

Chapitre 2

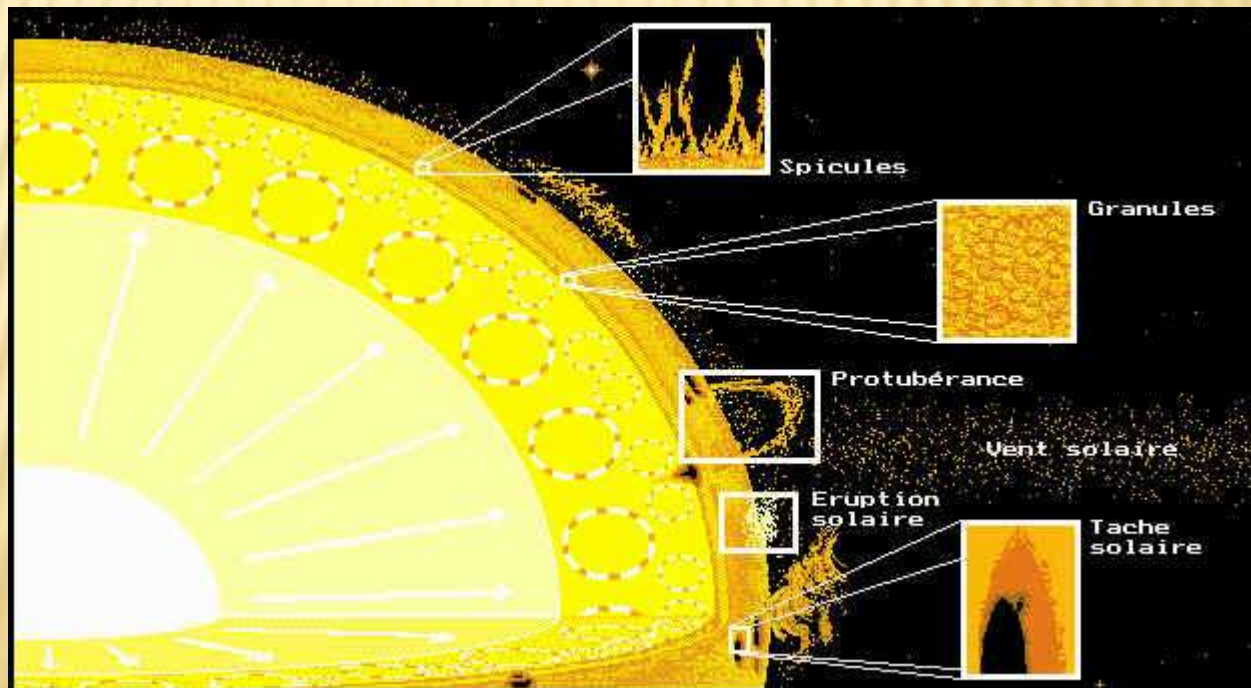
Soleil

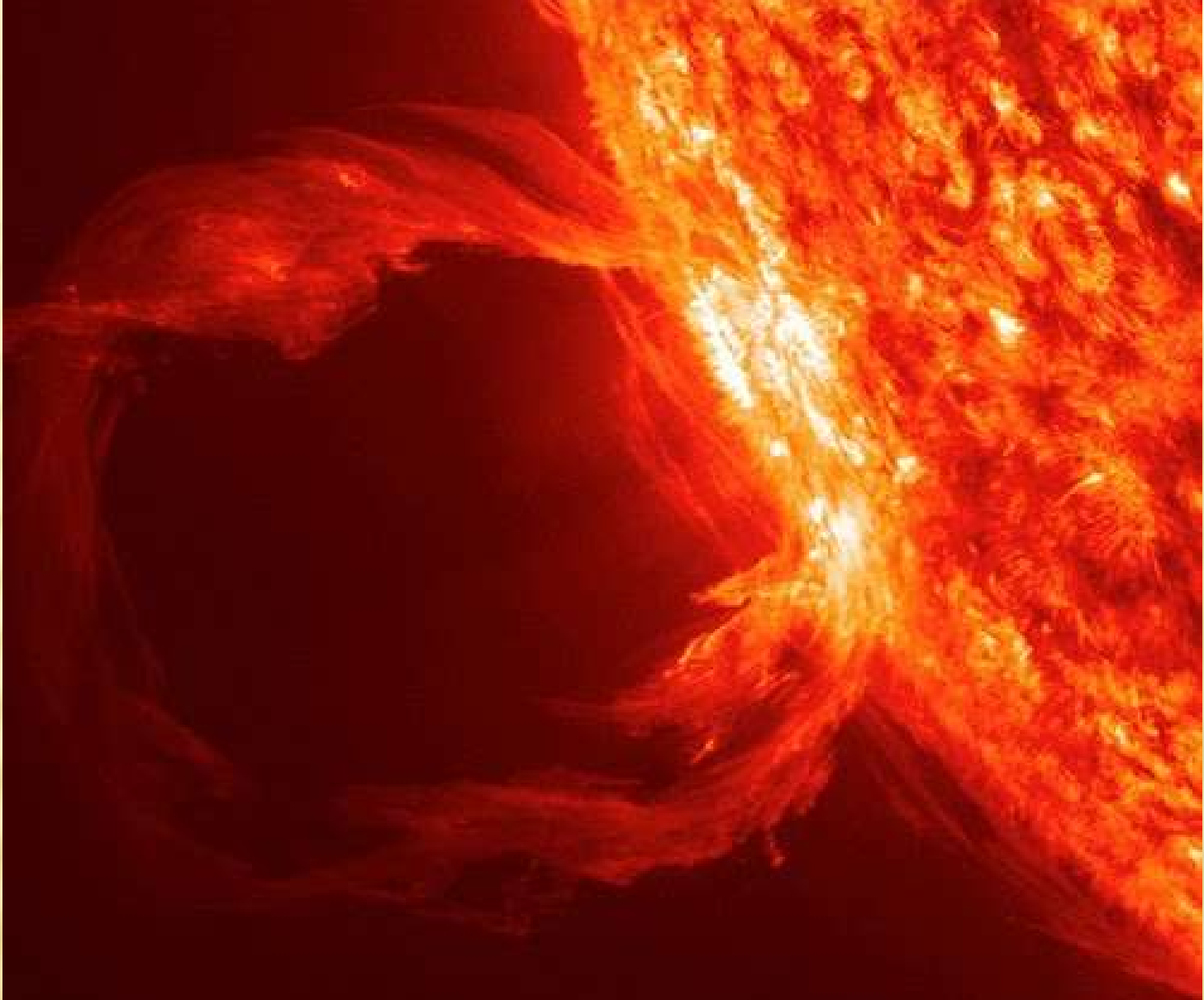


En général, ce que
nous voyons du soleil,
c'est cela...



Mais le **soleil**, c'est beaucoup plus que cela...





