

# Campeonato de Física 2022

Vinícius Ferreira

3 de Setembro

## Problema 1 - Grupo A

### Pensando como Einstein

O propósito deste problema é desenvolver os conceitos básicos de Relatividade - Restrita e Geral - a partir de conhecimentos fundamentais da Física Clássica, na qual se fundamenta o estudo física feito nos ensinos fundamental e médio.

### Parte A - Relatividade Restrita e a Dilatação do Tempo

#### A. Contextualizando

Até o momento, sabe-se que a velocidade e a aceleração de objetos vistos por diferentes referenciais são relativas, ou seja, dependem do referencial. Por exemplo, para alguém que está parado na rua, a velocidade de um certo ônibus é diferente de zero, mas o ônibus não se move em relação a alguém que está dentro do ônibus, resultando em uma velocidade relativa nula para o referencial que se move junto ao ônibus.

Contudo, a partir de agora, **o espaço e o tempo também são relativos**, ou seja, distâncias e intervalos de tempo são percebidos/medidos de forma diferente para referenciais diferentes (com velocidades distintas). Porém, acima de tudo, **a velocidade da luz é invariante para todos os referenciais!**

Agora, nota-se que a luz pode ser vista percorrendo caminhos diferentes por diferentes referenciais, mas com a mesma velocidade  $c$ , como no exemplo do vagão de trem a seguir.

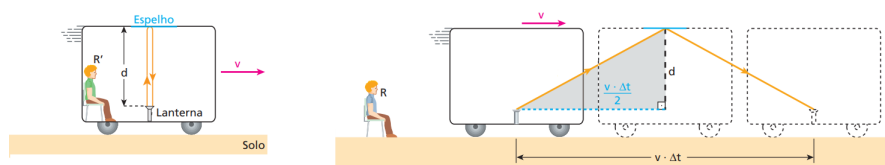


Figura 1: À esquerda, o feixe de luz visto pelo referencial  $R'$ . À direita, o feixe visto pelo referencial  $R$ . Imagens retiradas do livro "Tópicos de Física - Volume 3"

### A. Vamos ao problema em si

Considere dois observadores, um em repouso em relação ao solo e outro em movimento dentro de um vagão de trem cuja velocidade  $v$  em relação ao solo é comparável à velocidade da luz  $c$ . O observador em movimento vê, em seu referencial  $R'$ , um laser ser disparado verticalmente e ser refletido por um espelho preso ao teto do vagão. Por outro lado, quem vê de fora, no referencial  $R$  em repouso, enxerga o caminho do raio emitido pelo laser de forma inclinada devido ao movimento do vagão.

- A.1) Determine a relação entre o tempo medido pelo referencial em movimento  $\Delta t'$  e o tempo medido pelo referencial em repouso  $\Delta t$ . Deixe sua resposta em função do Fator de Lorentz  $\gamma$ , que é definido como:

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

- A.2) A partir dessa relação, pode-se dizer que referenciais com velocidades mais próximas à da luz percebem o tempo passar mais rápido ou mais devagar?

Com isso, percebe-se que corpos em movimento percebem o tempo de forma diferente em relação aos que estão em repouso - ou com velocidade diferente.

Entretanto, no início do século XX, Albert Einstein traçou uma analogia entre objetos acelerados e corpos na presença de um campo gravitacional, que daria origem a uma ideia ainda mais abrangente sobre a relatividade do tempo, a Relatividade Geral.

## Parte B - Princípio da Equivalência de Einstein

### B. Contextualizando

A tal analogia idealizada por Einstein partia do princípio de que, se um corpo em movimento percebe o tempo de forma diferente, um corpo em um campo gravitacional também percebe, por se tratar de um campo de acelerações, uma região que tende a gerar movimento nos objetos. Em outras palavras, um referencial acelerado é análogo a um referencial na presença de um campo gravitacional e vice-versa. Por exemplo, quando você está dentro de um elevador que acelera para cima, você tende a se sentir mais pesado, como em um campo gravitacional mais intenso.

