

فصل ۱۲

چارچوبهای شتاب دار و حرکت های مقید

تاکنون همواره از چارچوب‌های لخت برای حل مسئله‌های مکانیک استفاده کردیم. در این چارچوب‌ها قانون‌های حرکت ساده‌ترین شکل خود را دارند. با وجود این، مسئله‌هایی وجود دارند که حل آنها در چارچوب‌های غیر لخت ساده‌ترند. برای نمونه، وقتی حرکت ذره‌ای را در نزدیکی‌های سطح زمین بررسی می‌کنیم بهتر است از چارچوبی استفاده کنیم که به زمین وصل است و با آن می‌چرخد. نمونه‌های دیگر عبارت‌اند از آسانسور، صفحه‌ی چرخان و غیره. آیا راهی وجود دارد که قانون‌های نیوتون را چنان تغییر دهیم تا در چارچوب‌های غیر لخت هم برقرار باشند یا این که در این چارچوب‌ها باید $F = ma$ را به کلی فراموش کرد؟ در این فصل معادله‌های حرکت را نسبت به چنین چارچوب‌هایی خواهیم یافت و برخی کاربردهای آن را بررسی خواهیم کرد.

نخست، حرکت ذره‌ای را نسبت به چارچوب دلخواهی در نظر خواهیم گرفت که در حال حرکت است. توصیف حرکت نسبت به چارچوب متحرک، در مسئله‌هایی که شامل سطوح قیدی یا خم‌های شتاب دار اند سودمند است. دسته دیگر مسئله‌ها، توصیف حرکت آزاد ذره در دستگاه مختصاتی است که شتاب دارد. نمونه‌ای از مسئله‌های نوع نخست، حرکت ذره‌ای است که مقید به لغزیدن روی سطحی است که خود سطح شتاب دارد. نمونه‌ی گونه‌ی دوم، اثرهای ثانوی است که به نظریه‌ی ساده افزوده می‌شود. مانند حرکت پرتابه هنگامی که چرخش زمین را نیز در نظر بگیریم.

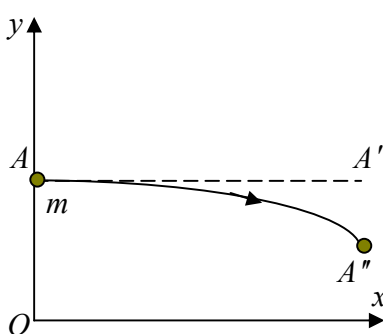
۱۲-۱ حرکت ذره در چارچوب شتاب‌دار

سرشت مسئله چیست؟ خیلی وقت‌ها مجبوریم معادله‌های حرکت را در مختصات غیر لخت بنویسیم. برای مثال، جسمی را در نظر بگیرید که مقید به حرکت روی سطح هموار میز است و میز به زمین چرخنده وصل است. در شکل (۱۲-۱) محورهای Ox و Oy را سطح میز فرض کنید. ذره در زمان t_0 در نقطه‌ی A روی میز در حال سکون است. نیروی ثابت F را موازی با محور

x ها به جسم وارد کنید (مثلاً با دست جسم را هل دهید). بر پایه‌ی آموخته‌های خود شاید انتظار داریم که جسم روی خط راست AA' حرکت کند؛ چون معادله‌ی حرکت

$$m\ddot{x} = F \quad (12-1)$$

این را می‌گوید. اما واقعیت این نیست. مسیر واقعی جسم خم AA'' است (اگر تحت اثر نیروی F جسم سرعت چشمگیری داشته باشد این را به آسانی می‌توان دید). جسم اندکی به سمت راست مسیری که از رابط (۱۲-۱) انتظار داریم انحراف پیدا



شکل ۱۲-۱

می‌کند. تازه مسیر AA'' در نیمکره‌ی شمالی رخ می‌دهد. در نیمکره‌ی جنوبی این انحراف به سمت چپ خواهد بود. دشواری در این است که سامانه‌ی مختصات انتخابی (زمین) سامانه‌ی شتاب‌دار است. در زیر خواهیم دید که معادله‌های حرکت یک ذره نسبت به چارچوب شتاب‌دار شامل جمله‌هایی است که در اثر شتاب دستگاه مختصات نمایان می‌شوند. به بیان دیگر، اگر برخی

نیروهای پنداری را شناسایی کنیم هنوز هم می توانیم از $F = ma$ در چارچوب‌های شتاب‌دار استفاده کنیم. نیروهای پنداری، نیروهایی هستند که ناظر نشسته در چارچوب شتاب‌دار گمان می‌کند که وجود دارند. اگر این ناظر نیروهای پنداری را هم در نظر بگیرد و در چارچوب خودش از $F = ma$ استفاده کند، آنگاه برای شتاب a که در چارچوب وی اندازه‌گیری می‌شود، پاسخ درست به دست می‌آورد.

برای این که موضوع این فصل را بتوانیم به طور کیفی بی‌روانیم باید بدانیم که مختصات (و مشتق‌های آن) چارچوب شتاب‌دار چگونه به مختصات و مشتق آنها در چارچوب لخت مربوط می‌شوند. پیش از این که خود را درگیر این ریاضیات بکنیم بهتر است به مثال ساده‌ای بپردازیم که اندیشه‌ی نیروی پنداری را به نمایش می‌گذارد.

مثال ۱-۱۲ (قطار): فرض کنید در قطاری سرپا ایستاده‌اید و قطار با شتاب a به سمت راست شتابیده می‌شود. اگر بخواهید در همان نقطه در درون قطار باقی بمانید باید نیروی اصطکاکی به اندازه‌ی $F_f = ma$ و به سوی راست بین کف قطار و کف پاهای شما وجود داشته باشد. کسی که در چارچوبی لخت در روی زمین است وضعیت شما را این گونه توصیف خواهد کرد: "نیروی اصطکاک $F_f = ma$ سبب می‌شود که شتاب شما a باشد." توصیف شما در چارچوب قطار از وضعیت چگونه خواهد بود؟ (فرض کنید قطار پنجره ندارد و شما فقط درون قطار را می‌بینید.) همانگونه که در زیر نشان خواهیم داد، شما یک نیروی پنداری انتقالی، $F_{trans} = -ma$ ، به سمت چپ احساس خواهید کرد. بنابراین، توصیف شما از وضعیت، این گونه خواهد بود: "شتاب من صفر است. پس در چارچوب من - چارچوب قطار - نیروی اصطکاک $F_f = ma$ که به سمت راست است نیروی ران‌آمیز $F_{trans} = -ma$ را که به سوی چپ است باید دقیقاً حذف کند و در نتیجه در چارچوب من شتاب من صفر است." البته اگر کف قطار اصطکاک نداشته باشد و نیرویی به کف پاهای شما وارد نشود خواهید گفت که نیروی خالص $F_{trans} = -ma$ به سمت چپ به شما وارد می‌شود است و بنابراین، با شتاب a نسبت به چارچوب خودتان (قطار) به سمت چپ شتابیده می‌شوید. به بیان دیگر، نسبت به چارچوب لخت در روی زمین بی حرکت باقی خواهید ماند که البته برای کسی که روی زمین ایستاده است کاملاً بدیهی است. اگر اصطکاک کف قطار غیر صفر اما به اندازه‌ی ای نباشد که از عهده‌ی حذف همه‌ی نیرو $F_{trans} = -ma$ برآید، آنگاه شما به سوی انتهای قطار رانده خواهید شد مگر این که با دست به جایی بچسبید تا بقیه‌ی F_{trans} را هم حذف کنید.

نخست ساده‌ترین حالت شتاب انتقالی (خطی) را بررسی می‌کنیم و سپس به حالت دستگاه مختصات چرخان می‌پردازیم.

