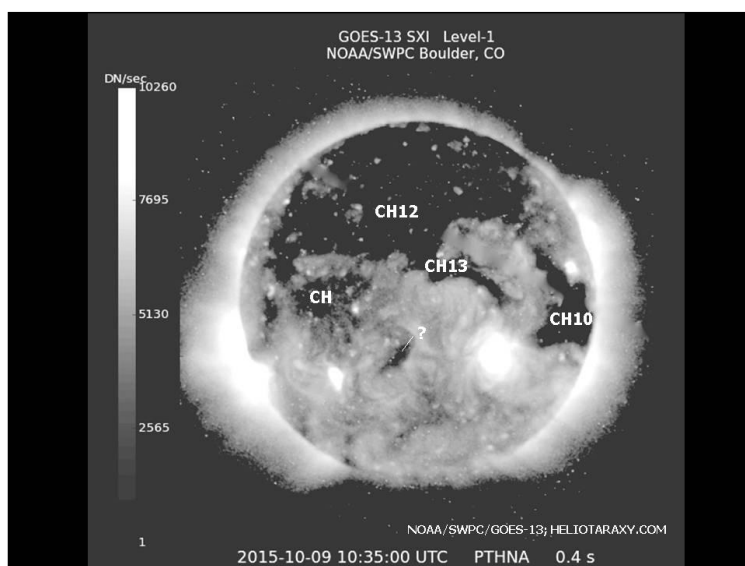


09 октомври 2015г/14ч00мин: Площта на слънчевите коронални дупки нараства. Геомагнитната буря продължи около две денонощия

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

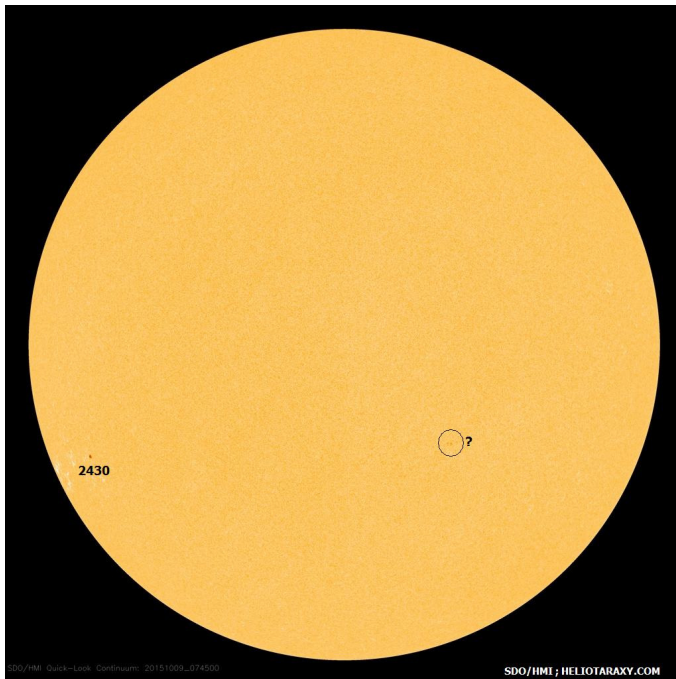
Слънчевата активност през изминалото денонощие беше много ниска. Всички колебания на слънчевия рентгенов поток бяха изцяло в В-диапазона. Неговото средно ниво през последните часове е около В1.0. Не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

На слънчевия диск има една регистрирана група петна (2430). Тя е в южното полукълбо. Нова група се оформя западно от главния меридиан, също на юг от екватора. Няма потенциални източници за изригвания със средна или голяма мощност (класове М и Х).



Слънчеви коронални дупки на 9 октомври 2015г (GOES-13)

Площта на короналните дупки откъм видимата от Земята страна на Слънцето продължава бавно да нараства. Нова коронална дупка (CH13) се оформи близо до екватора. На изток от нея се формира друга нова коронална дупка, която засега няма номер.



Слънчевият диск на 9 октомври 2015г (SDO)

Боулдърското число е 24 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс тази сутрин е 22 (по данни от 6 наблюдения). Волфовото число е около 14-15. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 80.

Днес, утре и на 11 октомври слънчевата активност ще е между много ниска и ниска. Вероятността за изригване от средния клас M, за голямо изригване от клас X както и за протонна (СЕЧ) ерупция е пренебрежима за всеки един от трите дни (9, 10 и 11 октомври). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре ще е 80, а на 11 октомври ще бъде около 85.

#### СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През изминалото денонощие продължи да действа СН HSS- ефект, причинен от слънчевата коронална дупка CN10. Ето защо скоростта на слънчевия вятър остана висока - между 650 и 800км/с. В момента тя е приблизително 650 км/с. Вертикалната компонента (Vz) на междупланетното магнитно поле (ММП) се колебаеше между -5 и +5nT. В момента Vz е +1nT. Активната обстановка в близкото до Земята междупланетно пространство поддържаше от ниска до умерена геомагнитна активност, включително до ниво на средна планетарна геомагнитна буря (Kp=6; бал G2) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. Над полярните райони на Земята продължи авроралната активност.

Днес, утре и на 11 октомври Земята ще остане под действието на отслабващ СН HSS - ефект. Скоростта на слънчевия вятър постепенно ще спада, а заедно с това ще се успокоява и геомагнитната обстановка.

#### ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През последното денонощие продължи планетарната геомагнитна буря. Тя обаче постепенно отслабваше, като от буря със средна мощност ( $K_p=6$ ; G2) (**\*\*\*!!!\*\*\***), каквато беше вчера около обяд, тя слезе след полунощ до ниво суббуря ( $K_p=4$ ) в това състояние остана до 9ч българско време. По този начин тази геомагнитна буря се оказа сред най-продължителните за настоящия 24-ти слънчев цикъл. Между 9ч сутринта на 7 октомври до 0ч на 9 октомври когато  $K_p$  беше непрекъснато равен или по-голям от 5 времеви интервал е 42 маса. Над полярните райони на Земята продължи авроралната активност. Вчера сутринта над България геомагнитната обстановка беше смутена, около обяд местната суббуря премина в буря (за Панагюрище  $K=5$  между 12ч и 15ч българско време). Смутен 3-часов период над нашата страна имаше и през нощта между 0ч и 3ч българско време.



Сияние (Aurora Borealis) над щата Мейн (САЩ) на 9 октомври 2015г (снимка: Майк Тейлър; solarham.net)

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

Днес геомагнитната обстановка ще е между смутена и малка планетарна буря ( $K_p=5$ ; G1) **\*\*\*!!!\*\*\***, а утре и на 11 октомври тя ще е между смутена и активна. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини за утре и за 11 октомври е по 25% на ден. Вероятността за малка геомагнитна буря на средни ширини за днес е 25%, а за утре и за 11 октомври е по 10% на ден. Вероятността на геомагнитна буря със средна мощност на средни ширини за днес е 5%, а за утре и за 11 октомври тя е около и под 1%.

В рамките на 3-дневната прогноза (9 – 11 октомври) потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10\text{MeV}$ ; СЕЧ) на геостационарна орбита ще бъде близо до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря (S1) е пренебрежима.

HELIOTA@AXU.COM – ЦССЗМ Ст.Загора  
2015-10-09/14ч00мин (UT=11ч00мин)