

## ابوریحان بیرونی

ابوریحان محمد بن احمد بیرونی، دانشمند برجسته ایرانی، در نیمه دوم قرن چهارم و اوایل قرن پنجم می زیست. وی در بیرون (حومه) شهر کات، پایتخت خوارزمشاهیان، به دنیا آمد. او تا سن بیست و پنج سالگی در زادگاه خود مشغول فراگیری علوم می چون جغرافیا، ریاضیات، ستاره شناسی، پزشکی، فقه، کلام و... بود. بیرونی فعالیت های علمی خود را در حدود سال ۳۸۰ هجری در شهر کات با رصد آسمان به کمک وسایل نه چندان دقیق آغاز کرد. در سال ۳۸۷ هجری بار دیگر در شهر کات خسوفی را با هماهنگی انجام شده بین او و ابوالوفاء بوزجانی، از برجسته ترین منجمان آن دوره، رصد کرد. در واقع، ابوالوفاء نیز همین خسوف را در بغداد رصد کرده بود. با مقایسه نتایج به دست آمده از این دو رصد، بیرونی اختلاف طول جغرافیایی بغداد و کات را پیدا کرد.

با توجه به اطلاعات به دست آمده، تعداد آثار ابوریحان بیرونی شامل تالیفات، ترجمه ها و آثار نیمه تمام او به ۱۸۰ عنوان می رسد که دست کم ۱۱۵ عنوان از آنها به ریاضیات و نجوم اختصاص دارد و از این تعداد تنها ۲۸ عنوان به دست ما رسیده است.

بیرونی در کتاب «افراد المعالی فی امر الفلال»، یکی از نظریات مشهور ارسطو را با تکیه بر آزمایش رد می کند. نکته مهم و مورد توجه در آزمایش های بیرونی، شیوه علمی او در انجام دادن آزمایش هاست. وی مانند یک محقق امروزی در آزمایش خود به نکاتی توجه می کند؛ از جمله: هنگام مقایسه خاصیتی ویژه از دو ماده می گویند تا سایر شرایط برای آنها یکسان باشد و نیز به تکرار در آزمایش تأکید می کند تا مطمئن شود که نتایج حاصل از فرایند انقاعی نیست.

دیدگاه بیرونی درباره چسبندگی کهنکشان راه شیری که در کتاب الفهم آمده از اهمیتی بسزا برخوردار است؛ زیرا در میان طبیعی دانان مسلمان کمتر کسی به آن پرداخته است و همگی از نظریات ارسطو در این زمینه پیروی می کرده اند. تنها بیرونی و ابن هبیم نظریاتی نو در این زمینه مطرح کرده اند. بیرونی چنین می گوید: «مجزه را پارسبان راه کاهکشان خوانند و هندوان راه بهشت و آن جملهدن ستارگان است از جنس ستارگان ابری و...»

۶۶

## مطالعه آزاد

### ۷-۲ قانون های کیلر

نظریه زمین مرکزی بطلمیوس تا قرن شانزدهم میلادی، نظریه ای قابل قبول برای توصیف حرکت سیاره ها بود. به گونه ای که دانشمندان ایرانی به ویژه خواجه نصیرالدین توسی، این نظریه را گسترش دادند و حرکت سیارات را با دقت زیادی مورد بررسی قرار دادند.

در سال ۱۵۲۳ میلادی کوبرنیک، منجم لهستانی در کتاب خود به نام «دریاره مدارهای گردش اجسام آسمانی» نظریه خورشید مرکزی را ارائه کرد که تحول بسیار بزرگی در شناخت بشر از جهان به وجود آورد.

تیکوبراهه، اخترشناس دانمارکی، سال های زیادی را به رصد ستاره ها پرداخت و موقعیت سیاره ها را در میان ستاره های ثابت آسمان در زمان های مختلف ثبت کرد. کیلر پس از ۲۰ سال تحقیق و بررسی در سال ۹۸۸ هجری خورشیدی (۱۶۰۹ میلادی) دو قانون درباره حرکت سیاره ها به دور خورشید، بیان کرد. ۹ سال پس از آن نیز قانون دیگری درباره حرکت سیاره ها به دست آورد. اکنون به بیان این سه قانون می پردازیم:

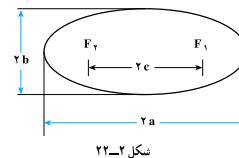
**قانون اول:** «مسیر حرکت تمام سیاره ها به دور خورشید، بیضی است، که خورشید یکی از کانون های آن است.»

در درس ریاضی خوانده ایم که اگر فاصله بین دو کانون بیضی  $2c$ ، قطر بزرگ آن

۶۷

$2a$  و قطر کوچک آن  $2b$  باشد، نسبت  $c/a$  را خروج از مرکز بیضی می گویند و آن را  $e$  نمایش می دهند.