Protubérance



Spicules



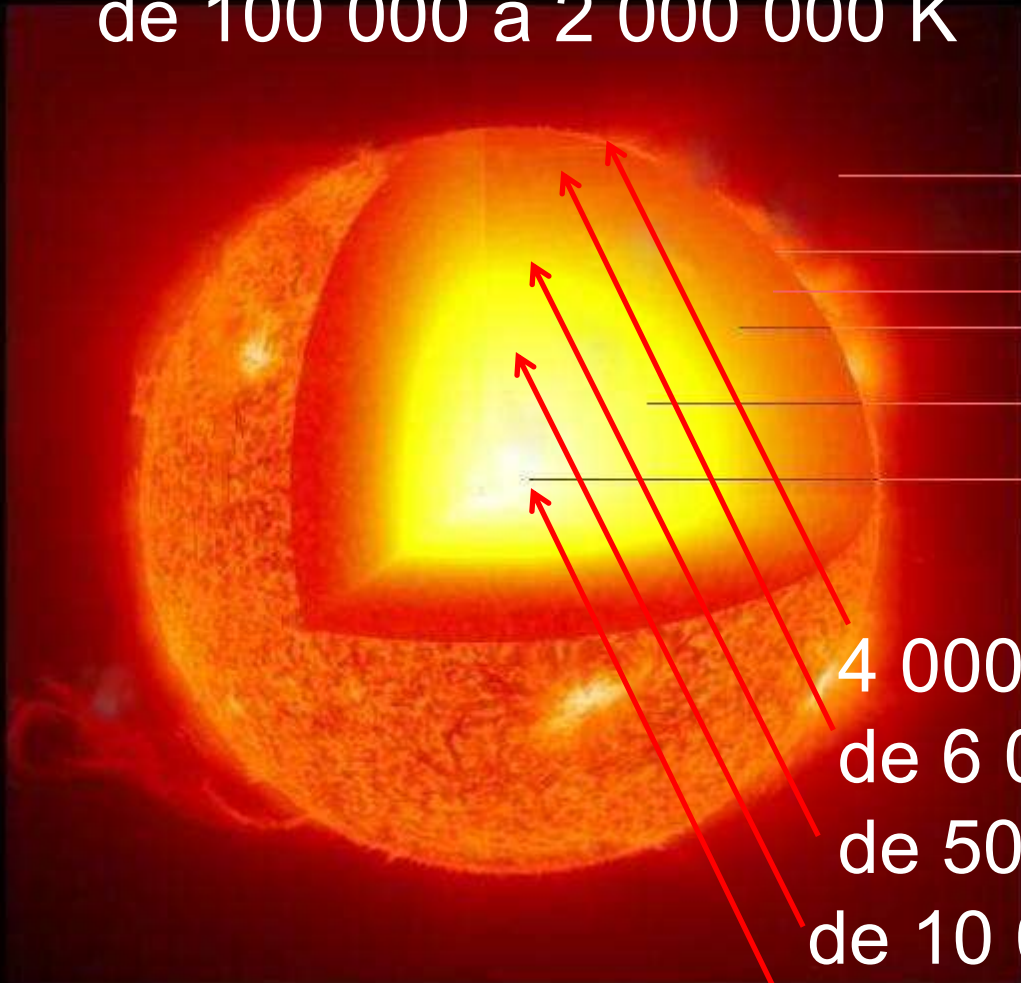
Éruption



Taches solaires

Il est chaud à cœur...

de 100 000 à 2 000 000 K



Structure du Soleil en coupe

- Couronne solaire } Atmosphère
- Chromosphère }
- Photosphère }
- Zone de convection
- Zone de radiation
- Cœur (ou noyau)

