

برگ آخر فیزیک ۳

حتماً قبل از امتحان برگ آخر رو رو کن!

فصل اول: حرکت بر خط راست

- مسافت: طول مسیر پیموده شده (L)
- جابه‌جایی: تغییر مکان جسم (Δx)

$$\Delta x = x_f - x_i \text{ یا } \Delta x = x - x_i$$

تندی متوسط: مسافت در ۱۵

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

س

▪ شتاب بیشینه در حرکت هماهنگ ساده:

$$a_{\max} = |A\omega^2|$$

▪ نیروی بیشینه در حرکت هماهنگ ساده:

$$F_{\max} = mA\omega^2$$

▪ دوره تناوب آونگ ساده:

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{L}{g}}$$

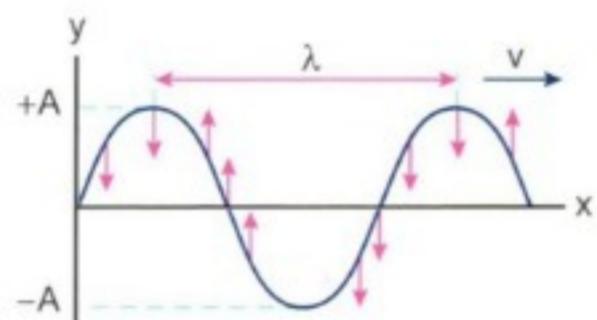
▪ موج عرضی: در این موج، جایه‌جایی هر جزء نوسان‌کننده عمود بر جهت حرکت موج است.

▪ موج طولی: در این موج، جایه‌جایی هر جزء نوسان‌کننده در راستای حرکت موج است.

▪ طول موج (λ): فاصله بین دو برآمدگی یا دو فورفتگی مجاور

▪ تندی انتشار موج:

$$v = \frac{\lambda}{T}$$



▪ تندی انتشار موج عرضی در تار یا طناب:

$$v = \sqrt{\frac{F}{\mu}} = \sqrt{\frac{F}{\rho A}}$$

▪ چگالی خطی جرم:

$$\mu = \frac{m}{L} = \frac{m}{\text{طول تار}}$$

برای امواج مکانیکی، تندی انتشار موج طولی در یک محیط جامد بیشتر از تندی موج عرضی در همان محیط است.

▪ تندی انتشار موج در یک محیط به خواص فیزیکی محیط بستگی دارد در صورتی که تندی ذره فقط به شرایط چشمۀ موج بستگی دارد.

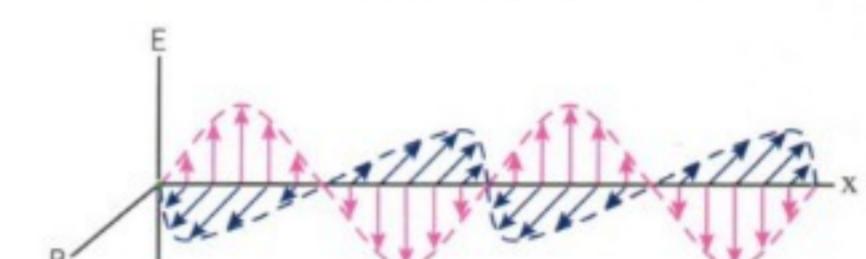
▪ امواج الکترومغناطیسی:

▪ اثر متقابل میدان الکتریکی و مغناطیسی یکدیگر را تولید می‌کنند.

▪ امواج الکترومغناطیسی برای انتشار به محیط مادی نیاز ندارند.

▪ برای امواج الکترومغناطیسی می‌توان از قاعده دست راست استفاده نمود.

▪ اگر چهار انگشت دست راست، در جهت میدان الکتریکی (E) و پیچش انگشتان در جهت میدان مغناطیسی (B) قرار گیرند، در این صورت انگشت شست جهت انتشار موج را نشان می‌دهد.



▪ سرعت انتشار امواج الکترومغناطیسی:

$$c = \frac{1}{\sqrt{\epsilon \mu}} = 3 \times 10^8 \frac{\text{م}}{\text{س}}$$

▪ طیف امواج الکترومغناطیسی:

افزایش بسامد

پرتو گاما - پرتو X - فرابنفش - مرلی - فروسخ - میکرو موج - امواج رادیویی

افزایش طول موج

▪ اصوات شنیده شدنی: گوش انسان قادر است اصوات بین ۲۰ تا ۲۰۰۰۰ هرتز را بشنود.

▪ بیشترین حساسیت گوش انسان به بسامدهای ۲۰۰-۵۰۰ Hz است.