به شکل ۲۲-۲ توجه کنید. هر قدر  $e$  کوچک تر باشد فاصله بین دو کانون در مقایسه با قطر بیضی کمتر است و شکل بیضی به دایره نزدیک تر می شود. خروج از مرکز سیاره های منظومه خورشیدی و میانگین فاصله آنها از خورشید در جدول ۲-۲ آورده شده است.



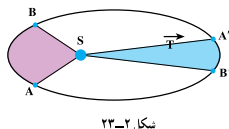
جدول ۲-۲

نام سیاره	خروج از مرکز $e = \frac{c}{a}$	میانگین فاصله سیاره از خورشید بر حسب m
تیر (عطارد)	$0/206$	$5/79 \times 10^{10}$
ناجید (زهره)	$0/007$	$1/08 \times 10^{11}$
زمین	$0/017$	$1/49 \times 10^{11}$
بهرام (مرخ)	$0/093$	$2/28 \times 10^{11}$
برجیس (مشتری)	$0/048$	$7/78 \times 10^{11}$
کیوان (زحل)	$0/056$	$1/43 \times 10^{12}$
اورانوس	$0/048$	$2/87 \times 10^{12}$
نپتون	$0/009$	$4/5 \times 10^{12}$
پلوتو	$0/249$	$5/9 \times 10^{12}$

۶۸

با توجه به جدول بالا می بینیم که مسیر بیشتر سیاره های منظومه خورشیدی، به دایره نزدیک است. پس می توان خورشید را مرکز دایره فرض کرد.

**قانون دوم:** «شعاع حامل هر سیاره (خطی که خورشید را به سیاره وصل می کند) در زمان های مساوی، مساحت های مساوی را جاروب می کند.» مسیر یک سیاره به دور خورشید، در شکل ۲۳-۲ نشان داده شده است. در این شکل، دو قسمت هائور زده دارای مساحت برابرند. در نتیجه بنابر قانون دوم کیلر، سیاره کمان های AB و A'B' را در زمان های مساوی می پیماید. اما چون سیاره در مسیر AB به خورشید نزدیک تر است. در نتیجه طول کمان AB از طول کمان A'B' بیشتر است، از این رو سیاره کمان AB را با سرعت بیشتری می پیماید تا کمان A'B' را.



گفتیم اگر خروج از مرکز بیضی مسیر سیاره کوچک باشد، می توان آن را دایره فرض کرد که در این صورت قسمت های هائور خورده به دو قطاع مساوی دایره روبرو به کمان های مساوی تبدیل می شوند. در نتیجه سیاره تمام مسیر را با سرعت ثابت می پیماید که در این صورت حرکت سیاره به دور خورشید را می توان حرکت دایره ای بکنواخت فرض کرد. مسیر حرکت زمین به دور خورشید نیز بسیار نزدیک به دایره است و سرعت این حرکت حدود  $30 \text{ km/s}$  محاسبه شده است.

**قانون سوم:** «مجدور دوره حرکت هر سیاره به دور خورشید با مکعب فاصله میانگین آن از خورشید متناسب است. یعنی اگر T دوره سیاره و r فاصله میانگین آن از خورشید باشد، نسبت  $\frac{T^2}{r^3}$  برای تمام سیاره ها یکسان است.»

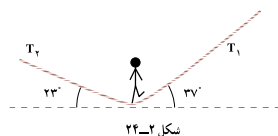
۶۹

### تمرین های فصل دوم

۱- براساس قانون سوم نیوتون، به پرسش های زیر پاسخ دهید:  
الف) نیروهای وارد بر یک شخص، هنگامی که جسمی را هل می دهد، و همچنین نیروهای وارد بر جسم چگونه است؟

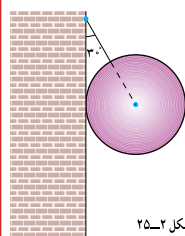
ب) نقش نیروهای مختلف در هنگام راه رفتن ما بر روی زمین چگونه است؟  
۲- به جسمی به جرم  $100 \text{ kg}$  نیروی ثابت  $F$  در راستای قائم به طرف بالا وارد می شود. جسم از حال سکون با شتاب  $5 \text{ m/s}^2$  به طرف بالا حرکت می کند و پس از  $2 \text{ s}$  نیروی  $F$  حذف می شود. الف) مقدار نیروی  $F$  را تعیین کنید.

ب) جسم تا چه ارتفاعی بالا می رود؟  $g = 10 \text{ m/s}^2$  (از مقاومت هوا چشم پوشی کنید).  
۳- یک بازیگر سیرک به وزن  $600 \text{ N}$  روی طنابی مطابق شکل ۲-۲۴، در حال تعادل است. نیروهای کشش طناب را محاسبه کنید.



