

PLAN DU COURS

I / **Problématique**

II / **Le rayonnement du corps noir**

1. Qu'est-ce qu'un corps noir ?
2. Propriétés du rayonnement d'un corps noir

III / **Application au rayonnement solaire sur Terre – effet de serre**

1. Principe du bilan radiatif
2. La température moyenne sur Terre : modèle n°1, sans atmosphère
3. La température moyenne sur Terre : modèle n°2, avec atmosphère
4. Enjeux actuels et perspectives

CAPACITÉS EXIGIBLES

1. Exploiter les expressions fournies des lois de Wien et de Stefan.
2. Analyser quantitativement l'effet de serre en s'appuyant sur un bilan énergétique dans le cadre d'un modèle à une couche.