

12.10 - Conservazione dell'Energia nel Campo Gravitazionale

12.10.a) Teorema di Conservazione Dell' Energia in un Campo Gravitazionale

Se indichiamo con m la *Massa di un Corpo in Movimento*, con *Velocità* \vec{v} , nel *Campo Gravitazionale Terrestre*, e con r la sua *Distanza dalla Centro della Terra*, per il *Principio di Conservazione dell' Energia Meccanica* possiamo scrivere:

$$E_C(r) + U(r) = \text{costante} \quad \text{ovvero:} \quad \frac{1}{2} \cdot m \cdot v^2 - G \cdot \frac{m \cdot M_T}{r} = \text{costante}$$

Osservazione

Per il precedente teorema possiamo dire che la somma dell' *Energia Cinetica* e dell' *Energia Potenziale del Corpo di Massa m* si mantiene *Costante* durante il *Moto*.

Osservazione (Massimo Allontanamento dalla Terra)

Un *Corpo Dotato di Energia Totale E* nel *Campo Gravitazionale Terrestre* può spostarsi in ogni punto dello *Spazio* in cui l' *Energia Potenziale Gravitazionale (U)* che varia da punto a punto, è minore o uguale al valore costante dell' *Energia Totale E* , come richiede il *Principio di Conservazione dell' Energia Meccanica*.

Facendo riferimento alla figura, dove in *Ascisse* è riportata la *Distanza r dal Centro della Terra* e in ordinata l' *Energia*, esaminando il *Moto di un Corpo di Massa m* che ha *Energia Meccanica E Negativa* ed *Energia Cinetica E_C* alla *Distanza r dal Centro della Terra*.

L' *Energia Cinetica $E_C(r)$* espressa per il *Principio di Conservazione dell' Energia Meccanica* dalla misura:

$$E_C(r) = E(r) - U(r)$$

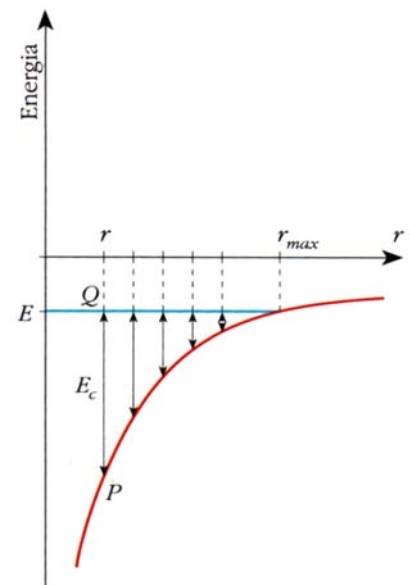
è in figura rappresentata dal *Segmento PQ* .

L'osservazione appena riportata è confermata anche dal grafico: si può infatti osservare da esso che l' *Energia Potenziale* non può superare l' *Energia Totale*.

Algebricamente questo si dimostra come segue:

$$\text{Pr. di Cons. En. Meccanica: } U(r) + E_C(r) = E(r) \Leftrightarrow U(r) = E(r) - E_C(r) \leq E(r)$$

Con l' aumentare della *Distanza r dal Centro della Terra*, l' *Energia Cinetica* si riduce con continuità fino ad annullarsi per r uguale ad r_{MAX} , dove il segmento PQ si riduce ad un *Punto*. La *Distanza r_{MAX}* rappresenta dunque la *Massima Distanza dalla Terra* alla quale può giungere il *Corpo* dotato di *Energia Meccanica E* . In conclusione se E è *Negativa*, il *Corpo* non può allontanarsi.

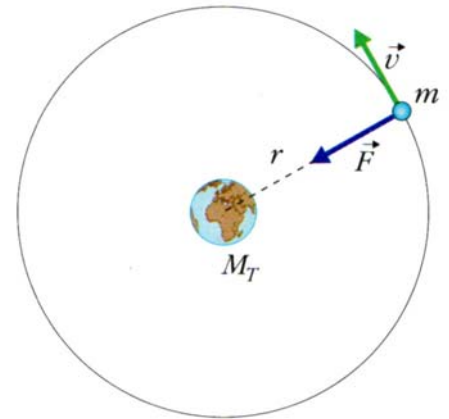


12.10.b) Energia Totale per le Orbite Chiuse

Dato un *Satellite in Orbita Circolare di Raggio r Intorno alla Terra*, risulta che l'*Energia Totale* vale:

$$E = -G \cdot \frac{m \cdot M_T}{2r}$$

Il risultato fondamentale che a questo punto vogliamo evidenziare é che il *Satellite* ha *Energia Totale Negativa* come ci aspettiamo dal momento che esso, percorrendo la sua *Orbita*, rimane sempre a *Distanza Finita dalla Terra*. Più in generale vale che l'*Energia Totale* è *Negativa* per ogni *Orbita Chiusa (Circolare o Ellittica)*. Invece un *Corpo* dotato di *Energia Totale Positiva o Nulla* si allontana indefinitamente dalla terra.



I Osservazione

Occorre tener presente che tutte le considerazioni fatte sul *Segno dell'Energia Meccanica E* sono valide esclusivamente nella *Convenzione* di attribuire *Valore Nullo all'Energia Potenziale Gravitazionale* e della *massa m all'Infinito*.

II Osservazione

Per concretezza si è fatto riferimento al *Campo Gravitazionale Terrestre*, ma i risultati visti si estendono al *Campo Gravitazionale* di ogni altro *Corpo Celeste* sostituendo alla *Massa M_T della Terra* la *Massa M del Corpo* considerato. Il precedente teorema in questo caso ha la seguente tesi:

$$E = -G \cdot \frac{m \cdot M}{2r}$$

12.10.c) Esempio

Un'applicazione del teorema al punto (b) può essere quella di:

“Calcolare l'*Energia Meccanica di un Pianeta di Massa (m) in Orbita Circolare* attorno ad una *Stella di Massa (M)*. La condizione che deve essere rispettata affinché ad un *Sistema di Due Masse* si possono applicare le tre equazioni viste in questo paragrafo è che la *Massa M del Corpo che Genera il Campo* sia molto maggiore della *Massa m in Movimento nel Campo*. In questo caso, allora, la *Massa Più Grande M* può essere ritenuta *Immobile nella Posizione che Occupa in un Sistema di Riferimento Inerziale* (dove valgono le prime due *Leggi di Newton*), e la sua *Energia Cinetica* può essere pertanto trascurata. In caso contrario, nello scrivere l'*Energia Totale del Sistema*, dovremmo includere anche l'*Energia Cinetica della Massa M* .

Nel *Caso Della Terra* la condizione: $M \gg m$ è certamente verificata se m è la *Massa di un Satellite Artificiale*. Relativamente al *Sistema Terra-Luna*, le due *Masses* differiscono per due soli ordini di grandezza la condizione è verificata più debolmente. Tuttavia, anche in questo caso; l'approssimazione di considerare ferma la *Terra* è accettabile e comporta dunque un errore trascurabile.

Esercizio Consigliato : Esercizio n°Phys.I / CF.416.007