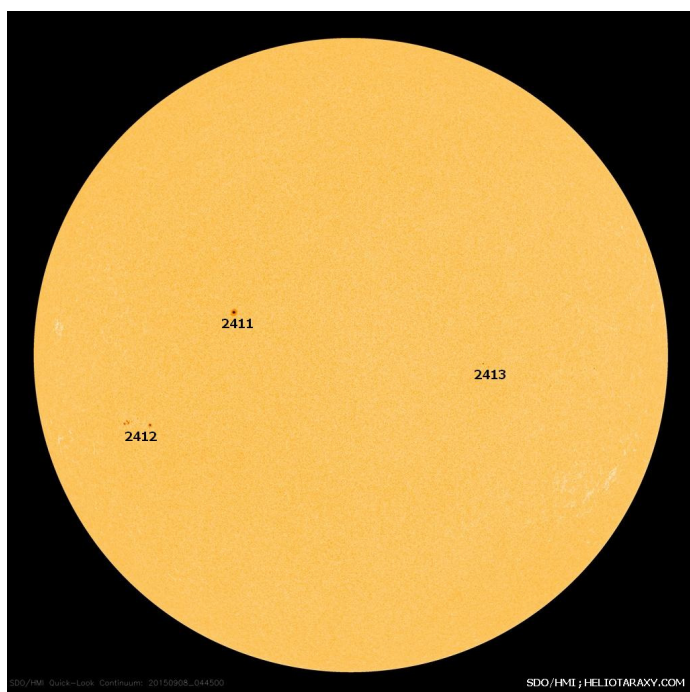


8 септември 2015г/10ч15мин: Слънчевият рентгенов поток слезе в А-диапазона. Продължителна планетарна геомагнитна буря със средна мощност (Kp=6; бал G2)

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през изминалото денонощие беше много ниска. Слънчевият рентгенов поток слезе за пръв път за последните 3 години в А-диапазона и беше между нивата А8.0 и В1.0. Вчера около обяд близо до северозападния край на слънчевия диск е регистрирано избухване на голям протуберанс, съпроводено с изхвърляне на коронална маса (СМЕ). Движението на плазмения облак в момента се анализира за да се установи дали той ще "закачи" земната магнитосфера.

На слънчевия диск има 3 групи петна. Площите на петната в северното и южното полукълбо изглеждат приблизително равни. На север от екватора са групите петна 2411 и регистрираната вчера 2413. В южното полукълбо е групата 2412. Няма потенциални източници за изригвания със средна или голяма мощност (класове М и Х).



Слънчевият диск на 8 септември 2015г (SDO)

Боулдърското число е 47 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс тази сутрин е 39 (по данни от 2 наблюдения), а Волфовото число е около 25-26. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 84.

Днес, утре и на 10 септември слънчевата активност 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 (8, 9 и 10

септември). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 10 септември ще бъде около 85.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Влиянието на слънчевата коронална дупка CН96 се оказа значително по-силно и продължително от очакваното. Ето защо скоростта на слънчевия вятър през последното денонощие не само, че остана завишена, но дори вчера следобяд бързо нарастна с около 150–200 км/с. В 15ч българско време скоростта на слънчевия вятър беше приблизително 450 км/с, а в 17ч тя достигна стойности малко над 600 км/с. В момента тя е около 520 км/с. Вертикалната компонента (Bz) на междупланетното магнитно поле (ММП) беше силно променлива по знак и големина, варирайки между $-11nT$ и $+10nT$. Земята няколкократно през последните 24 часа преминаваше през секторни граници на ММП. Тази сложна структура на ММП и високата скорост на слънчевия вятър в близкото до Земята междупланетно пространство доведоха до продължителна планетарна геомагнитна буря със средна мощност (Kp=6; бал G2) **(***!!!***)**, която продължава вече повече от 15 часа.

Днес влиянието на короналната дупка CН96 и свързания с нея CHSS-ефект ще продължи и скоростта на слънчевия вятър ще остане завишена. Успокояване на обстановката се очаква утре и на 10 септември.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка силно се активизира, достигайки в интервала вчера между 15ч и 18ч българско време ниво на малка планетарна геомагнитна буря (Kp=5; бал G1) **(***!!!***)**. Късно следобяд тя се усили и през последните 15 часа поддържа ниво на планетарна буря със средна мощност (Kp=6; бал G2) **(***!!!***)**. Над полярните райони на Земята има аврорална активност и най-вероятно днес следобяд в Интернет ще се появят снимки на красиви полярни сияния. Над България геомагнитната обстановка е също активна. Общо през 9 от последните 24 часа местният K-индекс в станция Панагюрище беше равен на 4 (суббуря), а призори между 3 часа и 6ч българско време той достигна бал 5 (малка местна геомагнитна буря).

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

Днес геомагнитната обстановка ще бъде между спокойна и мощна геомагнитна буря (Kp=7; бал G7) **(***!!!***)**, утре – между спокойна и активна, а на 10 септември тя ще е между спокойна и смутена. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини за днес е 30%, за утре е 25%, а за 10 септември тя е 20%. Вероятността за малка геомагнитна буря на средни ширини за днес е 20%, а за утре и за 10 септември тя е по 5% на ден. Вероятността за геомагнитна буря със средна мощност на средни ширини за днес е 5%.

В рамките на 3-дневната прогноза (8 – 10 септември) потокът на слънчевите протони с висока енергия (E=>10MeV; СЕЧ) на геостационарна

орбита ще бъде близо до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря (бал S1 или по-висок) е пренебрежима.

HELIOТА@АХУ.СОМ - ЦССЗМ Ст.Загора
2015-09-08/10ч15мин (UT=07h15min)