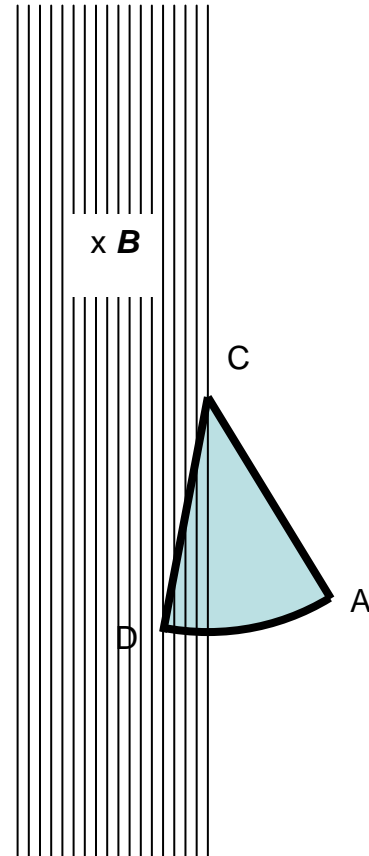


## Elettrodinamica

Una spira ACD, di resistenza  $R$ , ha la forma di un settore circolare, con angolo al centro C di ampiezza  $\theta$  e raggio  $a$ . La spira giace su un piano orizzontale e può ruotare attorno all'asse verticale fisso passante per C e perpendicolare al piano. Nella parte sinistra della figura (tratteggiata) è presente un campo magnetico uniforme  $B$ , perpendicolare al piano della spira, mentre nella parte destra il campo è nullo (per semplicità si suppone che il campo cambi valore bruscamente tra le due parti). La spira ruoti con velocità angolare istantanea  $\omega$ . Diciamo  $\theta$  la porzione dell'angolo  $\theta$  immersa nel campo  $B$ . Si vuole determinare:

- la corrente indotta nella spira nei tre casi possibili:
  - quando è tutta fuori dal campo  $B$ ,
  - quando è in parte nel campo e in parte fuori, e
  - quando è tutta nel campo;
- la forza elettrodinamica totale agente sulla spira nei tre casi.



## Soluzione

- La corrente indotta è proporzionale alla  $fem$ , dovremo pertanto determinare quest'ultima. Nei casi (i) e (iii) la  $fem$  (e quindi la corrente) è nulla, in quanto il flusso del campo non varia. Nel caso (ii), detta  $\theta$  la porzione dell'angolo  $\theta$  immersa nel campo  $B$ , la  $fem$  è data da

$$fem = -\frac{d\Phi}{dt} = -\frac{BdA}{dt} = -\frac{Ba^2 d\theta}{2dt} = -\frac{1}{2}Ba^2\omega,$$

e la corrente da 
$$i = \frac{fem}{R} = -\frac{Ba^2}{2R}\omega.$$

- Nei casi (i) e (iii) la forza è nulla. Nel caso (ii) la forza è data da due contributi. Il primo è la forza agente sul lato DC immerso nel campo: essa ha direzione azimutale e sia che la spira entri o esca dal campo, si oppone al moto di rotazione della spira e vale

$$\vec{F}_\theta = i\vec{a} \times \vec{B} = iaB\hat{\theta} = -\frac{B^2a^3}{2R}\omega\hat{\theta}$$

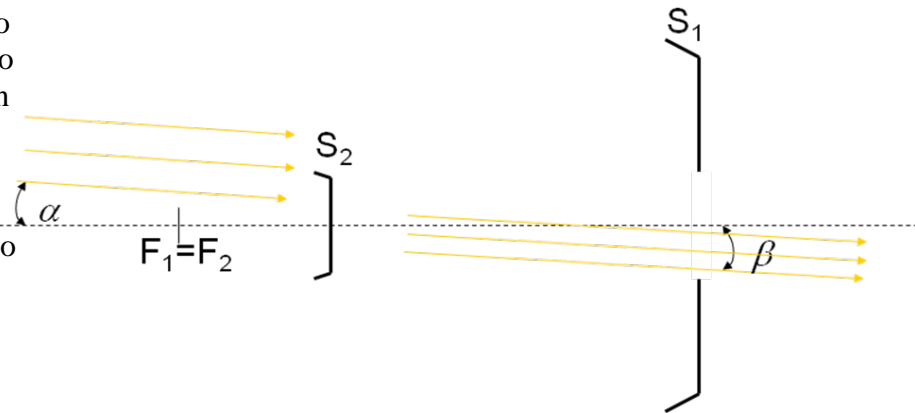
Il secondo contributo è dato dalla porzione DK immersa nel campo dell'arco DA, ha direzione radiale ed è compensata dalla reazione  $V$  del vincolo in C. Essa vale

$$\vec{F}_r = i \int_{AK} d\vec{l} \times \vec{B} = i(D\vec{K}) \times \vec{B} = i2a \sin \frac{\theta}{2} B \hat{r} = -\frac{B^2a^3}{R}\omega \sin \frac{\theta}{2} \hat{r}$$

## Ottica geometrica

Un telescopio è formato da uno specchio concavo  $S_1$  di focale  $f_1$  e da uno specchio convesso  $S_2$  di focale  $f_2$ , ed è costruito in modo che i loro fuochi coincidano.

