PAGINE PER L'INSEGNANTE

LO STUDENTE TROVA QUESTE PAGINE:

→ su amaldipiu.zanichelli.it in PDF
 → nell'eBook

IDEE PER UNA LEZIONE DIGITALE

1. Il problema della gravitazione

CONTENUTO

DURATA (MINUTI)

Accelerazioni e forze

Gioca, misura, esercitati

IN 3 MINUTI • $E = mc^2$

NAPPA INTERATTIVA

20 TEST CON FEEDBACK (Whai sbagliato, perché...»

VERSO IL CLIL

, 		
₩ FORMULAE IN ENGLISH		N AUDIO
Rest energy	$E_0 = m_0 c^2$	The total internal energy of a body at rest is equal to the product of its rest mass m_0 (also called invariant mass) and the square of the speed of light.
Relativistic mass	$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \gamma m_0$	The relativistic mass of an object with nonzero rest mass moving with respect to a given frame of reference is equal to the product of the Lorentz factor γ and the rest mass m_0 .
Total energy	$E = \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \gamma m_0 c^2$	The energy of an object with rest mass m_0 moving with respect to a given frame of reference is equal to the product of the Lorentz factor γ , the rest mass m_0 and the square of the speed of light.

PROBLEMI MODELLO, DOMANDE E PROBLEMI IN PIÙ

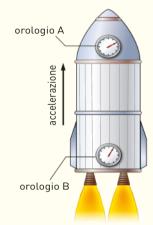
5 LO SPAZIO-TEMPO CURVO E LA LUCE

PROBLEMA MODELLO 2 LA DILATAZIONE GRAVITAZIONALE DEI TEMPI

A bordo di un'astronave del futuro sono collocati due orologi. L'orologio A si trova in testa e l'orologio B in coda, a distanza d=330 m l'uno dall'altro. Rispetto a un sistema di riferimento inerziale l'astronave è accelerata, da ferma, verso l'alto, con accelerazione costante: a=9.8 m/s² in modo da simulare la gravità terrestre al suo interno. L'astronave parte da ferma, quindi ha velocità non relativistica.

Ogni secondo l'orologio A emette un lampo di luce, che raggiunge B con un certo ritardo.

- ▶ I lampi di luce raggiungono l'orologio B a distanza di 1,0 s oppure no?
- ► Calcola la differenza tra la frequenza con cui i lampi di luce raggiungono l'orologio B e la frequenza con cui sono emessi dall'orologio A.
- ▶ I risultati che hai ottenuto valgono anche per due orologi A e B sulla Terra, con B sul suolo e A a 330 m di altezza?



DATI

Accelerazione dell'astronave: $a = 9.8 \text{ m/s}^2$ Distanza tra gli orologi: L = 330 mSeparazione temporale tra due lampi di luce secondo orologio A: $\Delta t_A = 1.0 \text{ s}$ cioè $f_0 = 1.0 \text{ Hz}$

■ INCOGNITE

Differenza tra le frequenze: Δf = ?

L'IDEA

- Esaminiamo il problema dal sistema di riferimento inerziale.
- In ogni istante ciascun orologio è solidale con un sistema di riferimento inerziale (che varia al passare del tempo).
- Per calcolare la frequenza con cui B riceve i lampi di luce, applico l'effetto Doppler relativistico. Prima, però, devo determinare la velocità v_{BA} dell'orologio B quando riceve il lampo rispetto all'orologio A quando lo emette.

LA SOLUZIONE

Deduco con un ragionamento l'intervallo temporale tra i lampi di luce.

Quando i lampi di luce sono in viaggio, l'orologio B va loro incontro a velocità sempre maggiore, per cui le distanze che i lampi di luce devono coprire per raggiungere B diventano via via più piccole. Pertanto B riceverà i lampi di luce con frequenza *maggiore* di quella con cui sono messi.

Calcolo la velocità dell'orologio B quando riceve il lampo rispetto all'orologio A quando emette il lampo.

