

Pⁱ

Scattering elastico tra due sfere

1

Grandezze conservate	Energia cin. totale	<input type="text" value="SI"/>	<input type="text" value="NO"/>	Q.d.M. totale	<input type="text" value="SI"/>	<input type="text" value="NO"/>
	Energia cin. sf.A	<input type="text" value="SI"/>	<input type="text" value="NO"/>	Q.d.M. sf.A	<input type="text" value="SI"/>	<input type="text" value="NO"/>

2

Equazioni di conservazione e v'_A

$\left\{ \right.$ $v'_A =$

3

Massima deviazione per $\mu < 1$

$\alpha_{\max} =$

4

Equazioni per leggi di conservazione

$\left\{ \right.$

5

Dimostrazione di traiettorie ortogonali

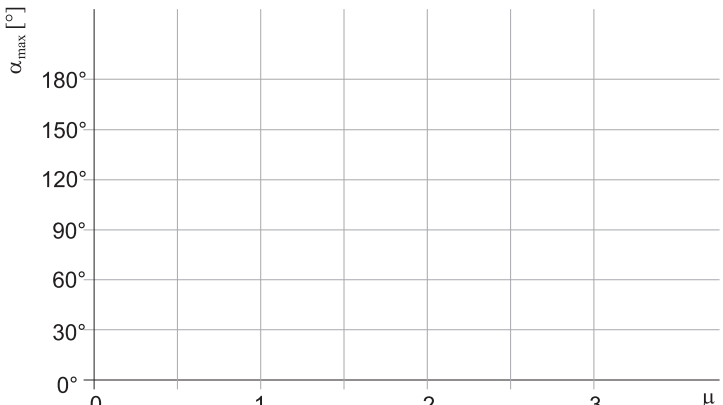
6

Deviazione massima per $\mu > 1$

$\alpha_{\max} =$

7

Grafico do α_{\max} in funzione di μ



P² Modelli di atmosfera

1 $p(z)$ in atmosfera isoterma
 $p(z) =$

2 Tipo di equilibrio
 Stabile ☐ Instabile ☐

3 $T(z)$ per equilibrio indifferente
 $T_{\text{macr}}(z) =$

4 $T(z)$ con modello microscopico
 $T_{\text{micr}}(z) =$

5 $p(z)$ nei due casi
 $p_{\text{macr}}(z) =$ $p_{\text{micr}}(z) =$

6 Condizione di convergenza dei modelli

7 Valori di p e T a 1000 m.

Modello	Pressione [kPa]	Temperatura [K]
Atmosfera isoterma		
Atmosfera adiabatica		
Microscopico		

P3

Un sistema stellare binario

- 1 Coppia di spettri da considerare
Figura 2.1 Figura 2.2
- 2 Temperature superficiali delle stelle A e B
 $T_A =$
 $T_B =$
[Espressione] [Valore numerico]
- 3 Stella più luminosa
A B
- 4 Distanza del sistema stellare
 $D =$
[Espressione] [Valore numerico]
- 5 Luminosità della stella A
 $L_A =$
[Espressione] [Valore numerico]
- 6 Raggio della stella A
 $R_A =$
[Espressione] [Valore numerico]
- 7 Quale stella ha raggio maggiore
A B

P⁴ Due fili paralleli carichi

1 Modulo del campo elettrico nei punti P

$$E = \quad \quad \quad \alpha E_{\min} =$$

2 Semicirconferenze per i fili sono linee di campo

3 Punti di equilibrio

$$\beta =$$

4 Velocità della particella nel punto di eq. stabile

$$v =$$

5 $\vec{B} \perp \vec{E}$