شکل ۲-۲۴

۴- جسمی را با سرعت اولیه  $v_0$  در امتداد سطح شیب داری که با افق زاویه  $\alpha$  می سازد به بالا برتاب می کنیم. ضریب اصطکاک جنبشی جسم و سطح را  $\mu_k$  بگیرد:  
الف) این جسم تا چه مسافتی روی سطح شیب دار بالا می رود؟ (برحسب  $\alpha$ ،  $v_0$  و  $\mu_k$ )  
ب) اگر جسم دوباره به پایین حرکت کند، سرعت آن را هنگام رسیدن به پایین سطح شیب دار برحسب  $\alpha$ ،  $v_0$  و  $\mu_k$  محاسبه کنید.



شکل ۲-۲۵

۵- کره ای به جرم  $40 \text{ kg}$  را، مطابق شکل ۲-۲۵، به وسیله کابلی به دیوار قائم و بدون اصطکاک آویزان می کنیم. نیروی کشش کابل و واکنش دیوار را محاسبه کنید.

۷۰

### راهنمای پاسخ یابی تمرین های فصل دوم

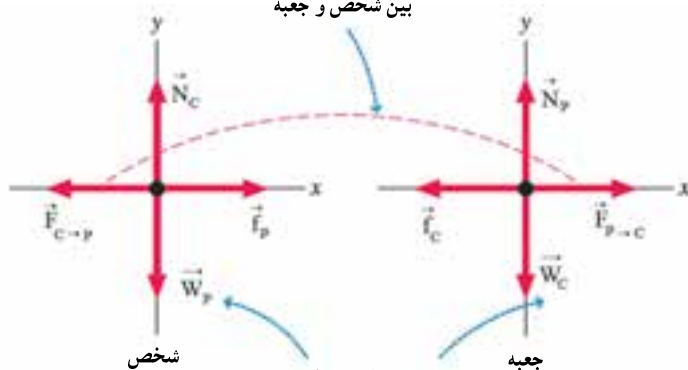
۱- الف) شکل ۸۲ - الف شخصی را در حال هل دادن جعبه ای نشان می دهد.

شکل ۸۲ - ب نمودار آزاد نیروهای وارد بر شخص و جعبه را به طور جداگانه نشان می دهد. در این شکل

زیرنویس P برای شخص و زیرنویس C برای جعبه به کار رفته است.

نیروهای کشش - واکنش

بین شخص و جعبه

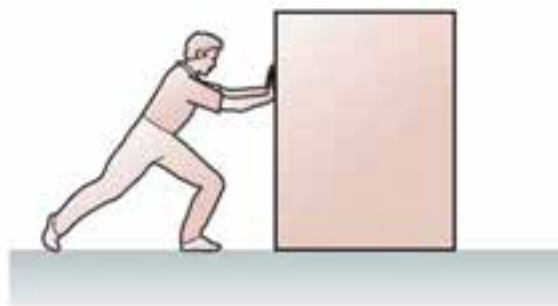


شخص

نیروی وزن که از طرف

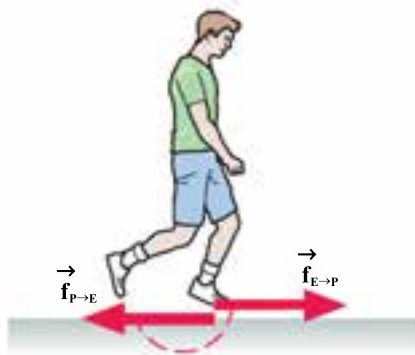
زمین به هر دو وارد می شود.

(ب)



(الف)

شکل ۸۲



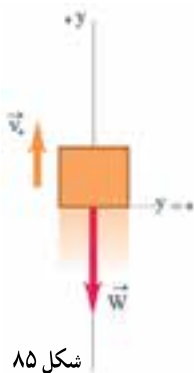
شکل ۸۳

ب) عمل ساده قدم زدن یا راه رفتن به گونه‌ای اساسی به قانون سوم نیوتون بستگی دارد. برای آنکه قدم زدن به جلو را آغاز کنیم، با پای خود زمین را به عقب هل می‌دهیم (نیروی  $\vec{f}_{P \to E}$  در شکل ۸۱). زمین به عنوان یک واکنش پای ما را (و در نتیجه همه بدن ما را به صورت یک جا) با نیرویی به همان بزرگی به جلو هل می‌دهد (نیروی  $\vec{f}_{E \to P}$  در شکل ۸۳). این نیروی خارجی که توسط زمین وارد می‌شود همان چیزی است که بدن ما را به جلو شتاب می‌دهد و عمل ساده قدم زدن را موجب می‌شود.

