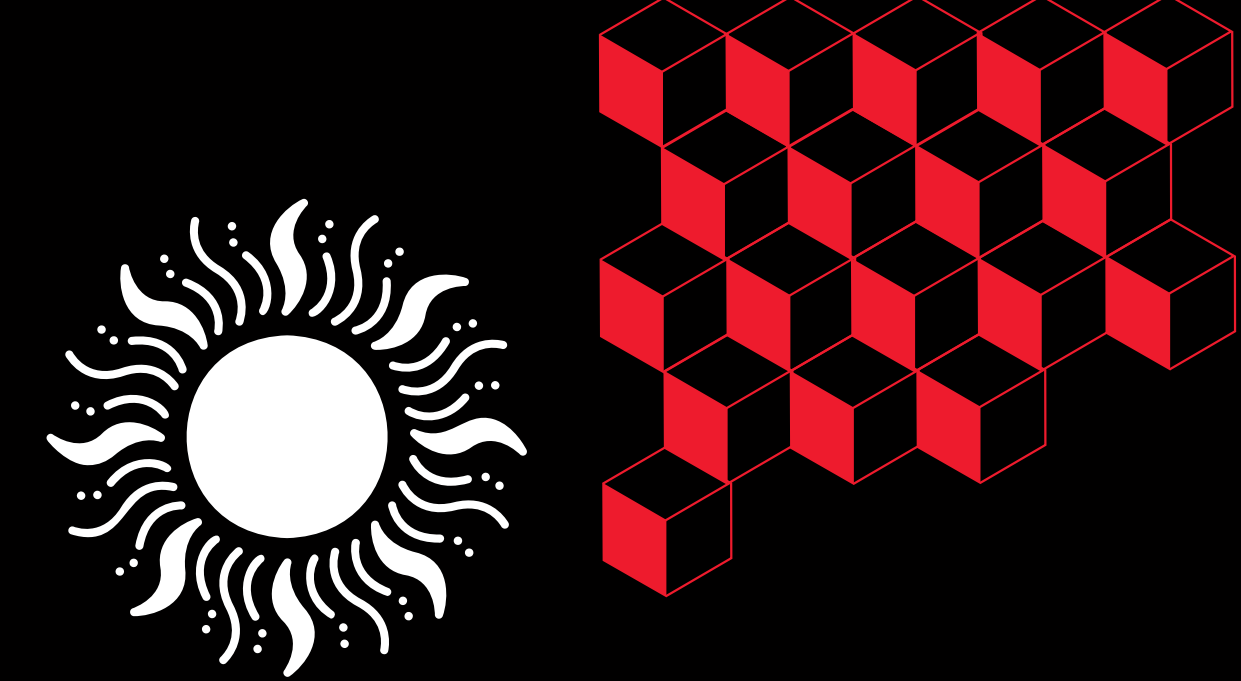