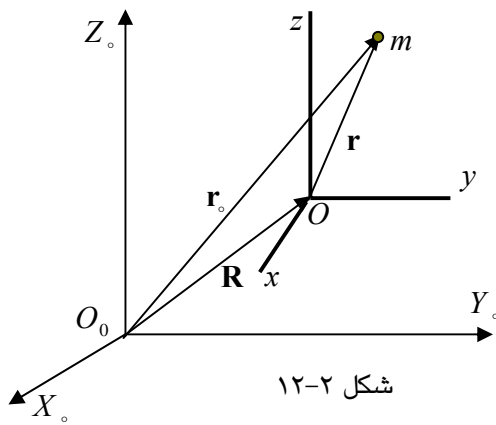
۱۲-۲ چارچوب‌های شتاب‌دار و درستی قانون‌های نیوتون

در شکل (۱۲-۲) فرض کنید $O_X Y_Z$ سامانه‌ای است که در آن قانون‌های نیوتون درست‌اند (چارچوب لخت). بنا بر این، در این چارچوب رابطه‌ی

$$\frac{d}{dt}(m\dot{\mathbf{r}}) = \mathbf{F} \quad (12-2)$$

توصیف دقیقی از حرکت ذره‌ای را فراهم می‌کند که به آن نیروی F وارد می‌شود. $Oxyz$ چارچوب دیگری است که نسبت به

اولی حرکت می‌کند. برای سادگی فرض می‌کنیم ox همواره موازی O_0X_0 و Oy موازی O_0Y_0 و Oz موازی O_0Z_0 باشند.



مکان O نسبت به O_0 با بردار R نشان داده شده است. یعنی از دید ناظر نشسته در مبدا O_0 ، مختصات R عبارتند از X_0 و Y_0 و Z_0 . چون نقطه‌ی O نسبت به O_0 حرکت می‌کند، مؤلفه‌های R تغییر می‌کنند. بردار مکان ذره‌ای به جرم m در چارچوب O_0 با بردار r_0 توصیف می‌شود. شکل (۱۲-۲) را ببینید. همین مکان در چارچوب O با بردار r داده شده است. مؤلفه‌های معادله‌ی حرکت ذره در چارچوب O_0 عبارتند از:

$$m\ddot{x}_0 = F_1 \quad m\ddot{y}_0 = F_2 \quad m\ddot{z}_0 = F_3 \quad (12-3)$$

که \ddot{x}_0 و \ddot{y}_0 و \ddot{z}_0 مؤلفه‌های $\ddot{\mathbf{r}}_0$ در مختصات O_0 است و F_1 و F_2 و F_3 مؤلفه‌های \mathbf{F} در مختصات O_0 اند. در اینجا فرض می‌کنیم که \mathbf{F} تنها تابعی از مکان است. اینک مؤلفه‌های \mathbf{r} را در مختصات O در نظر بگیرید که عبارتند از: x و y و z . چون این مؤلفه‌های \mathbf{r} با X_0 و Y_0 و Z_0 موازی اند، پس می‌توان نوشت:

$$z_0 = Z_0 + z \quad y_0 = Y_0 + y \quad x_0 = X_0 + x \quad (12-4)$$

و از اینجا داریم:

$$\ddot{z}_0 = \ddot{Z}_0 + \ddot{z} \quad \ddot{y}_0 = \ddot{Y}_0 + \ddot{y} \quad \ddot{x}_0 = \ddot{X}_0 + \ddot{x} \quad (12-5)$$

که با جایگزینی در رابطه‌ی (۱۲-۳) به دست می‌آید

$$\begin{aligned} m\ddot{x}_0 &= m(\ddot{x} + \ddot{X}_0) = F_1 \\ m\ddot{y}_0 &= m(\ddot{y} + \ddot{Y}_0) = F_2 \\ m\ddot{z}_0 &= m(\ddot{z} + \ddot{Z}_0) = F_3 \end{aligned} \quad (12-6)$$

پس:

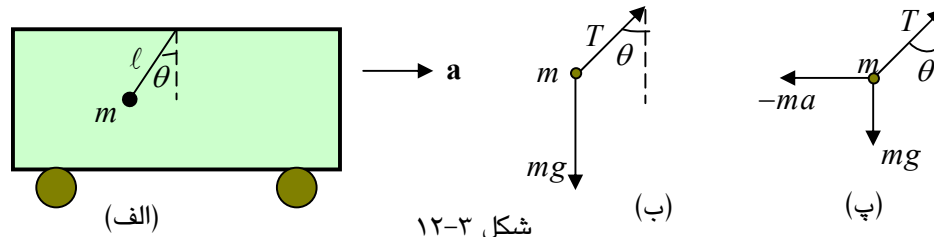
$$\begin{aligned} m\ddot{x} &= F_1 - m\ddot{X}_0 \\ m\ddot{y} &= F_2 - m\ddot{Y}_0 \\ m\ddot{z} &= F_3 - m\ddot{Z}_0 \end{aligned} \quad (12-7)$$

رابطه‌ی (۱۲-۷) حرکت ذره را در چارچوب $Oxyz$ توصیف می‌کند که تحت اثر نیروی \mathbf{F} با مؤلفه‌های F_1 و F_2 و F_3 است و با معادله‌های حرکت ساده‌ی (۱۲-۳) فرق دارد. در سمت راست رابطه‌ی (۱۲-۷) جمله‌های اضافی $-m\ddot{X}_0$ و $-m\ddot{Y}_0$ و $-m\ddot{Z}_0$ نمایان شده‌اند که در رابطه‌ی (۱۲-۳) وجود ندارند. این جمله‌ها به خاطر شتاب‌دار بودن $Oxyz$ نسبت به $O_0X_0Y_0Z_0$ ظاهر شده‌اند. این جمله‌های اضافی وقتی صفرند که: (۱) O نسبت به O_0 با سرعت ثابت حرکت نکند (یعنی $dX_0/dt = 0$ و غیره). (۲) اگر O نسبت به O_0 در حال سکون باشد. در هر دو حالت مشتق دوم زمانی \mathbf{R} صفر می‌شود و رابطه‌ی (۱۲-۷) به رابطه‌ی (۱۲-۳) کاهش می‌یابد. در بخش بعدی خواهیم دید که اگر $Oxyz$ نسبت به $O_0X_0Y_0Z_0$ می‌چرخید باز هم جمله‌های اضافی در معادله‌های حرکت نمایان می‌شدند.

سامانه‌ی $O_0X_0Y_0Z_0$ که در آن قانون‌های نیوتون برقرار است سامانه‌ی لخت نام دارند. $m\ddot{X}_0$ و $m\ddot{Y}_0$ و $m\ddot{Z}_0$ بعد نیرو

دارند. آن‌ها را نیروهای پنداری می‌نامند. به ذره‌ی m تنها یک نیرو \mathbf{F} وارد می‌شود. نیروهای پنداری نتیجه‌ی شتاب‌دار بودن چارچوب مرجع است. با وارد کردن این نیروهای پنداری در واقع از سامانه‌ی مختصات شتاب‌دار چارچوبی هم‌ارز با چارچوب لخت می‌سازیم که بتوانیم در آن قانون‌های نیوتون را به کار ببریم.

مثال ۱۲-۲ (آونگ در واگن شتاب‌دار): آونگ ساده‌ای با جرم m و طول ℓ را در نظر بگیرید که از سقف واگنی آویخته است.