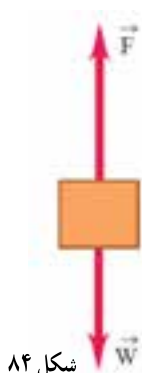
۲- الف) نیروهای وارد بر جسم در شکل ۸۴ نشان داده شده است. با استفاده از قانون دوم نیوتون داریم:

$$F - W = ma \Rightarrow F = m(a + g)$$

$$F = (100 \text{ kg})(14/8 \text{ N/kg}) = 1480 \text{ N}$$



شکل ۸۵



شکل ۸۴

ب) پس از  $20^\circ$  ثانیه نیروی  $\vec{F}$  حذف و تنها نیروی  $\vec{W}$  به جسم وارد می‌شود (شکل ۸۵). بزرگی سرعت جسم درست در لحظه‌ای که نیروی  $\vec{F}$  حذف می‌شود برابر است با

$$v = at + v_0 = (5 \text{ m/s}^2)(20 \text{ s}) + 0 = 100 \text{ m/s}$$

اکنون مسئله ما مشابه آن است که جسمی را با سرعت  $100 \text{ m/s}$  به طرف بالا پرتاب کرده‌ایم. در این صورت اگر مبدأ مکان را در لحظه‌ای بگیریم که نیروی

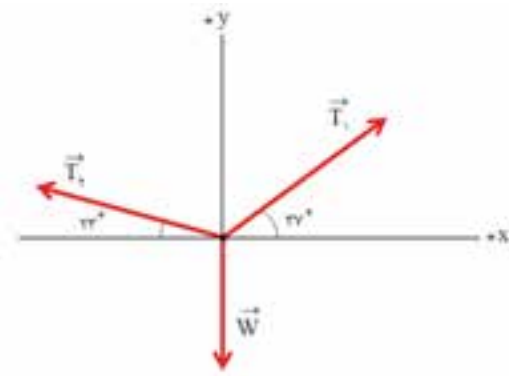
$\vec{F}$  حذف می‌شود، ارتفاعی که جسم بالا می‌رود برابر است با

$$v^2 - v_0^2 = -2g(y - y_0)$$

$$0 - (100 \text{ m/s})^2 = -2(9/8 \text{ m/s}^2)(y - 0) \Rightarrow y = 510 \text{ m}$$

۳- نیروهای وارد بر طناب درست در محلی که بازیگر سیرک در حال تعادل روی طناب ایستاده است، در شکل

۸۶ نشان داده شده است. مؤلفه‌های نیرو در امتداد محور x و محور y عبارت‌اند از:



شکل ۸۶

$$\begin{cases} T_1 \cos 37^\circ - T_2 \cos 23^\circ = 0 \\ T_1 \sin 37^\circ + T_2 \sin 23^\circ - W = 0 \end{cases}$$

باتوجه به اینکه  $\cos 37^\circ = 0/6$ ،  $\cos 23^\circ = 0/92$ ،  $\sin 23^\circ = 0/39$

$$T_2 = 551 \text{ N} \text{ و } T_1 = 642 \text{ N} \text{ داریم: } \sin 37^\circ = 0/79$$

دانش‌آموزان باید توجه کنند که چون بازیگر روی طناب در حال تعادل است، بزرگی نیرویی که به طناب وارد می‌کند با بزرگی نیروی وزن او یکسان است.

۴- الف) در شکل ۸۷ نمودار جسم آزاد و جهت حرکت جسم در امتداد سطح شیبدار نشان داده شده است. مؤلفه‌های نیرو در امتداد محور x و محور y عبارت‌اند از:

$$\begin{cases} f_k + mg \sin \alpha = -ma \\ N - mg \cos \alpha = 0 \end{cases}$$

با توجه به رابطه  $f_k = \mu_k N$  داریم:

$$mg(\sin \alpha + \mu_k \cos \alpha) = -ma$$

از سوی دیگر چون برآیند نیروها در امتداد محور x ثابت است، شتاب a ثابت و برابر است با:

$$a = \frac{v^2 - v_0^2}{2\Delta x}$$

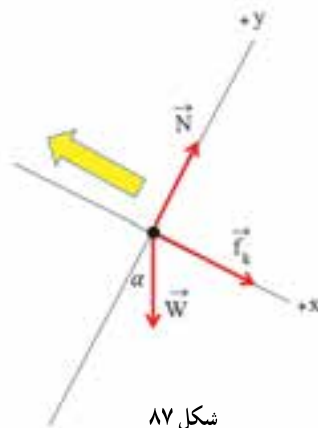
بر اثر اصطکاک، جسم پس از طی مسافتی متوقف می‌شود. پس  $v = 0$  داریم:

$$a = \frac{-v_0^2}{2\Delta x}$$

به این ترتیب:

$$-\frac{v_0^2}{2\Delta x} = -g(\sin \alpha + \mu_k \cos \alpha)$$

$$E = nhf \quad n = 0, 1, 2, 3, \dots$$



شکل ۸۷

ب) شکل ۸۸ نمودار جسم آزاد و جهت حرکت جسم پس از حرکت رو به پایین نشان داده شده است. در این وضعیت داریم:

$$a = g(\sin \alpha - \mu_k \cos \alpha)$$

اگر سرعت جسم پس از طی مسافت  $\Delta x$  روی سطح شیبدار را  $v$  بگیریم، در این صورت داریم:

