геомагнитна буря със средна мощност (Kp=6; G2) **(***!!!***)**. Среднопланетарният 3-часов Kp-индекс достигна бал 6 (средна планетарна буря) снощи между 21ч и 24ч българско време. След 3-часов интервал, през който Kp беше равен на 4 (планетарно смущение) той нарастна отново на 5 (слаба буря) при зори между 03ч и 06ч. Над България геомагнитната обстановка остана спокойна.

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

Геомагнитната обстановка утре и на 17 юни ще е между спокойна и смутена (или) активна. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини за утре и за 17 юни е по 25% на ден. Вероятността за слаби геомагнитни бури на средни ширини (K=5) е по 5% за утре и 10% за 17 юни.

В рамките на 3-дневната прогноза (15–17 юни) потокът на слънчевите протони с висока енергия (E=>10MeV; СЕЧ) ще бъде близък до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е много малка.

HELIOTA@AXY.COM - ЦССЗМ Ст.Загора
2016-06-15/12ч30мин (УТ=11ч15мин)