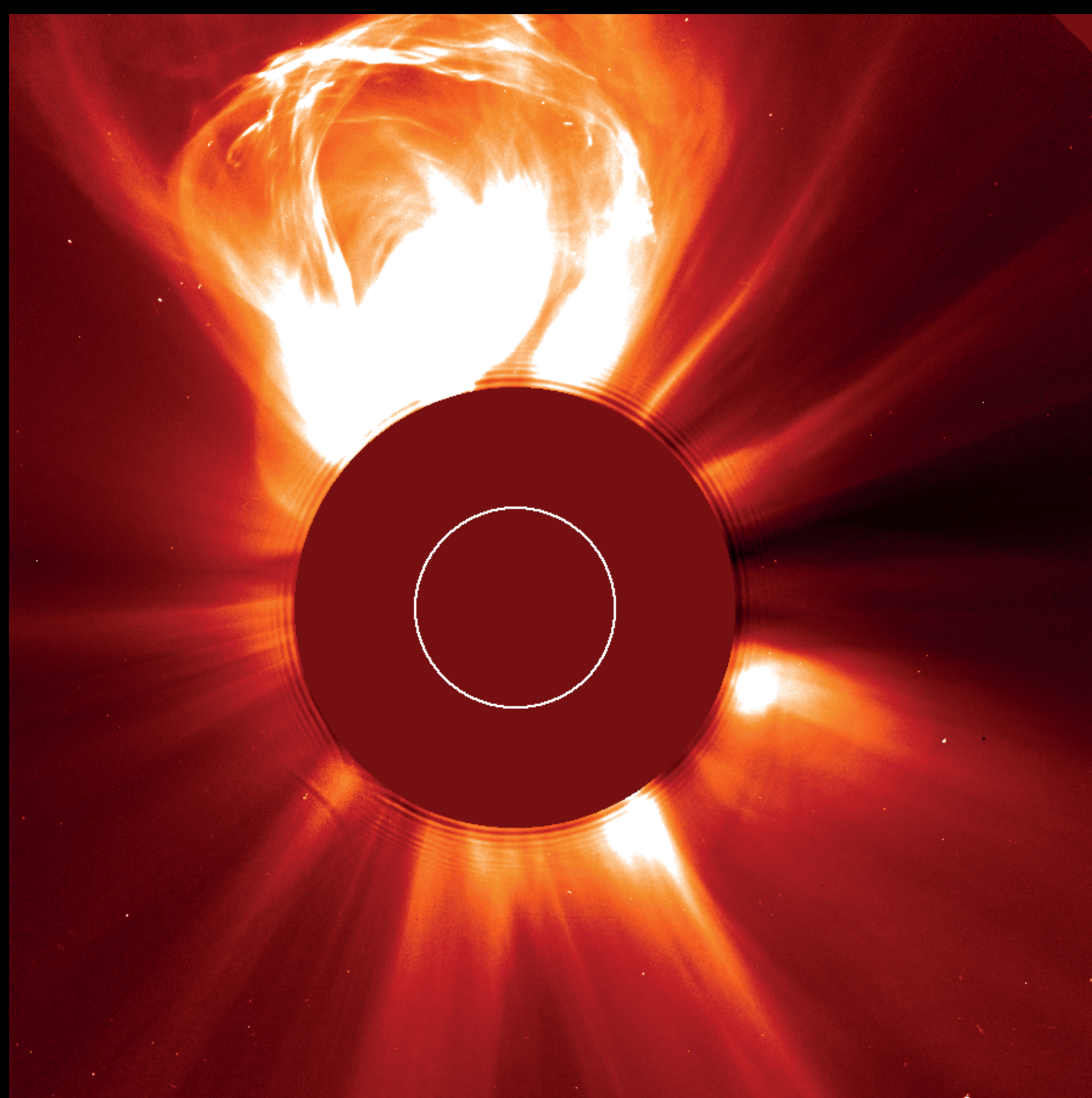