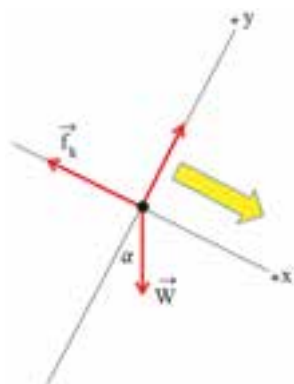
$$a = \frac{v^2}{2\Delta x}$$

به این ترتیب می‌توان نوشت:

$$\frac{v^2}{2\Delta x} = g(\sin \alpha - \mu_k \cos \alpha)$$

با جای‌گذاری  $\Delta x$  از قسمت الف) داریم:

$$v = v_0 \sqrt{\frac{2(\sin \alpha - \mu_k \cos \alpha)}{(\sin \alpha + \mu_k \cos \alpha)}}$$



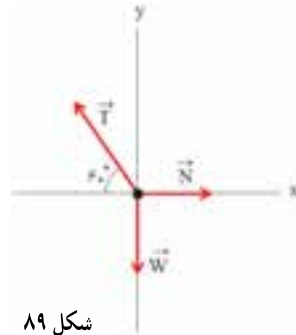
شکل ۸۸

توجه کنید که علامت مثبت را برای  $v$  اختیار کرده ایم زیرا جهت رو به پایین را مثبت گرفته ایم.

۵- در شکل ۸۹ نمودار جسم آزاد نیروهای وارد بر کره نشان داده شده است. چون کره در حال تعادل است، برآیند نیروها در امتداد محورهای  $x$  و  $y$  باید برابر صفر باشد. به این ترتیب داریم:

$$\begin{cases} T \sin 6^\circ - W = 0 \\ N - T \cos 6^\circ = 0 \end{cases}$$

از حل این معادله‌ها داریم:  $T = 226\text{N}$  و  $N = 113\text{N}$ .

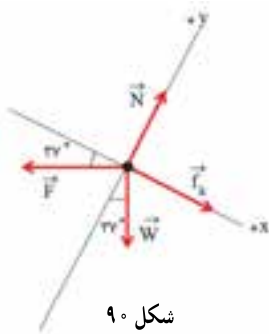


شکل ۸۹

۶- در شکل ۹۰ نمودار جسم آزاد نیروهای وارد بر جسم رسم شده‌اند. با توجه به جهت مثبت محورها و قانون دوم نیوتون داریم:

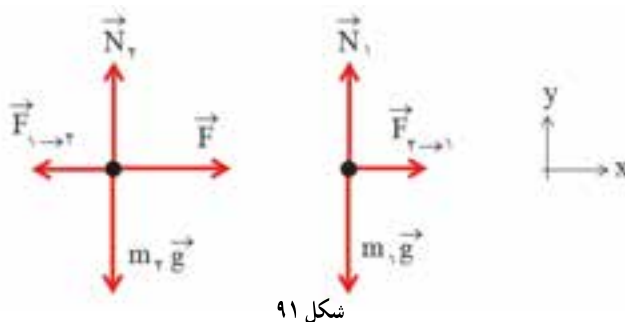
$$\begin{cases} mg \sin 37^\circ + f_k - F \cos 37^\circ = -ma \\ N - mg \cos 37^\circ - F \sin 37^\circ = 0 \end{cases}$$

با حل دستگاه دو معادله‌ای و قرار دادن مقادیر داده شده و همچنین با توجه به اینکه  $\sin 37^\circ = 0.6$  و  $\cos 37^\circ = 0.8$  داریم:  $a = 1.52 \text{ m/s}^2$ . در حل این مسئله  $g$  را برابر  $9.8 \text{ m/s}^2$  گرفته ایم.



شکل ۹۰

۷- به نظر می‌رسد که در این مسئله منظور از سطح افقی صاف، سطح افقی بدون اصطکاک است. با این فرض نمودار جسم آزاد نیروهای وارد بر جرم‌های  $m_1$  و  $m_2$  در حالت (الف) در شکل ۹۱ نشان داده شده است.