شکل ۱۲-۳

واگن با شتاب \mathbf{a} به سمت راست در حرکت است، شکل (۱۲-۳). به ازای کدام زاویه‌ی θ آونگ نسبت به واگن (شتاب‌دار) در حالت سکون باقی خواهد ماند؟

حل: نخست مسأله را از دید ناظر لخت (ناظری که کنار خط آهن بر روی زمین قرار دارد) نگاه کنید. از دید ناظر لخت نیروهایی که به آونگ وارد می‌شوند عبارتند از نیروی کشش ریسمان، T ، و نیروی وزن mg . بنابراین معادله‌ی حرکت آونگ برای ناظر لخت عبارت است از:

$$m\ddot{\mathbf{r}} = \mathbf{T} + m\mathbf{g} = m\mathbf{a} \quad (12-8)$$

بر حسب مؤلفه‌های x, y خواهیم داشت:

$$\sum F_x = T \sin \theta = ma \quad , \quad \sum F_y = T \cos \theta - mg = 0 \quad (12-9)$$

از حل هم‌زمان این دو معادله، ناظر لخت نتیجه می‌گیرد که:

$$a = g \tan \theta \quad , \quad \theta = \tan^{-1}(a/g) \quad (12-10)$$

اینک از نگاه ناظر غیر لخت (ناظری که در درون واگن نشسته و به آونگ می‌نگرد) مسئله را بررسی می‌کنیم. از دید این ناظر آونگ در حال سکون و شتاب آن صفر است. بنابراین، ناظر غیر لخت برای این که در حال سکون بودن آونگ را توصیف کند نتیجه می‌گیرد که نیروی پنداری $m\mathbf{a}$ ، همانند شکل (۱۲-۳ پ) به آونگ وارد می‌شود. او معادله‌ی حرکت آونگ را به صورت زیر می‌نویسد

$$m\ddot{\mathbf{r}} = \mathbf{T} + m\mathbf{g} - m\mathbf{a} = \mathbf{T} + m(\mathbf{g} - \mathbf{a}) = \mathbf{T} + m\mathbf{g}_{eff} \quad (12-11)$$

که $\mathbf{g}_{eff} \equiv \mathbf{g} - \mathbf{a}$ می‌بینیم که معادله‌ی حرکت آونگ در چارچوب شتاب‌دار مانند معادله‌ی حرکت در چارچوب لخت است که

به جای \mathbf{g} اینک \mathbf{g}_{eff} قرار دارد. روشن است که اگر آونگ بخواهد (در چارچوب قطار) در حال

سکون بماند $\ddot{\mathbf{r}}$ باید صفر و $\mathbf{T} = -m\mathbf{g}_{eff}$ باشد. اگر نیروها را بر حسب مؤلفه‌های x', y'

بنویسیم، آنگاه در مختصات غیر لخت خواهیم داشت:

$$\sum F'_x = T \sin \theta - ma = 0 \quad , \quad \sum F'_y = T \cos \theta - mg = 0 \quad (12-12)$$



شکل ۱۲-۴

از تقسیم این دو رابطه داریم:

$$\tan \theta = \frac{a}{g} \Rightarrow \theta = \tan^{-1}(a/g) \quad (12-13)$$

۱۲-۳ چارچوب‌های چرخان - سرعت زاویه‌ای، آهنگ تغییر بردار

جسمی را در نظر بگیرید که با سرعت زاویه‌ای ثابت ω حول محور ثابتی می‌چرخد. فرض کنید \hat{n} بردار یکه در راستای محور چرخش است و جهت آن با قانون انگشت‌های دست راست تعریف می‌شود. بردار سرعت زاویه‌ای ω را برداری تعریف می‌کنیم که اندازه‌ی آن ω و جهت آن در جهت \hat{n} باشد: $\omega = \omega \hat{n}$. روشن است که سرعت زاویه‌ای همانند تکانه‌ی زاویه‌ای بردار

محوری است. اگر مبدأ مختصات را روی محور چرخش در نظر بگیریم آنگاه سرعت یک نقطه در روی جسم به فاصله‌ی r از مبدأ مختصات، (شکل ۱۲-۵)، عبارت است از:

$$\mathbf{v} = \omega \times \mathbf{r} \quad (12-14)$$

برای اثبات این رابطه، توجه کنید که نقطه‌ی روی جسم، روی دایره‌ای به شعاع

$\rho = r \sin \theta$ با سرعت زاویه‌ای ω می‌چرخد. بنابراین سرعت ذره برابر است با

$$|\mathbf{v}| = \frac{2\pi\rho}{t} = \omega\rho = \omega r \sin \theta = |\omega \times \mathbf{r}| \quad (12-15)$$

افزون بر این، جهت \mathbf{v} همانا جهت $\omega \times \mathbf{r}$ است؛ یعنی \mathbf{v} بر صفحه‌ی ω و \mathbf{r} عمود است و

جهت آن به درستی با قانون انگشت‌های دست راست سازگار است. پس رابطه‌ی (۱۲-۱۴) هم از نظر اندازه و هم از نظر جهت درست است. لازم نیست که \mathbf{r} بردار مکان نقطه‌ای روی جسم گردنده باشد. اگر \mathbf{a} هر بردار ثابتی در روی جسم گردنده باشد، آنگاه همواره داریم

$$\frac{d\mathbf{a}}{dt} = \omega \times \mathbf{a} \quad (12-16)$$

این رابطه‌ی بسیار مهمی است و به حرکت دایره‌ای حول یک محور مربوط است. به طور کلی، مشتق نسبت به زمان هر بردار $\mathbf{a}(t)$ که در صفحه‌ی $x-y$ حول محور z حرکت دایره‌ای انجام دهد، با ضرب خارجی $d\mathbf{a}(t)/dt = \omega \hat{z} \times \mathbf{a}(t)$ داده می‌شود

به ویژه اگر \hat{i} و \hat{j} و \hat{k} بردارهای یکه باشند که بر روی جسم گردنده استوارند، (شکل ۱۲-۶)، آنگاه داریم

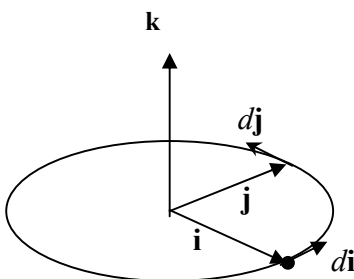
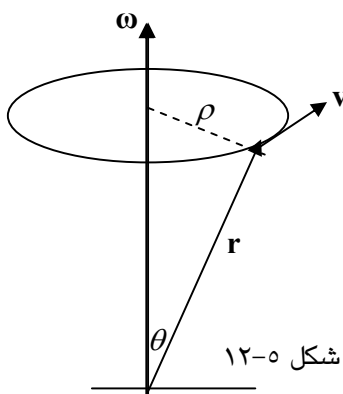
$$\frac{d\hat{i}}{dt} = \omega \times \hat{i}, \quad \frac{d\hat{j}}{dt} = \omega \times \hat{j}, \quad \frac{d\hat{k}}{dt} = \omega \times \hat{k} \quad (12-17)$$

برای نمونه، اگر ω در جهت \hat{k} باشد، $(d\hat{i}/dt) = \omega \hat{j}$ ، $(d\hat{j}/dt) = -\omega \hat{i}$ و $(d\hat{k}/dt) = 0$ است.

حال برداری مانند \mathbf{a} را نسبت به محورهای چرخان \hat{i} و \hat{j} و \hat{k} در نظر بگیرید. در این

