

Chapitre 3 — Rayonnement solaire, spectre et température

Niveau Première — ES

Discipline Enseignement scientifique

Type Fiche bilan

Connaissances à retenir

- Fusion nucléaire dans le Soleil
- Spectre du corps noir
- Loi de Wien
- Puissance radiative reçue

Savoir-faire attendus

- Lire un graphique et calculer.
- Sélectionner les données utiles et expliciter les hypothèses.
- Présenter un résultat avec une unité et un ordre de grandeur cohérents.

Synthèse

Pour relier un spectre à la température d'une source et estimer une puissance reçue, on part des faits observables, on mobilise les notions du programme, puis on teste la cohérence de l'explication. Une réponse scientifique distingue toujours mesure, modèle et conclusion.

Repère mathématique ou méthodologique

$$P = \frac{E}{\Delta t}$$