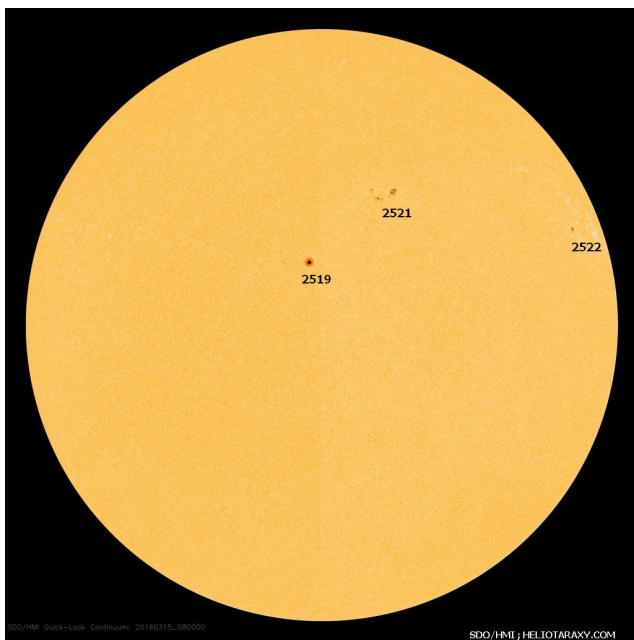


15 март 2016г/12ч45мин: Планетарна геомагнитна буря (Kp=5;G1).
Геомагнитната обстановка се успокоява на 17 март

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през изминалото денонощие беше много ниска. Имаше няколко "суб-изригвания" от мощностен клас В. Средното ниво на слънчевия рентгенов поток през последните часове е между В2.0 и В3.0 като тенденцията е към плавно нарастване. Вчера следобяд близо до югозападния край на слънчевия диск върху изображенията от ултравиолетовата камера АІА на борда на спътника SDO при дължина на вълната $\lambda=304\text{A}$ бе регистрирано избухване на протуберанс, но не беше забелязано някакво значително изхвърляне на коронална маса (СМЕ). Други изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята също не са наблюдавани.

На слънчевия диск има 3 групи петна (2519, 2521 и новорегистрираната (2522)). Всички групи петна са в северното полукълбо. Няма потенциални източници за изригвания със средна или голяма мощност (класове М и Х).



Слънчевият диск на 15 март 2016г (SDO)

Боулдърското число е 57 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс тази сутрин е 50 (по данни от 13 наблюдения). Волфовото число е около 45-47. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 93.

Слънчевата активност днес, утре и на 17 март 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 (15, 16 и 17 март). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 17 март ще бъде около 90.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Вчера привечер, приблизително към 18 часа българско време Земята навлезе в зоната с повишена скорост на слънчевия вятър, чийто източник е силно изтеглен към екватора "език" на южната слънчева полярна коронална дупка. Същият е обозначен като CН64. В резултат на това скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята започна да расте и от 370 км/с вчера привечер достигна до близо 600 км/с около полунощ (СН HSS-ефект). През последните 12 часа скоростта на слънчевия вятър се задържа почти постоянна на около 550 км/с.

Вертикалната компонента (B_z) на междупланетното магнитно поле (ММП) беше близо до нулата до 19ч българско време. След това нейните колебания нарастнаха и приблизително между 21ч и 24ч българско време за кратко B_z беше около и малко под -15nT . За много щракто време B_z достигна дори до -20nT . Тази активна обстановка в близкото до Земята междупланетно пространство "докара" и значителна геомагнитна активност, включително и слаба планетарна геомагнитна буря ($K_p=5; G_1$) **(***!!!***)**.

Днес и утре скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята ще остане доста висока – до 550–600 км/с. Поради това условията за значителна геомагнитна активност ще се запазят. На 17 март Земята постепенно ще излезе от зоната на действие на короналната дупка CН64. Геомагнитната активност ще започне да спада.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше активна, включително до слаба планетарна геомагнитна буря ($K_p=5; G_1$) **(***!!!***)** снощи между 23ч и 02ч българско време. Тогава планетарният K_p -индекс достигна бал 5. По същото време над България беше регистрирана слаба местна буря (за станция Панагюрище $K=4$). През по-късната част на нощта планетарната буря премина в геомагнитно смущение ($K_p=4$). През следващите часове очакваме съобщения за наблюдавана аврорална активност над полярните и субполярни райони на Земята.

Потоъкът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10\text{MeV}$; СЕЧ) на геостационарна беше близо до обичайния фон.

Днес и утре геомагнитната обстановка ще е между смутена и слаба планетарна геомагнитна буря ($K_p=5; G_1$) **(***!!!***)**, а на 17 март тя ще е между спокойна и активна. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини е по 35% на ден за утре и за 17 март. Вероятността за слаба геомагнитна буря на средни ширини ($K=5$) е 30% за утре и 15% за 17 март. Вероятността за геомагнитна буря със средна мощност на средни ширини ($K=6$) за днес е 10%, за утре тя е 15%, а за 17 март е 5%.

В рамките на 3-дневната прогноза (15 – 17 март) потоъкът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10\text{MeV}$; СЕЧ) на геостационарна орбита ще бъде близо до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOTA@AXY.COM - ЦССЗМ Ст.Загора
2016-03-15/12ч45мин (УТ=10ч45мин)