4 000 à 100 000K

de 6 000 à 4 000 K

de 500 000 à 6 000 K

de 10 000 000 à 500 000 K

15 000 000 K

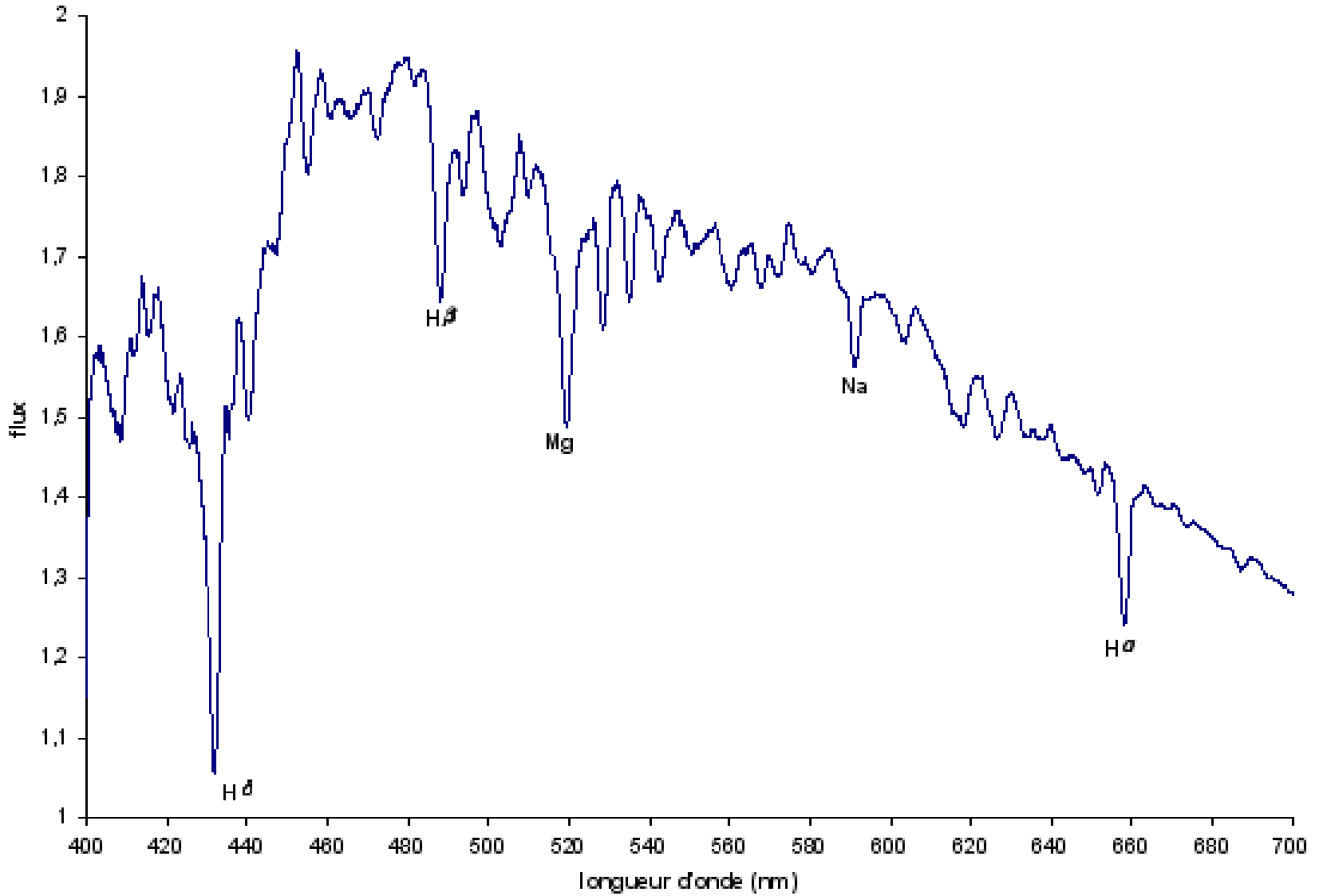
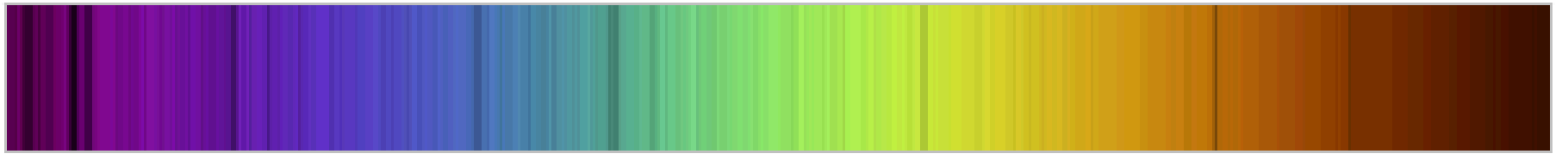
Le **soleil**, c'est aussi de
magnifiques éclipses
totales...



ou annulaire.



**Ne perdons pas de
vue l'essentiel !**



D'après la longueur
d'onde correspondant
au maximum d'intensité
lumineuse, le soleil,
c'est une étoile jaune de
classe G, 6 000 K

Classe	température	couleur	raies d'absorption
O	> 25 000 K	bleue	azote, carbone, hélium et oxygène
B	10 000 - 25 000 K	bleue-blanche	hélium, hydrogène
A	7 500 - 10 000 K	blanche	hydrogène
F	6 000 - 7 500 K	jaune-blanche	métaux: fer, titane, calcium, strontium et magnésium
G	5 000 - 6 000 K	jaune (comme le Soleil)	calcium, hélium, hydrogène et métaux
K	3 500 - 5 000 K	jaune-orange	métaux et oxyde de titane
M	< 3 500 K	rouge	métaux et oxyde de titane

En **masse**, il est composé
de :

- 75 % d'hydrogène ;
- 25 % d'hélium ;
- des métaux (Ca, Fe, Ti).

En **nombre d'atomes**,
cela devient 92 et 8%.





Chapitre 2

C'est fini.