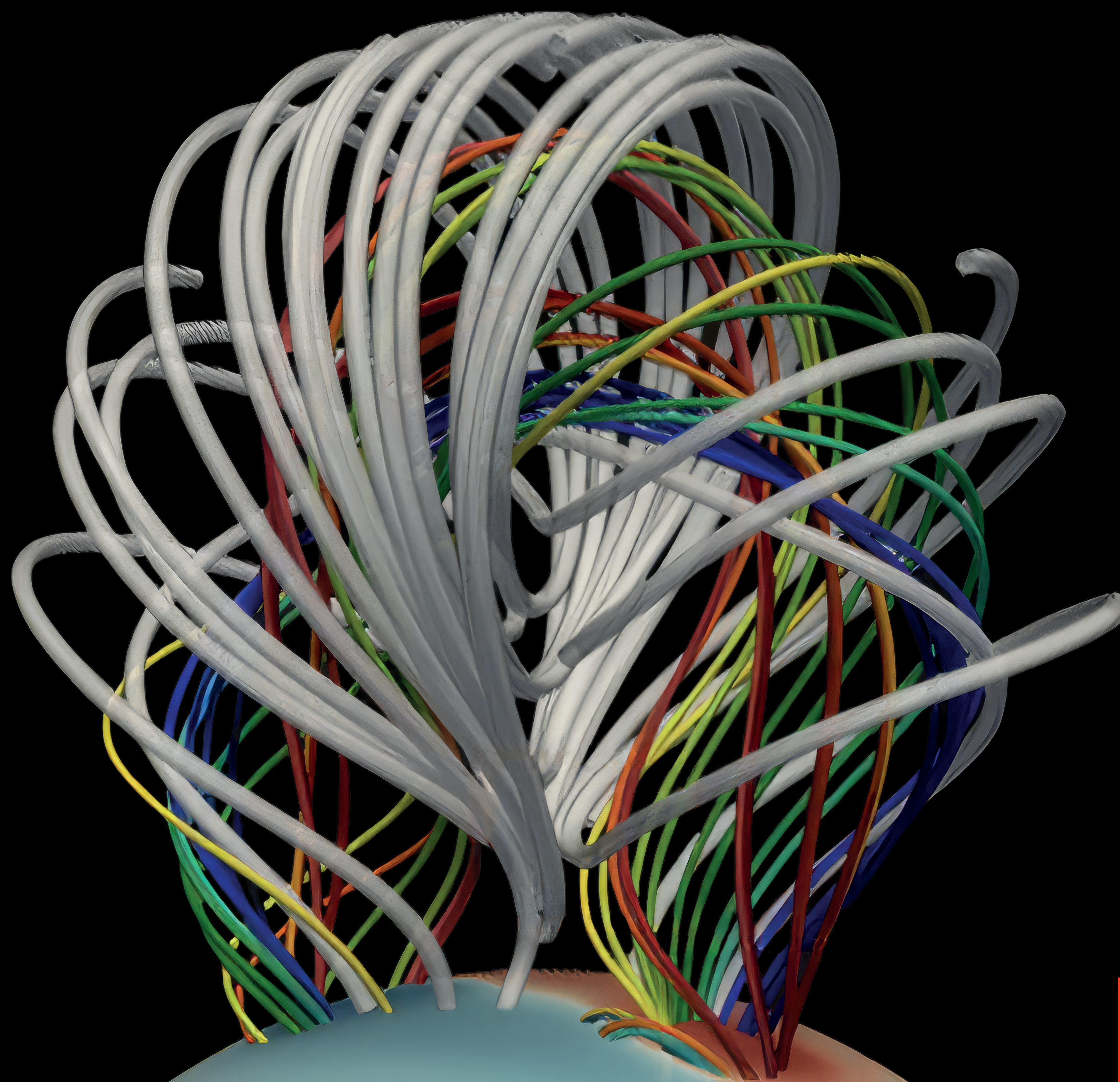
QUAND L'ATMOSPHÈRE solaire s'enfuit



Quand le Soleil a trop d'énergie, il peut s'en débarrasser sous forme d'un nuage magnétique appelé **éjection de masse coronale** (EMC). Elles sont souvent déclenchées par des instabilités magnétiques semblables aux éruptions solaires. Elles ressemblent à un immense nuage de particules et de champ magnétique.



Observation par SOHO/LASCO d'une EMC : le coronographe crée une éclipse artificielle, permettant de voir la structure magnétique de l'éjection de plasma, ici en expansion dans la couronne solaire.



Simulation de la structure magnétique complexe avec ses lignes de champs multiples et auto cohérentes. Les blanches forment la gaine de l'EMC.
© Regnault et al. (2023)

Les éjections de masse coronale (EMC) sont des bulles de plasma géantes projetées par le Soleil à des vitesses folles : entre 360 000 et 5,4 millions de km/h !

En voyageant dans l'espace, elles se déforment tout en conservant une structure organisée grâce au champ magnétique interne qu'elles ont arraché au Soleil. Lorsqu'elles atteignent la Terre, leur taille peut dépasser 37 millions de kilomètres, soit près de 30 fois le diamètre du Soleil !