شکل ۹۱

نیروهای  $\vec{F}_{1 \rightarrow 2}$  و  $\vec{F}_{2 \rightarrow 1}$  کنش و واکنش یکدیگرند و بزرگی آنها با یکدیگر برابر است. به این ترتیب داریم:

$$F_{2 \rightarrow 1} = F_{1 \rightarrow 2} = m_1 a = (1 \text{ kg})(3 \text{ m/s}^2) = 3 \text{ N}$$

$$F - F_{1 \rightarrow 2} = m_2 a \Rightarrow F = (2 \text{ kg})(3 \text{ m/s}^2) + 3 \text{ N} = 9 \text{ N}$$

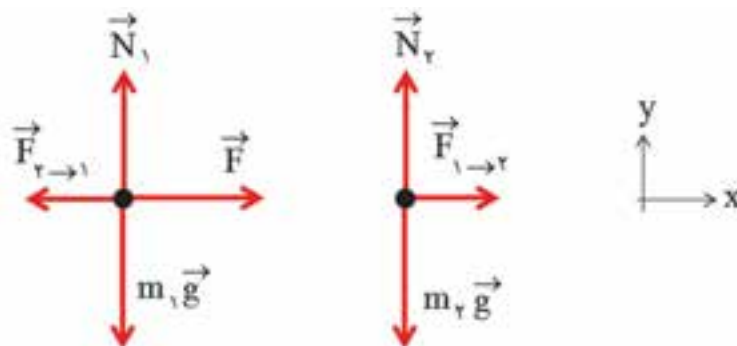
۶- جسمی به جرم  $2 \text{ kg}$  روی سطح نسیب‌داری با زاویه  $37^\circ$  نسبت به افق، توسط نیروی افقی  $F = 25 \text{ N}$  مطابق شکل ۲۶-۲ به بالا رانده می‌شود. ضریب اصطکاک جنبشی جسم با سطح  $1/2$  است. شتاب حرکت جسم را محاسبه کنید.

۷- دو جسم به جرم‌های  $m_1 = 1 \text{ kg}$  و  $m_2 = 2 \text{ kg}$  مطابق شکل ۲۷-۲ روی سطح افقی صافی قرار دارند. نیروی افقی  $\vec{F}$  باعث می‌شود که دو جسم با شتاب  $3 \text{ m/s}^2$  به حرکت درآیند. اندازه نیروی  $F$  و نیروی تماسی‌ای که دو جسم بر یکدیگر وارد می‌کنند را در هر یک از دو شکل «الف» و «ب» محاسبه کنید.

۸- پاسخ مسئله ۷ را برای حالتی که ضریب اصطکاک جنبشی بین جسم و سطح  $1/3$  باشد، بنویسید.

۹- کتابی را مانند شکل ۲۸-۲ به دیوار فشرده و ثابت نگه داشته‌ایم. الف) آیا نیروی اصطکاک با نیروی وزن برابر است؟ چرا؟ ب) اگر کتاب را بیشتر به دیوار فشاریم آیا نیروی اصطکاک تغییر می‌کند؟ با این کار چه نیروی افزایش می‌یابد؟

در شکل ۹۲ نمودار جسم آزاد نیروهای وارد بر جرم‌های  $m_1$  و  $m_2$  در حالت (ب) نشان داده شده است.



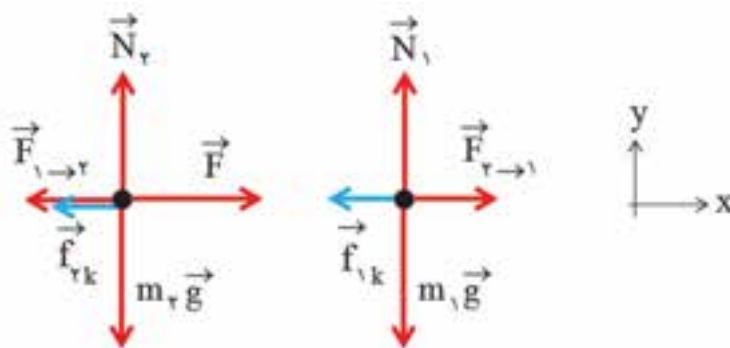
شکل ۹۲

در این حالت نیز داریم:

$$F_{2 \rightarrow 1} = F_{1 \rightarrow 2} = m_2 a = (2 \text{ kg})(3 \text{ m/s}^2) = 6 \text{ N}$$

$$F - F_{2 \rightarrow 1} = m_1 a \Rightarrow F = (1 \text{ kg})(3 \text{ m/s}^2) + 6 \text{ N} = 9 \text{ N}$$

۸- نمودار جسم آزاد برای وقتی که نیروی  $\vec{F}$  به جرم  $m_2$  وارد می‌شود در شکل ۹۳ نشان داده شده است.