سامانه‌ی مختصات، مؤلفه‌های \mathbf{a} عبارتند از a_x و a_y و a_z و داریم

$$\mathbf{a} = a_x \hat{i} + a_y \hat{j} + a_z \hat{k} \quad (12-18)$$



(اگر چه گفتار ما کاملاً کلی است، شاید اگر به \mathbf{a} همانند بردار مکان یک نقطه نسبت به زمین بیندیشیم در روشن شدن موضوع یاری کند. فرض کنید زمین حول محور گذرنده از مرکز آن می‌چرخد. در روی سطح زمین دستگاه مختصاتی را در نظر بگیرید که بردارهای یکه‌ی آن $\hat{\mathbf{i}}$ و $\hat{\mathbf{j}}$ و $\hat{\mathbf{k}}$ اند. در این مختصات بردار مکان نقطه‌ای را در روی زمین \mathbf{a} بنامید. روشن است که چون زمین می‌چرخد، پس دستگاه مختصات $\hat{\mathbf{i}}$ و $\hat{\mathbf{j}}$ و $\hat{\mathbf{k}}$ هم به همراه آن می‌چرخند و \mathbf{a} در این دستگاه چرخان نوشته شده است). حال باید دو گونه‌ی "آهنگ تغییر" را از یکدیگر متمایز کنیم. ما آهنگ تغییر بردار \mathbf{a} را از دیدگاه ناظر لخت (مثلاً ناظری که در مرکز زمین نشسته است) یا $[\dot{\mathbf{a}}]_0$ نشان خواهیم داد و آهنگ تغییر بردار از دیدگاه ناظری که در دستگاه چرخان قرار دارد، با $\dot{\mathbf{a}}$ نشان خواهیم داد. اگر چه این دو ناظر در آهنگ تغییر بردار با هم اختلاف خواهند داشت، اما در آهنگ تغییر هر کمیت اسکالر با یکدیگر موافق خواهند بود. به ویژه، آنها در آهنگ تغییر مؤلفه‌های \mathbf{a} یعنی a_x, a_y, a_z با یکدیگر توافق خواهند داشت (توجه کنید که برای ناظر لخت a_x, a_y, a_z مؤلفه‌های بردار \mathbf{a} در دستگاه مختصات لخت نیستند؛ با این حال، ناظری که روی سطح زمین قرار دارد (مختصات چرخان) و ناظری که بیرون از سطح زمین (یا در مرکز زمین - اگر فرض کنیم مرکز زمین نمی‌چرخد) قرار دارد همواره در عرض و طول جغرافیایی جسمی که روی سطح زمین حرکت می‌کند توافق خواهند داشت؛ اگر چه a_x, a_y و a_z مختصاتی نیستند که ناظر لخت برای توصیف مکان ذره به کار خواهد برد. پس می‌توان نوشت

$$[\dot{\mathbf{a}}]_0 = \dot{\mathbf{a}} \quad \text{و} \quad [\dot{a}_y]_0 = \dot{a}_y, \quad [\dot{a}_x]_0 = \dot{a}_x \quad (12-19)$$

برای ناظر نشسته بر روی جسم چرخان آهنگ تغییر \mathbf{a} کاملاً با آهنگ تغییر مؤلفه‌های \mathbf{a} داده می‌شود و بنابراین

$$\dot{\mathbf{a}} = \dot{a}_x \hat{\mathbf{i}} + \dot{a}_y \hat{\mathbf{j}} + \dot{a}_z \hat{\mathbf{k}} \quad (12-20)$$

اما برای ناظر لخت، محورهای $\hat{\mathbf{i}}$ و $\hat{\mathbf{j}}$ و $\hat{\mathbf{k}}$ نیز با زمان می‌چرخند و بنا به رابطه‌ی (۱۷-۱۲) داریم:

$$[\dot{\mathbf{a}}]_0 = \left(\frac{da_x}{dt} \hat{\mathbf{i}} + \frac{da_y}{dt} \hat{\mathbf{j}} + \frac{da_z}{dt} \hat{\mathbf{k}} \right) + \left(a_x \frac{d\hat{\mathbf{i}}}{dt} + a_y \frac{d\hat{\mathbf{j}}}{dt} + a_z \frac{d\hat{\mathbf{k}}}{dt} \right) \quad (12-21)$$

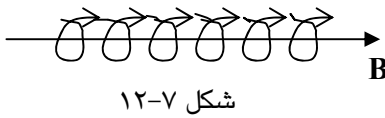
$$= (\dot{a}_x \hat{\mathbf{i}} + \dot{a}_y \hat{\mathbf{j}} + \dot{a}_z \hat{\mathbf{k}}) + \boldsymbol{\omega} \times (a_x \hat{\mathbf{i}} + a_y \hat{\mathbf{j}} + a_z \hat{\mathbf{k}})$$

پس داریم:

$$[\dot{\mathbf{a}}]_0 = \dot{\mathbf{a}} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a} \quad (12-22)$$

حال اگر این رابطه را برای بردار مکان \mathbf{r} بکار ببریم، نتیجه روشن است، زیرا رابطه‌ی (۲۲-۱۲) برای $\mathbf{a} = \mathbf{r}$ می‌گوید که سرعت نسبت به ناظر لخت با جمع سرعت $\dot{\mathbf{r}}$ نسبت به ناظر چرخان و سرعت $\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}$ ذره‌ای که در \mathbf{r} با جسم می‌چرخد برابر است. این پیش‌گفتار را در بخش ۷-۱۲ به حالتی که مختصات چرخان، افزون بر چرخش، حرکت انتقالی هم نسبت به مختصات لخت داشته باشد، گسترش خواهیم داد. پیش از آن؛ یک مثال

مثال ۳-۱۲ ذره‌ای با بار الکتریکی q با سرعت \mathbf{v} در یک میدان مغناطیسی یکنواخت \mathbf{B} حرکت می‌کند. نیروی مغناطیسی وارد به این ذره $\mathbf{F} = q\mathbf{v} \times \mathbf{B}$ است. معادله‌ی حرکت عبارت است از: $m[\dot{\mathbf{v}}]_0 = q\mathbf{v} \times \mathbf{B}$ اما این رابطه همان شکل رابطه‌ی (۱۶-۱۲) را دارد که بجای ω مقدار $q\mathbf{B}/m$ نشسته است. بنابراین، بردار سرعت حول جهت \mathbf{B} با سرعت زاویه‌ای ثابت می‌چرخد و مسیر



حرکت ذره مارپیچی است که محور آن راستای میدان \mathbf{B} است. اگر جهت \mathbf{B} را جهت محور Z ها فرض کنیم آنگاه بردار \mathbf{v} یک مؤلفه در راستای محور Z ها خواهد داشت و یک مؤلفه هم در صفحه XY که برابر شکل (۷-۱۲) با سرعت زاویه‌ای ω روی

دایره‌ای می‌چرخد. اگر \mathbf{v} از آغاز با \mathbf{B} موازی باشد، ذره با سرعت یکنواخت در راستای \mathbf{B} حرکت خواهد کرد ($\mathbf{v} \times \mathbf{B} = \mathbf{0}$). اگر \mathbf{v} بر \mathbf{B} عمود باشد، ذره روی دایره‌ای به شعاع $r = v/\omega = mv/qB$ حرکت می‌کند. این پدیده در شتاب دهنده‌ی ذرات، سیکلوترون، به کار می‌رود. برای جلوگیری از گریز ذره؛ میدان مغناطیسی قوی به کار می‌برند که ذره را وادار به حرکت روی دایره بکند. کمیت $\omega_c \equiv qB/m$ بسامد سیکلوترون نام دارد.

۱۲-۴ شتاب؛ گرانش ظاهری

می‌توان رابطه‌ی (۱۲-۲۲) را دوباره به کار برد و رابطه‌ای میان شتاب ذره در سامانه‌ی لخت (شتاب مطلق) $[\ddot{\mathbf{r}}]_0$ و شتاب ذره در چارچوب چرخان به دست آورد. سرعت ذره در سامانه‌ی لخت عبارت است از

$$[\mathbf{v}]_0 = [\dot{\mathbf{r}}]_0 = \dot{\mathbf{r}} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r} \quad (12-23)$$

اگر همین رابطه را برای آهنگ تغییر سرعت در چارچوب لخت به کار ببریم خواهیم داشت

$$[\ddot{\mathbf{r}}]_0 = [\dot{\mathbf{v}}]_0 = \left[\frac{d\mathbf{v}}{dt} \right]_0 = \left[\frac{d}{dt} (\dot{\mathbf{r}} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) \right]_0 = \left[\frac{d}{dt} \dot{\mathbf{r}} \right]_0 + \left[\frac{d}{dt} (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) \right]_0 \quad (12-24)$$

اگر $\boldsymbol{\omega}$ ثابت باشد، رابطه‌ی (۱۲-۲۴) به صورت زیر درمی‌آید:

$$\begin{aligned} [\ddot{\mathbf{r}}]_0 &= \left[\frac{d}{dt} \dot{\mathbf{r}} \right]_0 + \boldsymbol{\omega} \times \left[\frac{d}{dt} \mathbf{r} \right]_0 = \ddot{\mathbf{r}} + \boldsymbol{\omega} \times \dot{\mathbf{r}} + \boldsymbol{\omega} \times (\dot{\mathbf{r}} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) \\ &= \ddot{\mathbf{r}} + 2\boldsymbol{\omega} \times \dot{\mathbf{r}} + \boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) \end{aligned} \quad (12-25)$$

جمله‌ی آخر در سمت راست رابطه‌ی (۱۲-۲۵) شتاب مرکزگرا است. جمله دوم شتاب کوریولیس نام دارد. شتاب مرکزگرا به سمت درون و بسوی محور دوران و عمود بر آن است. با توجه به اتحاد برداری

$$\boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) = (\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{r})\boldsymbol{\omega} - (\boldsymbol{\omega} \cdot \boldsymbol{\omega})\mathbf{r} = (\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{r})\boldsymbol{\omega} - \omega^2 \mathbf{r}$$

نوشت که مرکزگرا بودن آن را نمایان می‌کند. چون بردار شتاب مرکزگرا به بردار $\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}$ عمود است بنابراین باید در صفحه‌ی $\boldsymbol{\omega}$ و \mathbf{r} باشد و در نتیجه ترکیب خطی از $\boldsymbol{\omega}$ و \mathbf{r} است.

