



5. La vida media propia de los muones es aproximadamente $2 \cdot 10^{-6}$ s. Supóngase que una gran cantidad de muones producidos a cierta altura de la atmósfera se mueven hacia abajo a una velocidad $v=0,99c$. El número de colisiones en la atmósfera durante el descenso es pequeño. Si alcanza el suelo el 1% de los que había a una altura h , calcular:

- a.- El valor de la altura
 - b.- La energía cinética de los muones.
- La masa del muón es aproximadamente 200 veces la masa del electrón.
 Datos: $c=3 \cdot 10^8$ m/s, $m_e=9 \cdot 11 \cdot 10^{-31}$ kg

Comentario: enunciado original usa ' como separador decimal, pero no se debe utilizar
<http://www.fiquipedia.es/home/recursos/recursos-notacion-cientifica/Separador%20decimal.pdf>

Referencias:

- <http://hyperphysics.phy-astr.gsu.edu/hbase/particles/muonatm.html>
- <http://hyperphysics.phy-astr.gsu.edu/hbase/relativ/muon.html#c1> En versión española
- <http://hyperphysics.phy-astr.gsu.edu/hbasees/relativ/muon.html#c1> se traduce original inglés "half-life" por vida media, cuando debería usar "periodo de semidesintegración". El dato de vida media suministrada en este enunciado es vida promedio (mean lifetime)
- https://en.wikipedia.org/wiki/Muon#cite_note-PDG2012-1
- En <http://hyperphysics.phy-astr.gsu.edu/hbase/relativ/muon.html#c6> existe la opción de variar parámetros y realizar cálculos.

a) Como alcanza el suelo el 1% es que se ha desintegrado el 99%, usando la ley de desintegración y el dato de vida media (usamos dato como vida promedio) calculamos el tiempo transcurrido

$$N = N_0 \cdot e^{-\frac{t}{\tau}}$$

$$0,01 = e^{-\frac{t}{2 \cdot 10^{-6}}}$$

$$t = -2 \cdot 10^{-6} \cdot \ln(0,01) = 9,21 \cdot 10^{-6} \text{ s}$$

Durante ese tiempo, llevando un MRU con $v=0,99c$ han recorrido $x=0,99 \cdot 3 \cdot 10^8 \cdot 9,21 \cdot 10^{-6} = 2735$ m

Pero esos valores están medidos desde el sistema de referencia propio de los muones; necesitamos dar el dato de distancia medida desde un sistema de referencia externo a los muones. Al ser velocidades relativistas los tiempos y distancias dependen del observador; para los muones la distancia se contrae, por lo que la distancia es

$$L_{\text{muón}} = \frac{L_{\text{Tierra}}}{\gamma} \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1-\beta^2}} = \frac{1}{\sqrt{1-0,99^2}} = 7,09 \quad L_{\text{Tierra}} = \gamma L_{\text{muón}} = 7,09 \cdot 2735 = 19391 \text{ m}$$

b) Con velocidades relativistas la energía cinética no tiene la expresión clásica.

De manera general la energía relativista total es $E^2 = p^2 c^2 + (m_0 c^2)^2$, siendo la energía cinética la diferencia entre la energía total y la energía en reposo, que es $E = m_0 c^2$. Para partículas con masa se puede plantear que $p = \gamma m_0 v$ lo que lleva a la expresión $E = \gamma m_0 c^2$ y $E_c = (\gamma - 1) m_0 c^2$

$$\text{Se puede deducir } E^2 = (\gamma^2 \beta^2 + 1)(m_0 c^2)^2 \Rightarrow E^2 = \left(\frac{\beta^2}{1-\beta^2} + 1\right)(m_0 c^2)^2 \Rightarrow E = \sqrt{\frac{1}{1-\beta^2}} m_0 c^2$$

$$\text{Para el muón en este caso } E_c = (7,09 - 1) 200 \cdot 9,11 \cdot 10^{-31} (3 \cdot 10^8)^2 = 9,985 \cdot 10^{-11} \text{ J}$$

