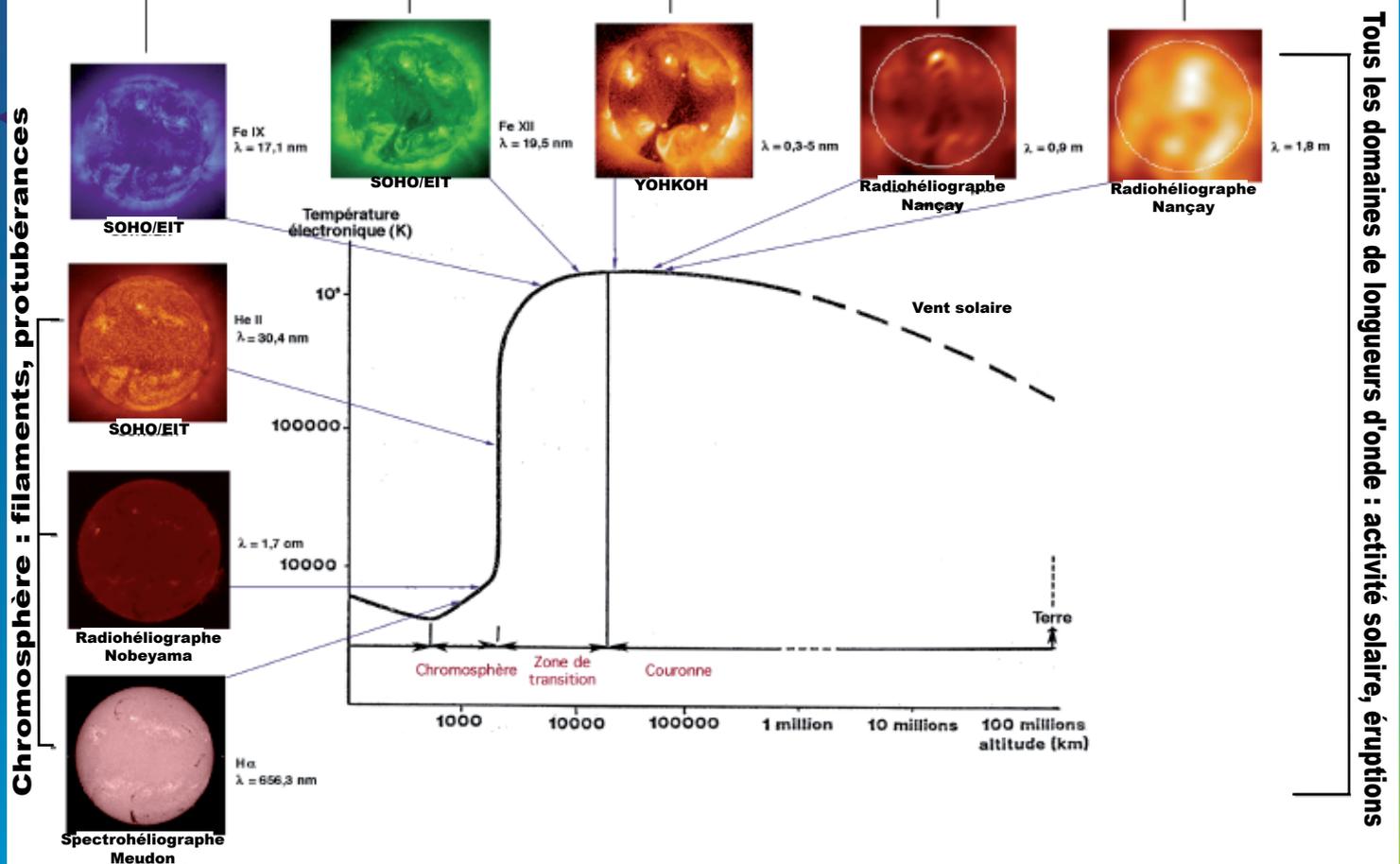


L'Atmosphère du soleil

Au-dessus de la chromosphère, le gaz de l'atmosphère solaire devient de moins en moins dense, mais sa température augmente à nouveau et passe de 10 000 K à la base de la zone de transition à 2 000 000 K dans la couronne. Ce phénomène surprenant de "chauffage" de la couronne est encore à l'heure actuelle un des grands sujets de recherche en physique solaire.

La couronne est la couche la plus externe de l'atmosphère solaire et est un "plasma" : gaz complètement ionisé. Le gaz chaud de la région de transition puis de la couronne émet des rayonnements ultraviolets et X observables à partir de satellites. La région de transition est ainsi observée par l'expérience EIT de SOHO dans différentes raies UV produites par des atomes portés à différentes températures. Quant à la couronne, elle est observée de façon régulière en rayons X par le satellite japonais YOHKOH.

Couronne solaire : boucles magnétiques, trous coronaux



L'aspect de la couronne est variable en fonction du cycle d'activité solaire.

Eclipse du 11 Août 1999
proche du Maximum d'activité.
Photos : G.PREVOT



Eclipse du 28 Mai 1900
minimum d'activité