مهمترین کاربرد رابطه‌ی (۱۲-۲۵) مربوط به حرکت ذره‌ای در نزدیکی‌های سطح زمین است. برای ذره‌ای که تحت تأثیر نیروی گرانش و نیروی مکانیکی دیگر \mathbf{F} حرکت می‌کند، معادله‌های حرکت عبارتند از $m d^2 \mathbf{r} / dt^2 = m\mathbf{g} + \mathbf{F}$ که در آن \mathbf{g} برداری است به سوی پائین (مرکز زمین) و اندازه‌ی آن g است. با استفاده از رابطه‌ی (۱۲-۲۵) داریم

$$\text{یا } m [\ddot{\mathbf{r}}]_0 = m\ddot{\mathbf{r}} + 2m\boldsymbol{\omega} \times \dot{\mathbf{r}} + m\boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) = m\mathbf{g} + \mathbf{F}$$

$$m\ddot{\mathbf{r}} = m\mathbf{g} + \mathbf{F} - 2m\boldsymbol{\omega} \times \dot{\mathbf{r}} - m\boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) \quad (12-26)$$

دو جمله‌ی آخری سمت راست نیروهای پنداری (یا مجازی) هستند که به خاطر سرشت غیرلختی چارچوب مرجع نمایان

می‌شوند. در این جا، نخست از جمله‌ی سوم سمت راست رابطه‌ی (۱۲-۲۶) یعنی نیروی کوریولیس چشم پوشی می‌کنیم و بررسی تأثیر آن را به بخش بعدی واگذار می‌کنیم. و به نقش جمله‌ی آخری را که همان نیروی آشنای مرکز گریز است می‌پردازیم. این نیروی تابعی است که به آهستگی با مکان تغییر می‌کند و همانند گرانش با جرم ذره متناسب است. هنگامی که در آزمایشگاه شتاب گرانشی را اندازه‌گیری می‌کنیم آنچه که واقعاً اندازه‌گیری می‌شود g نیست بلکه مقدار موثری است که به صورت

$$\mathbf{g}_{eff} = \mathbf{g} - \boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) \quad (12-27)$$

تعریف می‌کنیم. به ویژه؛ خط شاغولی کاملاً به سوی مرکز زمین نیست، بلکه به سبب نیروی مرکز گریز به اندازه‌ی زاویه‌ی کوچکی بیرون از آن قرار دارد (شکل ۸-۱۲ را ببینید).

ذره‌ای را در نظر بگیرید که در متمم عرض جغرافیایی θ (یعنی: عرض

جغرافیایی $\theta - \pi/2$) قرار دارد، آنگاه

$$|\boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r})| = \omega |\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}| = \omega^2 r \sin \theta \quad (12-28)$$

بنابراین مؤلفه‌های افقی و عمودی شتاب مؤثر گرانش، \mathbf{g}_{eff}

عبارتند از: (عمودی یعنی بسوی مرکز زمین)

$$g_{v,eff} = g - \omega^2 r \sin^2 \theta$$

$$g_{h,eff} = \omega^2 r \sin \theta \cos \theta \quad (12-29)$$

(تصحیح‌های دیگری برای g وجود دارد که بر اثر کاملاً کروی نبودن زمین نتیجه می‌شود و ما به آن خواهیم پرداخت).

اندازه‌ی نیروی مرکز گریز را می‌توان با جایگزینی $\omega = 7,292 \times 10^{-5} s^{-1}$ و شعاع میانگین زمین $r = 6371 \text{ km}$ حساب کرد.

$$\omega^2 r = 34 \text{ mms}^{-2} \quad (12-30)$$

چون $\omega^2 r \ll g$ است؛ زاویه‌ی بین خط عمود واقعی (راستای g_{eff}) و راستای ظاهری (g) به تقریب

برابر است با

$$\alpha \approx \frac{g_{h,eff}}{g_{v,eff}} \cong \frac{\omega^2 r}{g} \sin \theta \cos \theta \quad (12-31)$$

بیشینه‌ی آن در $\theta = 45^\circ$ است. برای این مقدار θ زاویه $\alpha \approx 0,6'$ است. در قطب، نیروی مرکزگریز صفر است و $g_{eff} = g$.

در استوا ($\theta = \pi/2$) داریم $g_{eff} = g - \omega^2 r$. پس می‌توان گفت که اندازه‌گیری مقدار شتاب گرانش در قطب به

اندازه‌ی 34 mm s^{-2} بیشتر از مقدار آن در استوا است. اندازه‌گیری تجربی، این اختلاف را در واقع اندکی بیشتر نشان می‌دهد

$$\Delta g_{eff} = g_{eff, pole} - g_{eff, equator} = 52 \text{ mms}^{-2} \quad (12-32)$$

تفاوت بین مقدار اندازه‌گیری شده و مقدار حساب شده به خاطر اینست که زمین کره‌ی کامل نیست بلکه در قطب، کره وار است

(مسطح). بنابراین شتاب گرانش حتی بدون در نظر گرفتن جمله‌ی مربوط به مرکزگریزی، در قطب بزرگتر از استوا است. این

دو اثر به واقع مستقل از یکدیگر نیستند، زیرا مسطح بودن زمین در قطب نتیجه‌ی چرخش زمین است.

مثال دیگری از اثر نیروی مرکزگریز سطح مایع در ظرف چرخان است.

مثال ۴-۱۲ سطح مایع چرخان

ظرفی با سرعت زاویه ای ω می چرخد و مایع درون آن هم با همان سرعت زاویه ای ω می چرخد. معادله ی سطح مایع را بیابید.

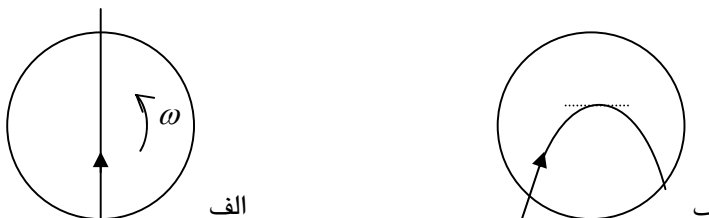
حل: از چارچوبی که با ظرف می چرخد استفاده کنیم. بنابراین در این چارچوب چرخان، مایع ساکن ولی تحت تأثیر نیروی مرکزگریز است. این نیرو پایستار و متناظر با یک انرژی پتانسیل است.

$$V_{cent.} = m\omega^2 \rho^2 = -\frac{1}{2}m\omega^2(x^2 + y^2) \quad (12-22)$$

