

Possiamo anche calcolare l'energia dispersa durante

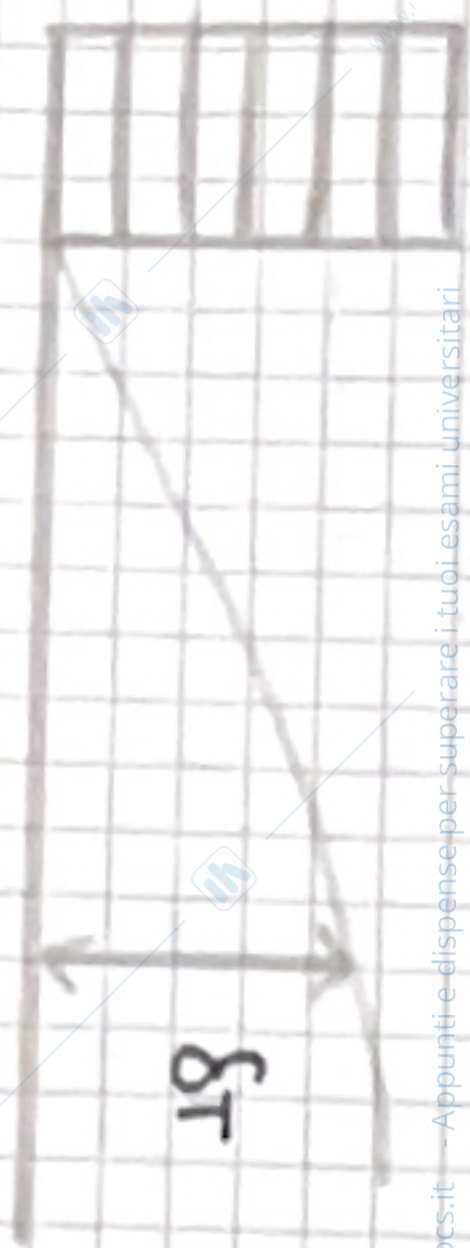
$$= \int_0^t RAS [T(t) - T_{\infty}] dt = RAS \int_0^t \theta(t) dt$$

$$= RAS \int_0^t \theta \cdot \exp(-\frac{t}{\tau}) dt = -RAS \theta \tau e^{-t/\tau} = -RAS \theta \tau$$

Integrata di un esponenziale $\int e^{cx} dx = \frac{1}{c} e^{cx}$

$$\rightarrow Q = \rho c^x V \theta_i (1 - e^{-t/\tau}) [J]$$

Abbiamo già detto le ipotesi fatte cui si applica il modello parametrico concentrato, capiamo meglio il fatto di poterlo usare durante il raffreddamento.



Come si fa a capire lo spessore dello strato limite
 Si utilizza n. di Prandtl = $Pr =$

$$= \frac{\mu}{\rho} \frac{\rho c_p}{k} = \frac{c_p \mu}{k}$$

La soglia
 quasi

DIFFUSIVITÀ DI CALORE
 di moto



la grande differenza
 What

gradiente di T da Ts a
 di galleggi.

$$\rho(T_s)g \quad \rho(T_\infty)g$$

richiamiamo $\alpha_p = \frac{1}{v_x} \left(\frac{\partial v_x}{\partial T} \right)_p \rightarrow$ potendo scrivere $v_x =$

$$\alpha_p = \rho \left(\frac{\partial \rho}{\partial T} \right)_p = \frac{1}{v_x} \rho^{-2} \left(\frac{\partial \rho}{\partial T} \right)_p = -\frac{1}{\rho} \left(\frac{\partial \rho}{\partial T} \right)_p$$

quindi What possiamo dire che dipende da $(\rho, g, \alpha_p$

→ quindi assorbire l'energia la rad. indipendenti dall'angolo
indipendente dalla lunghezza d'onda.

→ Fissata la T del corpo nero, lui ha la massima intensità
a λ_{max} gli altri sono o superiori o inferiori alla stessa T

È anche un DIFFUSORE PERFETTO di rad. termica
in tutto modo in ogni direzione

Ora andiamo a vedere il potere emissivo di corpo
lunghe d'onda



noi di solito andiamo
che per un corpo reale

noi andiamo a determi
dalla lunghezza d'onda

$$\epsilon = \frac{\epsilon_{\text{corpo grigio}} \epsilon_{\text{me}}}{\epsilon_{\text{corpo nero}}}$$

↓
quanto il mio corpo corris
a un corpo nero (che è il

quindi ϵ_{mi} sta dando
quando legge