### B. Vamos ao problema em si

Agora, será sua vez de tentar construir essa mesma ideia em passos. Considere dois observadores separados apenas verticalmente por uma altura  $h$ . O observador de cima emite um feixe contínuo de luz cuja frequência medida por ele é  $f'$  em direção ao observador abaixo dele. Devido aos efeitos relativísticos da gravidade local  $g$ , o observador que recebe o feixe de luz vindo de cima percebe a luz com uma frequência diferente  $f$ .

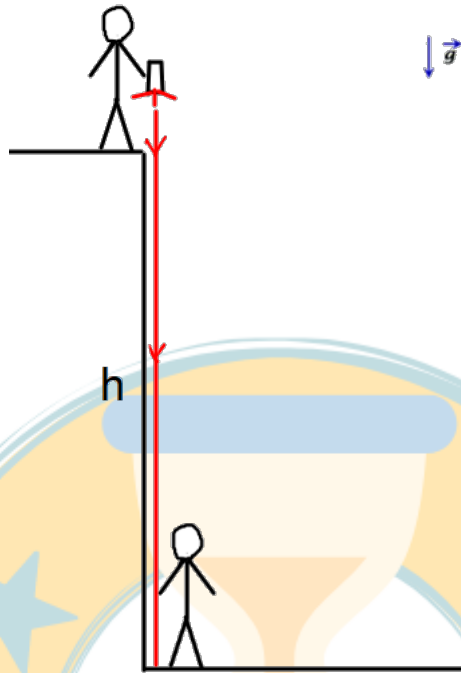


Figura 2: Representação esquemática do sistema da parte B. Tamanhos fora de escala.

- B.1)** Para pequenas distâncias  $h$ , o efeito relativístico de dilatação do tempo gerado pela aceleração da gravidade pode ser determinado por meio de uma analogia envolvendo o Efeito Doppler e um sistema muito parecido com a gravidade. Proponha essa analogia e calcule a relação entre os intervalos de tempo  $\Delta t$  medido pelo observador no nível mais baixo e  $\Delta t'$  medido pelo observador no nível mais alto em função de  $g$ ,  $h$  e  $c$ . Considere que  $h$  pode ser, por hora, arbitrariamente pequeno.
- B.2)** O resultado encontrado indica que quanto mais próximo de um astro (planeta, estrela, buraco negro, etc), o tempo passa mais rápido ou mais devagar? Justifique.

## Parte C - Relatividade Geral

### C. Contextualizando

O que foi calculado na parte anterior é apenas uma aproximação para pequenas distâncias  $h$  e gravidade constante, o que é muito semelhante à aproximação mais usual da dilatação térmica para coeficientes de dilatação  $\alpha$  constantes e variações de temperatura  $\Delta T$  não tão grandes, já que a real - mais geral - relação de dilatação é, na verdade, uma função exponencial.

### C. Vamos ao problema em si

- C.1) A partir da relação de dilatação do tempo encontrada no item anterior para pequenas distâncias, encontre e demonstre a expressão geral para essa relação para quaisquer distâncias  $h$  (ainda para uma gravidade uniforme  $g$ ).
- C.2) Agora, tem-se a equação para a dilatação temporal para um campo gravitacional uniforme. Porém, pode-se ir além e encontrar a expressão geral para o campo gravitacional de um astro qualquer (em geral esférico). Voltando à aproximação de pequenas distâncias, demonstre que a expressão geral da dilatação do tempo para um astro esférico entre dois pontos - um a uma distância  $r_1$  do centro do astro e outro a uma distância  $r_2$  - é

$$\Delta t' = \Delta t(r_2) = \Delta t(r_1) e^{\frac{GM}{c^2} \left( \frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2} \right)},$$

em que  $G$  é a constante da gravitação universal e  $M$  é a massa do astro.

**DICA:** Pode ser útil usar a aproximação

$$\ln(1+x) \approx x; \quad x \ll 1$$

Além disso, recomenda-se estudar alguns conceitos de somatório e integral para chegar ao resultado final, mas **não haverá penalidade caso deixe em função de uma soma**, ou seja, não será exigido o uso de cálculo diferencial e integral (apesar de ser incentivado), **o importante será a ideia necessária para chegar à fórmula proposta.**

- C.3) Mais uma vez, diga se o resultado encontrado acima indica que quanto mais próximo de um astro (planeta, estrela, buraco negro, etc), o tempo passa mais rápido ou mais devagar? Justifique.