ذره ای را در سطح مایع در نظر بگیرید. اگر انرژی پتانسیل در سطح مایع مقدار ثابتی نباشد و از نقطه ای تا نقطه ی دیگر تغییر کند، آنگاه ذره به ناحیه ای که انرژی پتانسیل در آن جا کمترین است حرکت خواهد کرد. بنابراین اگر مایع تحت تأثیر نیروهای گرانش و مرکزگریز در حال تعادل باشد آنگاه سطح آن باید یک سطح هم پتانسیل باشد. بنابراین باید داشته باشیم $gz + (-1/2)\omega^2(x^2 + y^2) = \text{const.}$ که معادله ی یک سهمی چرخان حول محور Z است. این اثر در ساختن تلسکوپ های نوری پرتوان به کار می رود. زیرا سهمی شکل دلخواه برای کانونی کردن نوری است که درست از بالا می تابد. آینه با چرخاندن لایه ی نازک مایع، مانند جیوه، ساخته می شود. این ارزانتتر از ساختن آینه های شیشه ای با شکل دقیق است. اگر چه کاستی آن اینست که با اینگونه تلسکوپها تنهایی توان به اشیاء نزدیک سمت الراس نگاه کرد

۱۲-۵ نیروی کوریولیس

نیروی کوریولیس، $-2m\omega \times \mathbf{r}$ ، نیروی پنداری (مجازی) وابسته به سرعت است که در اثر چرخش زمین ظاهر می شود. برای اینکه ریشه ی فیزیکی آن را بهتر بفهمیم، یک صفحه ی تخت چرخان را در نظر بگیرید. فرض کنید ذره ای قطر صفحه را تحت تأثیر هیچ نیرویی می پیماید. بنابراین ناظر لخت حرکت ذره را روی خط راستی در امتداد قطر صفحه خواهد دید (شکل ۹-۱۲ الف) و ناظری که روی صفحه قرار دارد، مسیر ذره را به صورت خم (شکل ۹-۱۲ ب) می بیند. اگر این ناظر نمی دانست که صفحه می چرخد، آنگاه خم را نتیجه ی اثر نیرویی که عمود بر سرعت ذره به آن وارد می شود کی پنداشت. این نیروی کوریولیس است



شکل ۹-۱۲

شکل (۹-۱۲) را می‌توان همانند زمین دانست که از قطب شمال به آن نگریسته می‌شود. بنابراین، اثر نیروی کوریولیس در نیمکره‌ی شمالی این است که ذره را به راست و در نیمکره‌ی جنوبی آن را به سوی چپ منحرف می‌کند. نیروی کوریولیس در حرکت هوا در هواشناسی اهمیت زیاد دارد و ما به آنها خواهیم پرداخت. نخست به برخی اثرهای نیروی کوریولیس که در آزمایشگاه قابل دیدن هستند می‌پردازیم.

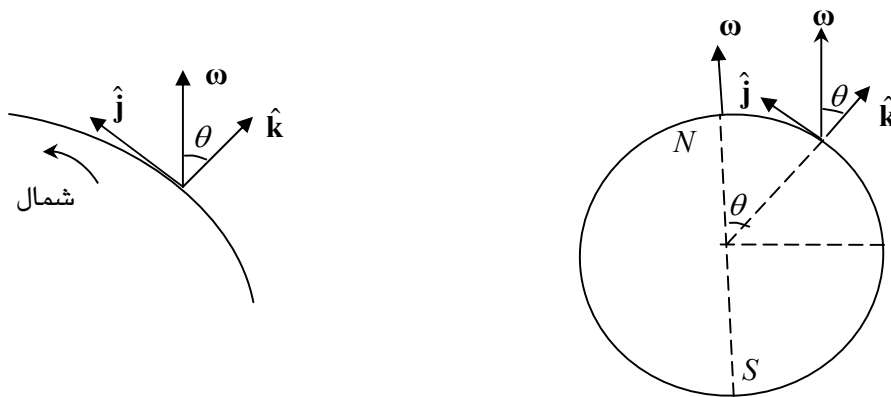
ذره‌ای را در نظر بگیرید که نزدیک سطح زمین در متمم عرض جغرافیایی θ حرکت می‌کند. فرض کنید مسافتی را که ذره می‌پیماید به اندازه‌ای کوتاه باشد که بتوان اثر نیروهای گرانش و مرکز گریز را در این فاصله ثابت انگاشت و آنها را با هم و با شتاب گرانش موثر \mathbf{g}_{eff} نشان داد. معادله‌ی حرکت عبارت است از

$$m\ddot{\mathbf{r}} = m\mathbf{g}_{eff} + \mathbf{F} - 2m\boldsymbol{\omega} \times \dot{\mathbf{r}} \quad (12-24)$$

مثال ۵-۱۰ سقوط آزاد یک جسم

از ارتفاع h بالای زمین، ذره‌ای از حالت سکون رها می‌شود. در چه فاصله‌ای از راستای عمودی سقوط، به زمین خواهد نشست؟

حل: برای بررسی این مسئله، نخست باید دستگاه مختصات راست گردی را انتخاب کرد. برای این کار، $\hat{\mathbf{i}}$ را به سوی شرق، $\hat{\mathbf{j}}$ را بسوی شمال و $\hat{\mathbf{k}}$ را رو به بالا (یعنی در خلاف جهت \mathbf{g}_{eff}) در نظر بگیرید. در شکل (۱۰-۱۲) این چارچوب نشان داده شده است. زاویه‌ی θ زاویه‌ی بین $\hat{\mathbf{k}}$ و محور زمین است.



شکل ۱۰-۱۲

مؤلفه‌های بردار سرعت زاویه‌ای $\boldsymbol{\omega} = (\omega \sin\theta, \omega \cos\theta, 0)$ است و نیز داریم $\dot{\mathbf{r}} = \hat{\mathbf{i}}\dot{x} + \hat{\mathbf{j}}\dot{y} + \hat{\mathbf{k}}\dot{z}$ نیروی کوریولیس را اینک می‌توان حساب کرد. چون

$$\boldsymbol{\omega} = \hat{\mathbf{i}}\omega_x + \hat{\mathbf{j}}\omega_y + \hat{\mathbf{k}}\omega_z = \hat{\mathbf{i}}\omega \sin\theta + \hat{\mathbf{k}}\omega \cos\theta \quad (12-25)$$

پس

$$\boldsymbol{\omega} \times \dot{\mathbf{r}} = \begin{vmatrix} \hat{\mathbf{i}} & \hat{\mathbf{j}} & \hat{\mathbf{k}} \\ 0 & \omega \sin \theta & \omega \cos \theta \\ \dot{x} & \dot{y} & \dot{z} \end{vmatrix}$$

$$= \hat{\mathbf{i}}(z \omega \sin \theta - y \omega \cos \theta) - \hat{\mathbf{j}}(-x \omega \cos \theta) + \hat{\mathbf{k}}(-x \omega \sin \theta) \quad (12-36)$$

$$\Rightarrow -2m\boldsymbol{\omega} \times \dot{\mathbf{r}} = 2m\omega(y \cos \theta - z \sin \theta)\hat{\mathbf{i}} - 2m\omega x \cos \theta \hat{\mathbf{j}} + 2m\omega x \sin \theta \hat{\mathbf{k}}$$

بنابراین، اگر از نیروی کوریولیس چشم پوشی می‌کردیم، حرکت با رابطه‌های زیر توصیف می‌شد

$$x = 0, \quad y = 0, \quad z = h - \frac{1}{2}gt^2$$

حال اگر در رابطه‌ی (۱۲-۳۴) به جای $\boldsymbol{\omega} \times \dot{\mathbf{r}}$ مقدارش را از رابطه (۱۲-۳۶) قرار دهیم و نیروی F را برابر صفر در نظر بگیریم، داریم

$$m\ddot{\mathbf{r}} = m\mathbf{g}_{\text{eff}} + 2m\omega[(y \cos \theta - z \sin \theta)\hat{\mathbf{i}} - x \cos \theta \hat{\mathbf{j}} + x \sin \theta \hat{\mathbf{k}}] \quad (12-37)$$

یا برحسب مولفه‌ها خواهیم داشت

$$\begin{aligned} \ddot{x} &= -2\omega(z \sin \theta - y \cos \theta) \\ \ddot{y} &= -2\omega(x \cos \theta) \\ \ddot{z} &= -g + 2\omega x \sin \theta \end{aligned} \quad (12-38)$$