Quando l'orologio A emette un lampo di luce, entrambi gli orologi hanno la stessa velocità v. Quando B riceve il segnale, avrà velocità

$$v' = v + \Delta v = v + g\Delta t$$

dove Δt è il tempo impiegato dal lampo di luce per raggiungere B. Pertanto, la velocità dell'orologio B rispetto

LO STUDENTE TROVA QUESTE PAGINE:

PAGINE PER L'INSEGNANTE

→ su amaldipiu.zanichelli.it in PDF
→ poll'oBook

all'orologio A, nel momento di ricezione del lampo di luce, è

$$v_{B,A} = v' - v = \Delta v = g\Delta t$$

In linea di principio, il valore di Δt di ciascun lampo differisce da quello degli altri.

Uso la formula dell'effetto Doppler relativistico per calcolare la frequenza con cui l'orologio B riceve i lampi di luce emessi da A.

Possiamo dunque usare la formula dell'effetto Doppler relativistico (con sorgente e ricevitore in avvicinamento) per calcolare la frequenza con cui l'orologio B riceve i lampi di luce:

$$f = f_0 \sqrt{\frac{1 + \nu_{\text{B,A}}/c}{1 - \nu_{\text{B,A}}/c}} = f_0 \sqrt{\frac{\left(1 + \nu_{\text{B,A}}/c\right) \times \left(1 + \nu_{\text{B,A}}/c\right)}{\left(1 - \nu_{\text{B,A}}/c\right) \times \left(1 + \nu_{\text{B,A}}/c\right)}} = f_0 \frac{\left(1 + \nu_{\text{B,A}}/c\right)}{\sqrt{1 - \left(\nu_{\text{B,A}}/c\right)^2}} = f_0 \frac{\left(1 + g\Delta t/c\right)}{\sqrt{1 - \left(g\Delta t/c\right)^2}}$$

Introduco alcune approssimazioni.

Svolgo i calcoli relativamente al primo lampo di luce emesso da A che raggiunge B, e introduco alcune approssimazioni che mi permettono di semplificare i calcoli.

La quantità adimensionale $g\Delta t/c$ è molto minore di 1: $g\Delta t/c \ll 1$.

Il tempo Δt necessario perché il primo lampo di luce raggiunga l'orologio B è sostanzialmente pari a:

$$\Delta t = \frac{L_0}{c} = \frac{330 \text{ m}}{3.0 \times 10^8 \text{ m/s}} = 1.1 \times 10^{-6} \text{ s}$$

(nel calcolare Δt abbiamo trascurato la distanza percorsa dal movimento dell'orologio B verso l'orologio A). Quindi risulta:

$$g\frac{\Delta t}{c} = (9.8 \text{ m/s}^2) \times \frac{1.1 \times 10^{-6} \text{ s}}{(3.0 \times 10^8 \text{ m/s})} = 3.6 \times 10^{-14},$$

che è, come abbiamo detto, molto minore di 1.

Nell'espressione della frequenza possiamo quindi usare l'approssimazione

$$\frac{1}{\sqrt{1-(g\Delta t/c)^2}} \simeq 1 + \frac{1}{2}(g\Delta t/c)^2$$

Quindi l'espressione della frequenza si semplifica ulteriormente, diventando:

$$f = f_0 \frac{\left(1 + g\Delta t/c\right)}{\sqrt{1 - \left(g\Delta t/c\right)^2}} \simeq f_0 \left(1 + g\Delta t/c\right) \left(1 + \frac{1}{2} \left(g\Delta t/c\right)^2\right)$$

Anche questa espressione può essere ulteriormente semplificata, in quanto le potenze $(g\Delta t/c)^2$ e $(g\Delta t/c)^3$ forniscono contributi trascurabili rispetto a $(g\Delta t/c)$. L'espressione della frequenza si riduce quindi a:

$$f \simeq f_0 \left(1 + g\Delta t/c \right) = f_0 \left(1 + g\frac{L_0}{c^2} \right)$$

La differenza tra le frequenza di ricezione di B e quella di emissione di A è:

$$\Delta f = f - f_0 = f_0 g \frac{L_0}{c^2}$$

Inserendo i valori forniti dal testo e $f_0 = 1.0Hz$ (la frequenza con cui vengono emessi i lampi di luce) si ottiene:

$$\Delta f = f - f_0 = (1.0 \text{ Hz}) \times (9.8 \text{ m/s}^2) \times \frac{330 \text{ m}}{(3.0 \times 10^8 \text{ m/s})^2} = 3.6 \times 10^{-14} \text{ Hz}$$

Si tratta di una differenza certamente piccola, ma rilevabile dai moderni orologi atomici.