شکل ۹۳

برای جسم  $m_1$  داریم:

$$\begin{cases} F_{2 \rightarrow 1} - f_{1k} = m_1 a \\ N_1 - m_1 g = 0 \end{cases}$$

به این ترتیب:

$$F_{2 \rightarrow 1} - \mu_k m_1 g = m_1 a$$

$$F_{1 \rightarrow 2} = F_{2 \rightarrow 1} = m_1 (a + \mu_k g) = (1 \text{ kg}) (3 \text{ m/s}^2 + 0.1 \times 9.8 \text{ m/s}^2) = 3.98 \text{ N}$$

همان‌طور که دیده می‌شود با وجود اصطکاک، نیروی تماس افزایش یافته است.

برای جسم  $m_2$  داریم:

$$\begin{cases} F - F_{1 \rightarrow 2} - f_{2k} = m_2 a \\ N_2 - m_2 g = 0 \end{cases}$$

به این ترتیب:

$$F = F_{1 \rightarrow 2} + m_2 (a + \mu_k g) = 3.98 \text{ N} + (2 \text{ kg}) (3 \text{ m/s}^2 + 0.1 \times 9.8 \text{ m/s}^2) = 11.94 \text{ N}$$

۱۰- از یک لوله آنتن‌نشانی آب با آهنگ  $5 \text{ kg/s}$  با سرعت  $5 \text{ m/s}$  به دیوار مقابل برخورد می‌کند (شکل ۲-۳۰). نیروی متوسط وارد بر دیوار توسط آب را حساب کنید. (از برگشت آب از روی دیوار چشم‌پوشی کنید.)

شکل ۲-۳۰

۱۱- بره‌های یک بالگرد (هلیکوپتر) در هر دقیقه  $900$  دور می‌گردد. کمیت‌های زیر را برای بره‌ها محاسبه کنید.

(الف) دوره، بسامد و سرعت زاویه‌ای؛  
 (ب) سرعت خطی و شتاب مرکزگرای نقطه‌ای که فاصله آن از محور دوران  $2 \text{ m}$  است.

۱۲- برای اینکه خودرویی بتواند در پیچ جاده‌ای به شعاع  $12 \text{ m}$  در شرایطی که اصطکاک در عرض جاده ناچیز است با سرعت  $54 \text{ km/h}$  حرکت کند، شیب عرضی جاده چقدر باید باشد؟

۱۳- ماهواره‌ای در اثر نیروی گرانشی بین زمین و ماهواره، روی مدار دایره‌ای به دور زمین می‌گردد. اگر جرم ماهواره  $m = 25 \text{ kg}$ ، جرم زمین  $M_E = 5.98 \times 10^{24} \text{ kg}$ ، ثابت جهانی گرانش  $G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2$ ، فاصله ماهواره از سطح زمین  $260 \text{ km}$  و شعاع زمین  $6400 \text{ km}$  باشد، کمیت‌های زیر را محاسبه کنید:

(الف) نیروی گرانشی بین ماهواره و زمین  
 (ب) سرعت ماهواره  
 (پ) دوره گردش ماهواره

۱۴- یک ماهواره در چه فاصله‌ای از مرکز زمین باید قرار گیرد تا همواره در یک نقطه در بالای خط استوا باشد؟ جرم زمین  $5.98 \times 10^{24} \text{ kg}$  و  $G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2$

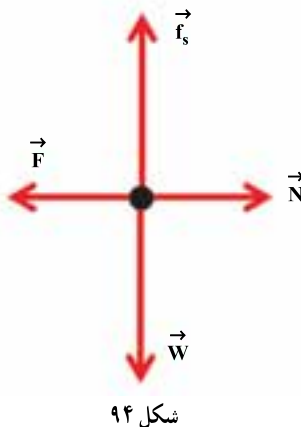
۱۵- جرم ماهواره امید (شکل ۲-۳۰) تقریباً  $27$  کیلوگرم و فاصله آن از سطح زمین حدوداً  $250$  کیلومتر است. با توجه به داده‌های مسئله ۱۳، دوره، سرعت و نیروی گرانشی بین این ماهواره و زمین را به دست آورید.

شکل ۲-۳۰- ماهواره امید

۷۲

همان‌طور که دیده می‌شود برای آن شتاب حرکت دو جسم با وجود اصطکاک ثابت بماند، باید نیروی بزرگ‌تری اعمال کرد.

۹- در شکل ۹۴ نمودار جسم آزاد نیروهای وارده به کتاب رسم شده است که در آن  $\vec{F}$  نیرویی است که از طرف دست شخص به کتاب وارد می‌شود.



(الف) آری. زیرا کتاب در امتداد قائم حرکتی ندارد و بنابر قانون دوم نیوتون باید بر ایند نیروهای وارد بر آن در این امتداد صفر باشند. به این ترتیب  $\vec{f}_s - \vec{W} = 0$  یا  $f_s = W$ .

