

диапазона 580–700 км/с. Причината за тази доста завишена скорост е високоскоростен поток частици, чийто източник е южната слънчева полярна коронална дупка (CH HSS – ефект). В момента скоростта на слънчевия вятър е около 650 км/с. Вертикалната (Vz) компонента на междупланетното магнитно поле (ММП) претърпя многократни промени в диапазона между -7nT и + 7nT. В момента Vz е приблизително +1nT. Завишената скорост на слънчевия вятър в съчетание с колебанията на Vz подхранва геомагнитната активност през последните 24 часа.

Днес параметрите на междупланетната среда в близост од Земята ще бъдат все още повлияни от южната слънчева полярна коронална дупка. Привечер и утре това влияние постепенно ще стихва, но ще бъде сменено от действието на следваща слънчева коронална дупка в геоэффективна позиция. Тя се разполага в района около слънчевия екватор и е с положителна полярност. Скоростта на слънчевия вятър ще остане завишена (в диапазона 500–600 км/с). Във връзка с това днес, утре и на 23 март се очаква между слаба и умерена геомагнитна активност, включително до малка планетарна геомагнитна буря (Kp=5; бал G1).

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През последното денонощие геомагнитната обстановка беше активна. 3- часовият планетарен Kp- индекс достигна бал 5 (т.е. слаба планетарна геомагнитна буря) през нощта между 23ч и 2ч българско време . Над полярните и субполярните области на Земята продължи авроралната активност. Над България тази сутрин геомагнитната обстановка достигна смутени нива снощи между 20ч и 02ч българско време .

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

Днес, утре и на 23 март геомагнитната обстановка ще е между смутена и активна като утре и на 23 март може да достигне до ниво на малка геомагнитна буря (Kp=5; бал G1) **(***!!!***)**. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини за утре и за 23 март е по 40%на ден. Вероятността за малка геомагнитна буря на средни ширини за днес е 5%, а за утре и за 23 март е по 20% на ден.

В рамките на 3-дневната прогноза (21– 23 март) потокът на слънчевите протони с висока енергия (E=>10MeV; СЕЧ) на геостационарна орбита ще бъде около обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOТА@АХУ.СОМ– ЦССЗМ Ст.Загора
2015-03-21/12ч30мин (UT=10h30min)