Raggi paralleli provenienti da una stella incidono sul telescopio inclinati di un angolo  $\alpha$ , vengono riflessi dallo specchio  $S_1$  e quindi dallo specchio  $S_2$  e fuoriescono dal telescopio attraverso un'apertura praticata nello specchio  $S_1$ , inclinati di un angolo  $\beta$ .



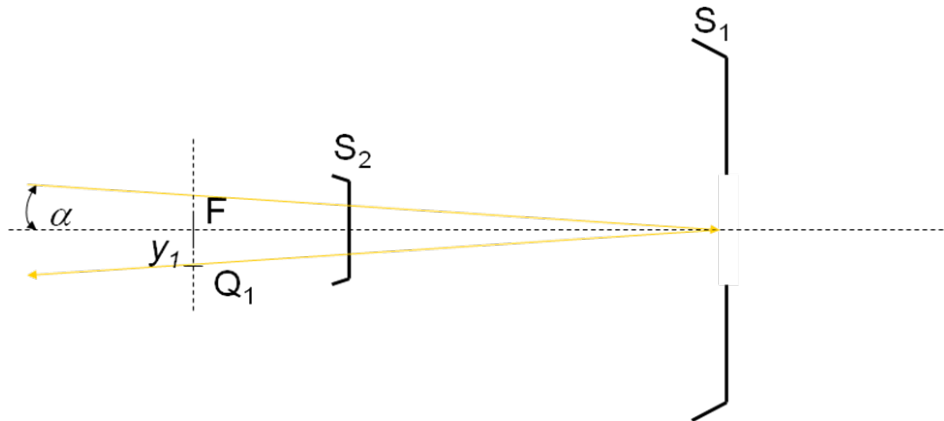
Determinare

- l'angolo  $\beta$  in funzione dell'angolo  $\alpha$  e delle distanze focali degli specchi;
- qual è l'ingrandimento visuale  $V$  di questo telescopio?

**Suggerimento:** la determinazione dell'immagine di ciascuno specchio è indipendente dalla presenza dell'altro specchio, e quindi dal fatto che  $S_2$  intercetta parte dei raggi. Altrettanto ininfluenza per la formazione dell'immagine di  $S_1$  è la presenza dell'apertura.

## Soluzione

a) È noto che l'immagine di un punto all'infinito giace sul piano focale. Basterà quindi un raggio per trovare l'immagine  $Q_1$  della stella. Prendiamo il raggio principale che passa per il vertice dello specchio  $S_1$ , esso è riflesso simmetricamente rispetto all'asse e interseca il piano focale a distanza  $y_1$ , dall'asse.

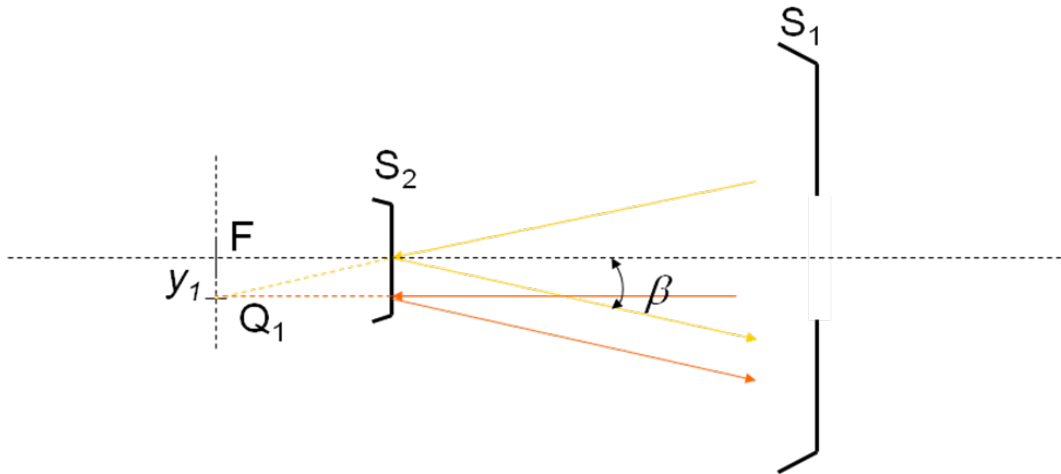


Questa distanza è data dalla relazione

$$y_1 = f_1 \operatorname{tg} \alpha$$

Prendiamo  $Q_1$  come oggetto virtuale dello specchio  $S_2$ , e usiamo come raggi principali quello che incide sul vertice di  $S_2$  e quello parallelo all'asse. I raggi riflessi sono paralleli, e formano un'angolo  $\beta$  con l'asse. Il valore di quest'angolo è

