

Kortom

De turbulente oppervlakte van de zon gooit geladen deeltjes weg in de ruimte en dit vormt de zonnwind. Gedurende krachtige zonnestormen gaan deze ionen en electronen (hun traject wordt gericht naar de Aardse magnetische polen) binnen de hoge dampkring en schudden de atomen, welke fotonen en licht uitstralen. Deze interacties geven dus plaats aan wonderbare gekleurde licht zeilen, genoemd poollichten: noorderlichten voor de magnetische noordpool en zuiderlichten voor de magnetische zuidpool..

De poollicht heeft de vorm van een elliptische gordel en de grootte hangt af van de zonne activiteit : hoe groter, hoe groter de poollicht boog.

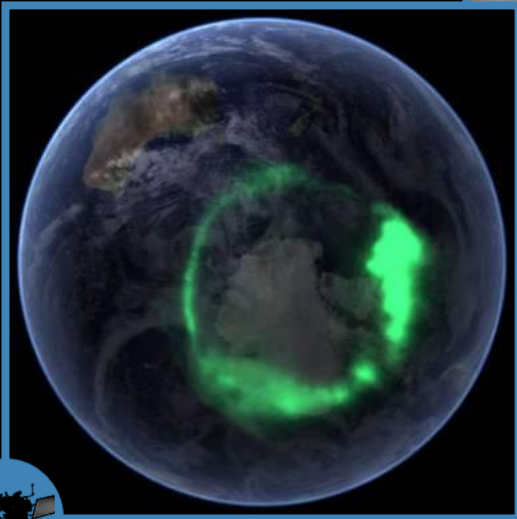


Image Credit : NASA

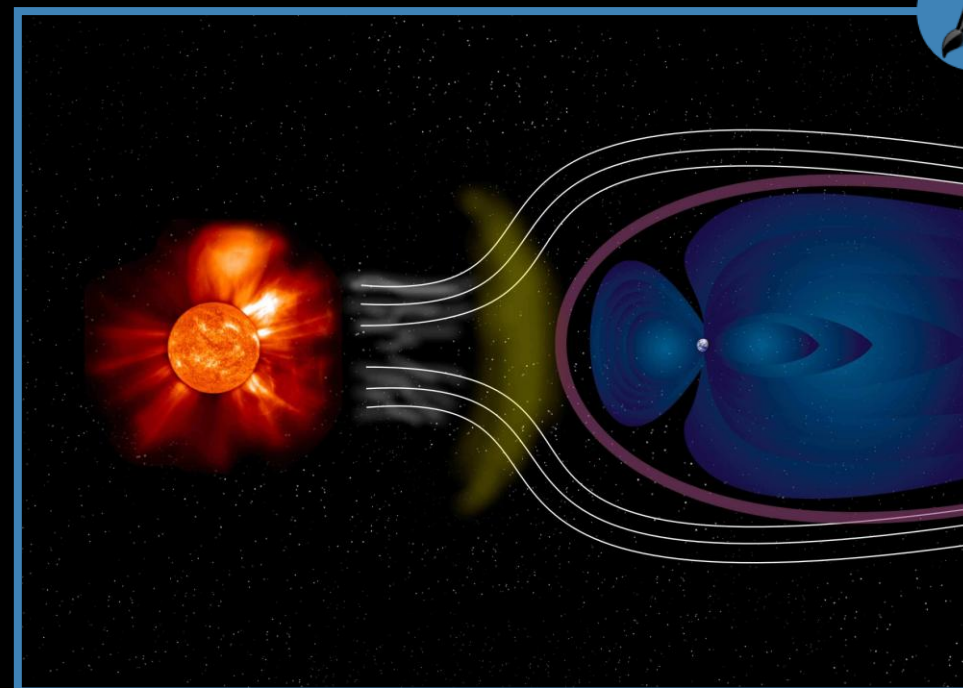
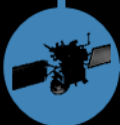


Image Credit : ESA

Waar te nemen:

Men waarneemt poollichten meer bepaald in de streken dicht bij de polen. Zij zijn heel het jaar lang zichtbaar, met een piek ongeveer elke 11 jaar, en dit stemt overeen met het maximum zonne activiteit. Enkel 's nachts zichtbaar, zij kunnen de hemel gedurende enkele minuten verbranden en soms zelfs gedurende enkele uren.