(ب) همان‌طور که گفته شد در امتداد قائم کتاب حرکت نمی‌کند و  $f_s = W$ . بنابراین افزایش نیروی  $\vec{F}$  تنها بزرگی نیروی  $\vec{N}$  افزایش می‌یابد. با افزایش  $N$ ، در واقع  $f_{s,max}$  که برابر  $\mu_s N$  است، نیز افزایش می‌یابد. توجه کنید که

$$f_s < f_{s,max} = \mu_s N$$

۱۰- با توجه به فرض‌های مسئله داریم:

$$\frac{m}{\Delta t} = 5 \text{ kg/s}, v_1 = 5 \text{ m/s}, v_2 = 0$$

از رابطه  $\vec{F} = m \Delta v / \Delta t$  داریم:

$$\vec{F} = (5 \text{ kg/s})(0 - 5 \text{ m/s}) = -25 \text{ N}$$

$$T = \frac{60}{900} = \frac{1}{15} \quad \text{(الف)}$$

$$f = \frac{1}{T} = 15 \text{ Hz}$$

$$\omega = 2\pi f = 94/2 \text{ rad/s}$$

$$v = r\omega = (3 \text{ m})(94/2 \text{ rad/s}) = 282/6 \text{ m/s} \quad \text{(ب)}$$

$$a = r\omega^2 = (3 \text{ m})(94/2 \text{ rad/s})^2 = 26621 \text{ m/s}^2$$

$$r = 120 \text{ m}, v = 54 \text{ km/h} = 15 \text{ m/s} \quad \text{—۱۲}$$

$$\tan \alpha = \frac{v^2}{rg} = \frac{(15 \text{ m/s})^2}{(120 \text{ m})(9.8 \text{ m/s}^2)} = 0.191$$

$$\alpha \approx 11^\circ$$

$$F = G \frac{M_E m}{(R_E + r)^2} \quad (13-الف)$$

$$= (6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2 / \text{kg}) \frac{(5.98 \times 10^{24} \text{ kg})(25 \text{ kg})}{(6.4 \times 10^6 \text{ m} + 2.6 \times 10^6 \text{ m})^2} = 1231 \text{ N}$$

ب) نیروی F در واقع نیروی لازم برای شتاب مرکزگرای ماهواره را فراهم می کند. به این ترتیب داریم

$$F = m \frac{v^2}{(R_E + r)}$$

$$1231 \text{ N} = (25 \text{ kg}) \frac{v^2}{9 \times 10^6 \text{ m}} \Rightarrow v = 6657 \text{ m/s}$$

$$v = r\omega \Rightarrow 6657 \text{ m/s} = (9 \times 10^6 \text{ m})\omega \quad (ب)$$

$$\Rightarrow \omega = 7/4 \times 10^{-4} \text{ rad/s}$$

$$T = \frac{2\pi}{\omega} = \frac{2 \times 3.14 / 1.4 \text{ rad}}{7/4 \times 10^{-4} \text{ rad/s}} = 8486 \text{ s} = 2/36 \text{ h}$$

۱۴- دوره چنين ماهواره ای باید  $T=24 \text{ h}$  باشد تا همواره در یک نقطه بالای خط استوا باشد. اگر r را فاصله

ماهواره از مرکز زمین بگیریم، داریم

$$F = mv^2 / r \Rightarrow G \frac{M_E m}{r^2} = m \frac{v^2}{r}$$

از روابط  $v=r\omega$  و  $\omega=2\pi/T$  داریم:

$$r^3 = \left(\frac{T}{2\pi}\right)^2 GM_E$$

با جای گذاری مقادیر داده شده داریم:

$$r = 42264647 \text{ m} \approx 42265 \text{ km}$$

$$T^2 = \frac{4\pi^2 r^3}{GM_E} \quad 15- همان طور که در مسئله ۱۴ دیدیم می توان نوشت:$$

$$T = 5392 \text{ s} \approx 9 \text{ min} \quad \text{با جای گذاری مقادیر داده شده، داریم:}$$

$$v = r\omega = r \left(\frac{2\pi}{T}\right)$$

$$v = 7745 \text{ m/s} \quad \text{با جای گذاری مقادیر داده شده، داریم:}$$

نیروی گرانش بین ماهواره و زمین که شتاب مرکزگرا را برای حرکت چرخشی ماهواره به دور زمین فراهم می کند

برابر است با:

$$F = G \frac{M_E m}{r^2}$$

$$F = 244 \text{ N} \quad \text{با جای گذاری مقادیر داده شده داریم:}$$

برای دیدن نمونه آزمون تشریحی و چهارگزینه ای فصل به CD  
ضمیمه ی کتاب راهنمای معلم یا وبسایت گروه فیزیک مراجعه کنید.