اگر از این رابطه‌ها نسبت به t انتگرال بگیریم خواهیم داشت

$$\begin{aligned} \dot{x} &= -2\omega(z \sin \theta - y \cos \theta) + \dot{x}_0 \\ \dot{y} &= -2\omega x \cos \theta + \dot{y}_0 \\ \dot{z} &= -gt + 2\omega x \sin \theta + \dot{z}_0 \end{aligned} \quad (12-39)$$

ثابت‌های انتگرال‌گیری \dot{x}_0 ، \dot{y}_0 و \dot{z}_0 مؤلفه‌های سرعت اولیه‌اند. از دو معادله‌ی آخری در رابطه‌ی (۱۲-۳۹) مقدارهای \dot{y}_0 و \dot{z}_0 را می‌توان به دست آورد و در معادله‌ی نخست رابطه‌ی (۱۲-۳۸) جایگزین کرد. خواهیم داشت

$$\dot{x} = -2\omega(-gt + 2\omega x \sin \theta + \dot{z}_0) \sin \theta - 2\omega(2\omega x \cos \theta - \dot{y}_0) \cos \theta + \dot{x}_0 \quad (12-40)$$

با چشم پوشی از جمله‌های مرتبه‌های ω^2 به دست می‌آید

$$\dot{x} = 2\omega gt \sin \theta - 2\omega(\dot{z}_0 \sin \theta - \dot{y}_0 \cos \theta) + \dot{x}_0 \quad (12-41)$$

اگر یکبار دیگر نسبت به t انتگرال بگیریم آنگاه خواهیم داشت

$$\dot{x} = \omega gt^2 \sin \theta - 2\omega t(\dot{z}_0 \sin \theta - \dot{y}_0 \cos \theta) + \dot{x}_0 \quad (12-42)$$

و بنابراین

$$x = \frac{1}{3}\omega gt^3 \sin \theta - \omega t^2(\dot{z}_0 \sin \theta - \dot{y}_0 \cos \theta) + \dot{x}_0 t + x_0 \quad (12-43)$$

اگر این مقدار x را در معادله‌های دوم و سوم رابطه‌ی (۱۲۰-۳۹) قرار دهیم و نسبت به t انتگرال بگیریم و دوباره از جمله‌های ω^2 چشم پوشی کنیم به دست می‌آید

$$y = \dot{y}_0 t - \omega \dot{x}_0 t^2 \cos \theta + y_0$$

$$z = -\frac{1}{2} g t^2 + \dot{z}_0 t + \omega \dot{x}_0 t^2 \sin \theta + z_0 \quad (12-44)$$

اینک دو حالت خاص را بررسی می‌کنیم.

حالت نخست: ذره از حالت سکون و از ارتفاع h رها شده است یعنی $\dot{x}_0 = \dot{y}_0 = \dot{z}_0 = 0$. در این صورت داریم

$$x = \frac{1}{2} \omega g t^2 \sin \theta$$

$$z = -\frac{1}{2} g t^2 + z_0 = -\frac{1}{2} g t^2 + h \quad (12-45)$$

پس، ذره به سمت شرق سوق پیدا می‌کند و تا رسیدن به زمین ($z = 0$) زمان $t^2 \approx 2h/g$ را در هوا سپری می‌کند. بنابراین، در هنگام رسیدن به زمین، فاصله‌ی ذره از فاصله‌ی عمودی، عبارتست از

$$x = \frac{1}{2} \omega g \left(\frac{2h}{g}\right) \sin \theta = \frac{\omega}{2} g \left(\frac{2h}{g}\right)^{\frac{1}{2}} \sin \theta = \frac{\omega}{2} \left(\frac{2h}{g}\right)^{\frac{1}{2}} \sin \theta \quad (12-46)$$

برای مثال، اگر ذره از بلندی 100 m در عرض جغرافیایی $\theta = 45^\circ$ رها شود هنگام رسیدن به زمین به اندازه‌ی 16 mm انحراف پیدا می‌کند.

حالت دوم: پرتابه‌ای را در نظر بگیرید که با سرعت بسیار زیاد تقریباً بطور افقی پرتاب می‌شود. جهت پرتاب را در راستای

شرق در نظر بگیرید یعنی $\dot{x}_0 = v_0$ ، $\dot{y}_0 = \dot{z}_0 = 0$. از رابطه‌ی (12-44) داریم

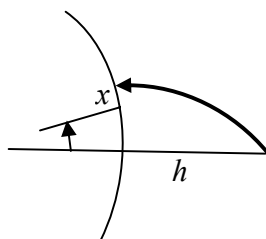
$$y = -\omega v_0 t^2 \cos \theta \quad (12-47)$$

یعنی پرتابه به سمت راست منحرف می‌شود. اگر H برد افقی باشد، آنگاه $H \approx v_0 t$ که t زمان پرواز است. انحراف پرتابه به سمت راست (عمود بر مسافت شرقی H) به تقریب برابر است با:

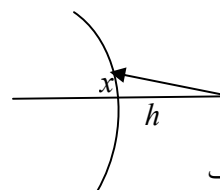
$$\frac{\omega H^2}{v_0} \cos \theta \quad (12-48)$$

و می‌توان نشان داد که اگر مسیر افقی باشد، این مقدار انحراف، مستقل از جهت اولیه‌ی پرتاب است.

بررسی سقوط جسم از دیدگاه ناظر لخت آموزنده است. چون ذره نسبت به زمین از حالت سکون رها شده است و چون چرخش زمین به سمت شرق است، ذره در چارچوب لخت دارای مؤلفه‌ی سرعت در سوی شرق خواهد بود. با سقوط ذره، تکانه‌ی زاویه‌ای آن ثابت می‌ماند و بنابراین سرعت زاویه‌ای آن افزایش پیدا می‌کند و از سرعت زاویه‌ای زمین زیر پایش



شکل ۱۰-۱۱ ب

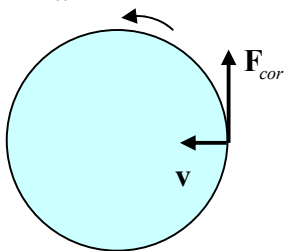


شکل ۱۰-۱۱ الف

جلوتر می‌افتد. شکل های (۱۱-۱۲ الف) و (۱۱-۱۲ ب) به ترتیب وضعیت را از دید ناظر نشسته روی زمین (چرخان) و ناظر لختی نشان می‌دهند.

در حالیکه نیروی مرکزگریز مفهومی بسیار شهودی است (هر کسی که در درون اتوموبیل از پیچ جاده گذشته است آن را می‌شناسد)، اما چنین چیزی را نمی‌توان در باره ی نیروی کوریولیس گفت. این نیرو به سرعتی، v ، غیر صفر نسبت به چارچوب شتاب دار نیاز دارد و معمولا مردم هنگام پیمودن پیچ جاده با سرعت چشم گیری (در مقایسه با اتوموبیل) حرکت نمی‌کنند. برای این که احساسی نسبت به این نیرو پیدا بکنید، دو حالت خاص را بررسی می‌کنیم.

حالت ۱ (حرکت شعاعی روی صفحه ی چرخان): شکل (۱۱-۱۲) صفحه ی چرخانی را نشان می‌دهد که با سرعت زاویه‌ای ثابت ω می‌چرخد. شخصی را در نظر بگیرید که در امتداد شعاع با سرعت ثابت v (نسبت به صفحه ی چرخان) در فاصله‌ی r از مرکز به سوی مرکز حرکت می‌کند. ω به سمت بیرون از صفحه است. بنابراین، نیروی کوریولیس، $-2m\omega \times v$ ، در راستای مماسی و در جهت چرخش صفحه است (در شکل ما، در جهت سمت راست شخص). اندازه ی آن $F_{cor} = 2m\omega v$ است.