Esamino il caso dei due orologi a differenti quote in un campo gravitazionale.

Il principio di equivalenza ci porta a concludere che il risultato precedente vale anche per due orologi posti a quote diverse che si trovano nel campo gravitazionale di un pianeta.

- Un orologio atomico A è posto al livello del suolo, mentre un secondo orologio atomico B è in quota a *h* = 670 m di altezza dal suolo. L'orologio B invia segnali luminosi all'orologio A ogni secondo.
 - ➤ Calcola la differenza tra la frequenza con cui l'orologio A riceve i segnali luminosi e quella con cui sono emessi dall'orologio B.

Suggerimento: usa le formule ricavate nel problema modello.

 $[7,3 \times 10^{-14} \,\mathrm{Hz}]$

- Un orologio atomico A è posto al livello del suolo, mentre un secondo orologio atomico B è in quota ad altezza h dal suolo. L'orologio B invia segnali luminosi all'orologio A ogni secondo. La differenza tra la frequenza con cui l'orologio B invia i segnali luminosi e quella con cui vengono ricevuti dall'orologio A è 2,5 × 10⁻¹⁴ Hz.
 - ▶ Calcola l'altezza *h*.

Suggerimento: usa le formule ricavate nel problema modello.

 $[2,3 \times 10^2 \,\mathrm{m}]$

TEST

- Tra le ipotesi seguenti, quali sono fondamentali nella teoria della relatività generale? (*Più di una risposta è giu*sta)
 - A La presenza delle masse produce una curvatura dello spazio-tempo.
 - **B** Lo spazio-tempo è curvo e le masse si dispongono in base alla sua curvatura.
 - C Le particelle soggette a una forza qualunque si muovono nello spazio-tempo seguendo una curva geodetica.
 - Le particelle soggette solo alla forza di gravità, si muovono nello spazio-tempo lungo geodetiche.
- 5 Lo spazio-tempo di Minkowski:
 - A ha curvatura positiva.
 - **B** ha curvatura negativa.
 - c ha curvatura nulla, al contrario di quello euclideo.
 - ha curvatura nulla, come quello euclideo.
- La luce all'interno di un campo gravitazionale:
 - A non subisce alcun effetto gravitazionale.
 - B subisce una forza attrattiva, ma non sufficiente a deviarne il cammino.
 - subisce una forza attrattiva, che può provocare una deflessione misurabile.
 - subisce una forza repulsiva, che può provocare una deflessione misurabile.
- 7 Se una radiazione elettromagnetica si allontana da un forte campo gravitazionale, il *redshift* gravitazionale determinerà un aumento:
 - A della velocità di propagazione.
 - **B** della frequenza.

- della lunghezza d'onda.
- di nessuna delle grandezze precedentemente elenca-
- In uno spazio curvo, le geodetiche sono:
 - A le curve di minima lunghezza, che rappresentano le traiettorie di particelle libere da forze diverse da quella gravitazionale.
 - B le curve di minima lunghezza, che rappresentano le traiettorie di particelle soggette a forze diverse da quella gravitazionale.
 - le rette che rappresentano le traiettorie di particelle libere da forze diversa da quella gravitazionale.
 - le rette che rappresentano le traiettorie di particelle soggette a forze diverse da quella gravitazionale.
- 9 Nello spazio-tempo curvo della relatività generale la curva di minima lunghezza che unisce due punti su una superficie sferica è sempre:
 - A una linea retta.
 - B un'ellisse.
 - un'iperbole.
 - un arco di circonferenza massima.
- 10 Le onde gravitazionali sono:
 - A le onde che si propagano in un fluido soggetto alla forza di gravità.
 - le distorsioni dello spazio-tempo determinate dal rapido movimento delle grandi masse.
 - le onde d'urto che si propagano in un mezzo materiale per effetto dell'attrazione gravitazionale.
 - le diverse curvature dello spazio-tempo determinate dalla presenza di masse diverse.