▪ شدت صوت: آهنگ متوسط انتقال انرژی که به واحد سطح می‌رسد.

یکای SI شدت صوت، وات بر مترمربع است.

$$I = \frac{P}{A} = \frac{P}{4\pi r^2}$$

$$\beta = 10 \log \frac{I}{I_0}$$

$$\Rightarrow \beta_r - \beta_i = \log \frac{I_r}{I_i}$$

$$\frac{I_r}{I_i} = \left(\frac{f_r}{f_i}\right)^2 \times \left(\frac{A_r}{A_i}\right)^2 \times \left(\frac{r_i}{r_r}\right)^2$$

▪ اثر دوبلر: تغییر بسامد صوت در اثر حرکت یک منبع صوت و یک شنونده نسبت به هم.

▪ اگر چشمۀ و ناظر (شنونده) در حال نزدیک شدن به هم باشند، بسامدی که ناظر دریافت می‌کند از بسامدی که چشمۀ می‌فرستد بیشتر است.

▪ اگر چشمۀ و ناظر (شنونده) در حال دور شدن از هم باشند، بسامدی که ناظر دریافت می‌کند از بسامدی که چشمۀ می‌فرستد، کمتر است.

▪ اگر چشمۀ صوت حرکت کند جبهه‌های موج جلوی جسم در فاصله کمتر از یکدیگر قرار گیرند و در پشت جسم فاصلۀ جبهه‌ها از یکدیگر بیشتر می‌شود.

▪ پژواک: تأخیر زمانی بین دو صوت باید 18° باشد تا گوش انسان پژواک را از صوت مستقیم اولیه تمیز دهد.

▪ قانون بازتاب عمومی: همواره زاویه بازتابش برابر زاویه تابش است.

▪ قانون شکست عمومی:

$$\frac{\sin \theta_r}{\sin \theta_i} = \frac{v_r}{v_i} = \frac{\lambda_r}{\lambda_i} = \frac{n_i}{n_r}$$

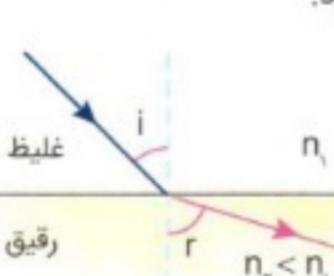
▪ ضریب شکست محیط شفاف:

$$n = \frac{c}{v} = \frac{\text{تلنی نور در خلا}}{\text{تلنی نور در محیط شفاف}}$$

▪ شکست نور:



▪ اگر نور به طور مایل از محیط غلیظ وارد محیط رقیق شود، پرتو شکست از خط عمود دور می‌شود.



▪ اگر نور به طور عمود بر سطح جداکننده دو محیط بتابد، بدون شکست وارد محیط دوم می‌شود.



▪ قانون شکست اسلن:

$$n_i \sin \theta_i = n_r \sin \theta_r$$

▪ پدیده سراب: با افزایش دما، چگالی هوا کاهش می‌یابد که این سبب کاهش ضریب شکست می‌شود.

فصل چهارم: آشنایی با فیزیک اتمی و هسته‌ای

▪ تبدیل الکترون - ولت به ژول:

$$eV \rightarrow J \times 10^{-19}$$

▪ انرژی فوتون:

$$E = hf = h \frac{c}{\lambda}$$

▪ پدیده فتوالکتریک: جداشدن الکترون از سطح یک رساناً توسط تابش نور با بسامد مناسب بر آن را اثر فتوالکتریک می‌گویند.

▪ طیف گسیلی پیوسته: طیف حاصل از جامدات و یا مایعات ملتهب

▪ طیف گسیلی خطی یا نشری خطی: طیف نور گسیل شده از گازهای کم فشار و رقیق و بخار عناصر

▪ طیف جذبی: طیف نور سفیدی که بعضی از طول موج‌های آن جذب شده باشند.

▪ طیف خورشید: طیف خورشید طیف جذبی است که در آن هزاران خط تاریک معرف به خطوط فرانهوفر دیده می‌شود.

▪ رابطه بالمر (برای محاسبۀ طول موج خط طیف مرئی گاز هیدروژن):

$$\lambda_{(nm)} = \frac{\pi}{264 / 56} \frac{\text{nm}}{\frac{n}{n-4}}, \quad n = 2, 3, 4, 5, 6$$

▪ رابطه ریدبرگ (برای محاسبۀ طول موج تمام خطوط ای طیف مرئی گاز هیدروژن):

$$\frac{1}{\lambda_{(nm)}} = R \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{n^2} \right), \quad R \approx 10^{11} \frac{1}{\text{nm}}$$

(همواره $n' > n$)