

Sluneční erupce jsou častým a výrazným projevem sluneční aktivity. Jsou pozorovatelné napříč celým elektromagnetickým spektrem. Pozorujeme-li široko-pásmovou emisi ve viditelném kontinuu, pak mluvíme o bílých erupcích. Původ vzniku bílých erupcích není doposud úplně znám. Detekovali jsme 24 bílých erupcí v pozorováních z přístroje SDO/HMI, která jsme analyzovali použitím pozorování z SDO/AIA na vlnových délkách 1 700 Å a 304 Å a pozorování v čáře  $H\alpha$  ze sítě GONG. Z naší práce plyne, že emise na vlnové délce 1 700 Å je podobná emisi v bílém světle, ale začíná dříve. Pozice zjasnění v 1 700 Å jsou podobné pozicím zjasnění bílých erupcí a jsou s nimi spojené vlákny viditelnými na vlnové délce 304 Å a v čáře  $H\alpha$ . Dále jsme studovali typický čas útlumu bílých erupcí. Pro většinu bodů bílé erupce je typický čas útlumu v rozsahu 2 – 3 min.