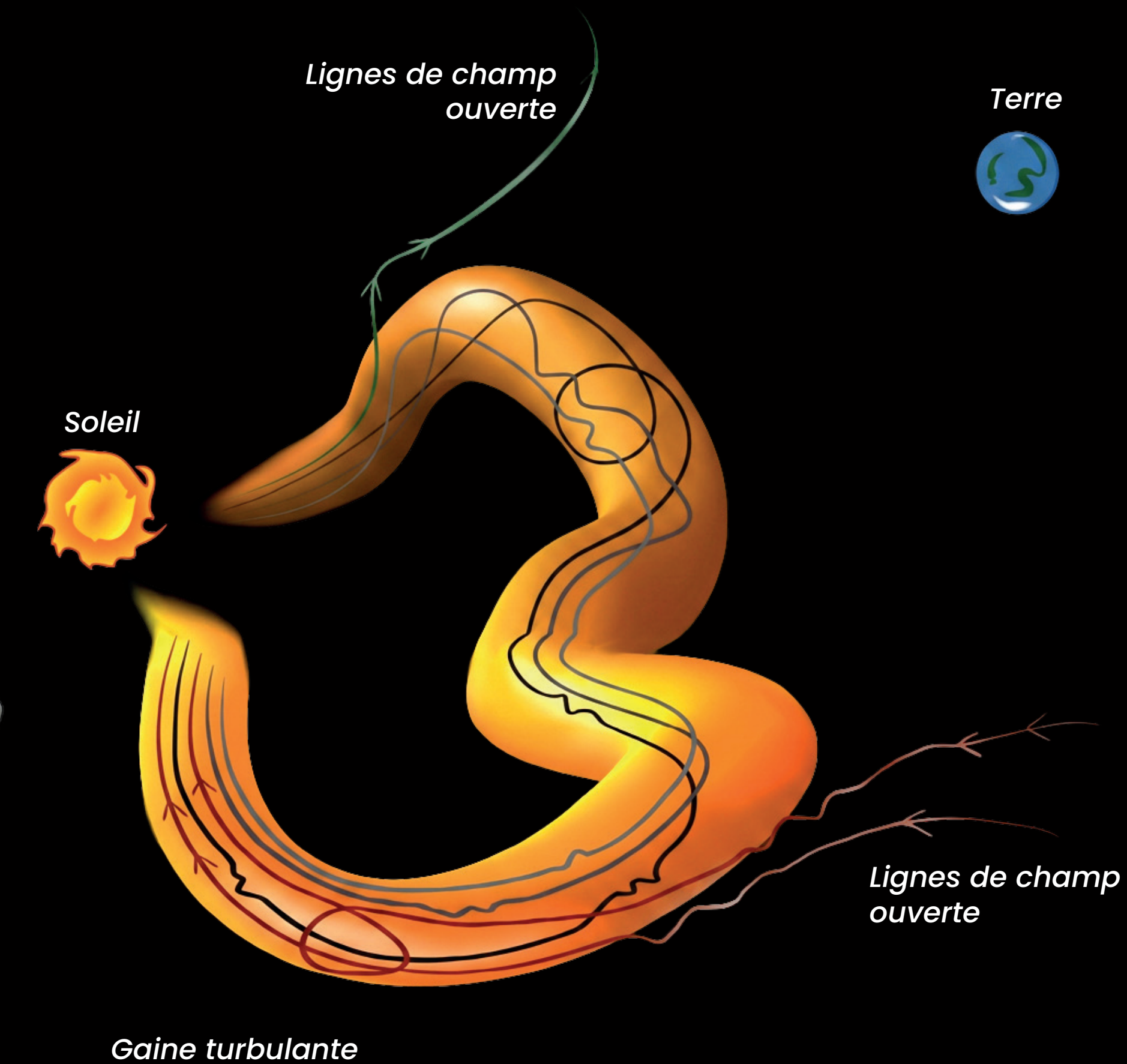


Schéma © Al-Haddad & Lugaz 2025

1000 milliards de tonnes !

C'EST LA MASSE D'UNE ÉJECTION DE MASSE CORONALE. À L'ÉCHELLE DU SOLEIL, C'EST COMME UN GRAIN DE SABLE SUR L'EVEREST.