Effet de sene et albedo

- 1) $\phi = 9S = 9\pi R_{T}^{2}$ le flux solaire est une puissance. AN $\phi = 1360 \text{ W.m}^{-2} \times \text{TI} \times (6,370 \times 10^{6} \text{ m})^{2} = 1,7 \times 10^{17} \text{ W}$
- 2) Le flux & n'est en fait pas reçu sur une surface Son mais sur toute la sphère terrestre (puisqu'elle tourne).

 Une est donc tel que Pu = \$\frac{1}{5} = \frac{4}{17} R_T^2 = \frac{9}{4}\$

 A.N Pu = \frac{1360}{4} W \cdot \text{u}^2 = \frac{340}{5} W \cdot \text{m}^2 = \frac{340}{4} W \cdot \tex
- 3) La Tome doit être ou équilibre radialif. Si l'évergre absorbée était

 Supérieure à celle émise, l'évergre outerne augmentenait comme la tempéra
 ture. À l'opposé, si l'év. absorbée était outérieure à l'évergre émise

 la température dininuerait.
- 4) Rappel: pour appliquer la loi de Stefan la Terre doit être considérée com--me un corps noir en équilibre thermique et radiatif.

Équilibre radiatif: l'incident = l'partant ec qui se traduit par le = la Comme le = 0 Th oTh = la (=) (T= (la) 1/4)

T= (240 W. w.) 14 = 255 K on -18°C Rque: Pa + Pm

Si67 x 10°8 W. w. x. - K-4)

a cause de l'albedo.

5) $x = \frac{q_r}{q_i} = \frac{q_r}{q_m}$ AN $x = \frac{100 \text{ W} \cdot \text{m}^{-2}}{340 \text{ W} \cdot \text{m}^{-2}} = 0.29$

Si d'iminue Pr d'ininue et la augmente. la température augmente donc aussi.

6) T'= (la) AN T'= (390 W·m²) 14 = 298 K soit 15 °C.

5,67~10°8 W·m² K²y) = 298 K soit 15°C.