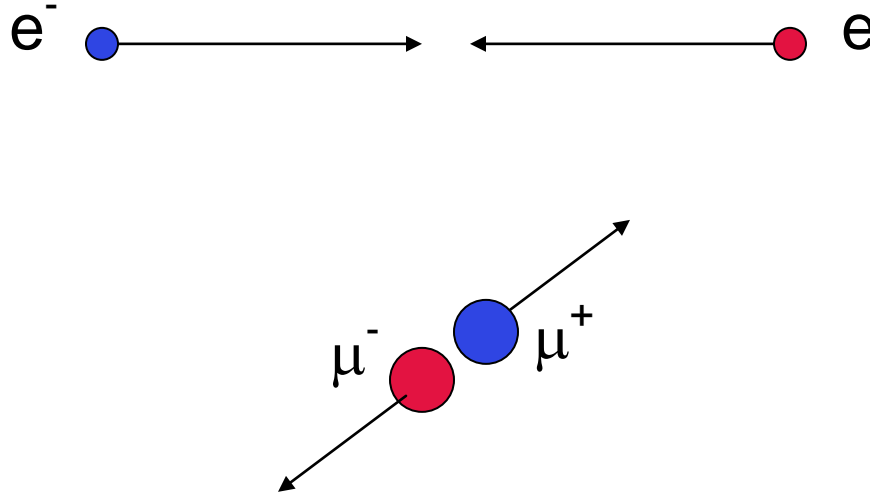
$$\operatorname{tg} \beta = \frac{y_1}{f_2} = \frac{f_1}{f_2} \operatorname{tg} \alpha$$



b) l'ingrandimento visuale è  $V = \frac{\text{tg}\beta}{\text{tg}\alpha} = \frac{f_1}{f_2}$  come per i telescopi di Galileo e Keplero.

## Relatività

Un elettrone di quantità di moto nota  $p_e$  urta un positrone che si muove con quantità di moto uguale ed opposta  $p_p = -p_e$ . Nell'urto le due particelle annichilano generando una coppia di muoni di segno opposto.



L'elettrone e il positrone hanno massa fra loro uguale  $m=0,511 \text{ MeV}/c^2$ , i due muoni hanno pure massa fra loro uguale  $M=106 \text{ MeV}/c^2$ . Le quantità di moto dei muoni siano  $p_{\mu 1}, p_{\mu 2}$ .

Imponendo la conservazione della quantità di moto e dell'energia tra stato iniziale e finale,

- determinare la quantità di moto dei due muoni;
- calcolare il valore numerico minimo della quantità di moto dell'elettrone (e del positrone), affinché questa reazione possa avvenire.

## Soluzione

a) Le quantità di moto iniziale sono, rispettivamente,

$$\vec{p}_i = \vec{p}_e + \vec{p}_p = 0 \qquad \vec{p}_f = \vec{p}_{\mu 1} + \vec{p}_{\mu 2}.$$

Dal principio di conservazione otteniamo  $\vec{p}_{\mu 1} + \vec{p}_{\mu 2} = 0$ . Passando alle proiezioni

$$p_p = p_e = p \qquad p_{\mu 1} = p_{\mu 2} = P.$$

L'energia negli stati iniziale e finale è, rispettivamente,

$$E_i = E_e + E_p = \sqrt{p_e^2 c^2 + m^2 c^4} + \sqrt{p_p^2 c^2 + m^2 c^4} = 2\sqrt{p^2 c^2 + m^2 c^4}$$

$$E_f = E_{\mu 1} + E_{\mu 2} = \sqrt{p_{\mu 1}^2 c^2 + M^2 c^4} + \sqrt{p_{\mu 2}^2 c^2 + M^2 c^4} = 2\sqrt{P^2 c^2 + M^2 c^4}.$$

Imponendo il principio di conservazione otteniamo  $2\sqrt{p^2 c^2 + m^2 c^4} = 2\sqrt{P^2 c^2 + M^2 c^4}$ , da cui si

determina il valore della QdM dei muoni:  $P = \sqrt{p^2 - (M^2 - m^2)c^2}$

b) Occorre che l'espressione sotto radice sia non negativa, da cui segue

$$p \geq \sqrt{(M^2 - m^2)c^2} = \sqrt{106^2 - 0.511^2} \text{ MeV} \approx 106 \text{ MeV}$$