شکل ۱۲-۱۲

فرض کنید که شخص این نیرو را با یک نیروی اصطکاک به اندازه ی $2mv\omega$ (در جهت سمت چپ او) که به پاهایش وارد می‌شود خنثی می‌کند و بنابراین به حرکت شعاعی خود ادامه می‌دهد. (البته نیروی مرکزگریز هم وجود دارد که با نیروی اصطکاک شعاعی وارد به کف پاهای شخص خنثی می‌شود، اما این اثر در اینجا اهمیت ندارد.) چرا نیروی کوریولیس (و در نتیجه نیروی اصطکاک مماسی) وجود دارد؟ برای این که نیروی اصطکاک حاصل (از دید چارچوب آزمایشگاهی) تکانه‌ی زاویه‌ای شخص را تغییر می‌دهد. برای دیدن این، آهنگ تغییر $L = mr\omega^2$ را حساب کنید که در آن ω سرعت زاویه‌ای شخص نسبت به چارچوب آزمایشگاه یا همان سرعت زاویه‌ای صفحه ی چرخان است. با استفاده از $dr/dt = -v$ داریم

$$\frac{dL}{dt} = -2mr\omega v + mr^2(d\omega/dt) \quad (۱۲-۴۹)$$

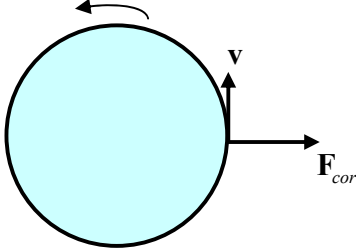
اما $d\omega/dt = 0$ است؛ چون شخص در روی یک راستای شعاعی باقی می‌ماند و ما فرض کردیم که صفحه چنان ساخته شده است که سرعت زاویه‌ای ω خود را ثابت نگه دارد. پس، از رابطه ی (۱۲-۴۹) خواهیم داشت $dL/dt = -2mr\omega v$. بنابراین، L ، شخص با آهنگ $(2m\omega v)r$ تغییر می‌کند که حاصل ضرب شعاع و نیروی اصطکاک مماسی است که صفحه به شخص وارد می‌کند. به بیان دیگر، این گشتاوری است که صفحه ی چرخان به شخص وارد می‌کند.

نکته: اگر شخص نیروی اصطکاک مماسی به کف پای خود وارد نکند چه پیش می‌آید؟ در این صورت نیروی کوریولیس، $2m\omega v$ ، شتاب مماسی $2\omega v$ را در چارچوب شخص ایجاد می‌کند و هم چنین است در چارچوب آزمایشگاهی. وجود این شتاب اساسا به این خاطر است که تکانه ی شخص را (نسبت به چارچوب آزمایشگاه) ثابت نگه دارد. در این سناریو تکانه ی زاویه‌ای شخص ثابت است زیرا در چارچوب آزمایشگاه نیروهای مماسی وجود ندارند. برای این که ببینید شتاب مماسی با پایستگی تکانه ی زاویه‌ای سازگار است، در رابطه ی (۱۲-۴۹) قرار دهید $dL/dt = 0$ ، خواهیم داشت $2\omega v = r(d\omega/dt)$. بنا به تعریف، سمت راست شتاب مماسی است. پس، گفتن این که L پایسته است با گفتن این که $2\omega v$ شتاب مماسی است (



برای این وضعیت که سرعت شعاعی درون سو است) یکی است.

حالت ۲ (حرکت مماسی روی صفحه ی چرخان): حالا فرض کنید کسی در شعاع ثابت r روی صفحه ی چرخان شکل (۱۳-۱۲) با سرعت v (نسبت به صفحه) به طور مماسی و در جهت حرکت صفحه راه می رود. نیروی کوریولیس $-2m\omega \times v$ برون سوست و اندازه ی آن $2m\omega v$ است. فرض کنید این شخص نیروی اصطکاکی را اعمال می کند که لازم دارد تا بتواند



شکل ۱۳-۱۰

در شعاع r به حرکت خود ادامه دهد. برای دیدن این که چرا این نیروی برون سوی $2m\omega v$ باید وجود داشته باشد، راه ساده ای وجود دارد: از دید ناظر بیرونی، سرعت نقطه ای در روی صفحه ی چرخان واقع در شعاع r برابر است با $V \equiv \omega r$. اگر شخص با سرعت v نسبت به صفحه، مماسی (در همان جهت چرخش) حرکت بکند، آنگاه سرعت او از دید ناظر بیرونی $V+v$ است. پس، ناظر بیرونی شخصی را می بیند که در دایره ای به شعاع r با سرعت $V+v$ حرکت می کند. بنابراین، شتاب این شخص

در چارچوب زمین $(V+v)^2/r$ است. این شتاب باید به وسیله ی نیروی اصطکاک درون سویی تولید شود که به کف پای شخص وارد می شود. پس

$$F_{friction} = \frac{m(V+v)^2}{r} = \frac{mV^2}{r} + \frac{2mVv}{r} + \frac{mv^2}{r} \quad (12-50)$$

این نیروی اصطکاک البته در هر چارچوبی همان است. در این صورت، فرد روی صفحه ی چرخان چگونه این سه جزء نیروی اصطکاک درون سو را در رابطه ی (۱۲-۵۰) باید تفسیر کند؟ جمله ی نخست نیروی برون سوی مرکزگیز را که شخص همواره حس می کند و نتیجه ی چرخش چارچوب است، خنثی می کند. جمله ی سوم نیروی درون سویی است که پاهای شخص اعمال می کند تا بتواند روی دایره ای به شعاع r و سرعت v حرکت کند - کاری که او به آن مشغول است. جمله ی میانی نیروی اصطکاک درون سوی دیگری است که شخص باید وارد کند تا نیروی کوریولیس برون سوی $2m\omega v$ (با استفاده از $V \equiv \omega r$) را حذف کند.

در بیانی هم ارز، شخص روی صفحه ی چرخان معادله ی $F = ma$ را به صورت (راستای شعاعی درون سو را مثبت فرض کنید) زیر خواهد نوشت

$$\frac{mv^2}{r} = \frac{m(V+v)^2}{r} - \frac{mV^2}{r} - \frac{2mVv}{r} \quad \text{یا} \quad (12-51)$$

$$ma = F_{friction} + F_{centrifugal} + F_{coriolis}$$

می بینیم که نیرویی را که شخص احساس می کند در حقیقت در چارچوب او با ma (که a در چارچوب او اندازه گیری می شود) برابر است.

برای حالت های بینابین این دو حالت خاص، وضعیت چندان روشن نیست، اما همین است که هست. توجه کنید که در هر جهتی که روی صفحه ی چرخان حرکت بکنید، نیروی کوریولیس همیشه در همان جهت و عمود بر جهت حرکت شماست. به سمت راست یا به سمت چپ بودن آن بستگی به جهت چرخش دارد. برای ω داده شده ای جهت نسبی نیرو همیشه با شما همراه است.

بگذارید چند مثال دیگر هم حل بکنیم.

مثال ۶-۱۰ (آونگ فوکو): این مثال کلاسیکی اثر نیروی کوریولیس است و نشان می دهد که بی شک زمین می چرخد. آونگ فوکو یک آونگ معمولی است که در هر جهتی می تواند تاب بخورد و با دقت زیادی ساخته شده است تا از تقارن کامل برخوردار باشد. به این ترتیب دوره‌ی نوسان آن در هر جهتی دقیقاً یکسان است. (این آونگ باید دراز و بسیار سنگین باشد تا با وجود مقاومت هوا بتواند بطور آزادانه برای چندین ساعت تاب بخورد).

در حالت خاصی که آونگ در یکی از قطب‌های زمین قرار دارد، فهمیدن این چرخش آسان است. قطب شمال را در نظر بگیرید. ناظر بیرونی که در بالای قطب شمال معلق است و چرخش زمین را تماشا می کند، صفحه‌ی آونگ را (نسبت به ستاره‌های دوردست) ثابت می بیند، اما زمین زیر پای آن، پادساعتگرد می چرخد (فرض می کنیم که نقطه‌ی آویز آونگ بدون اصطکاک است و بنابراین نمی تواند گشتاوری ایجاد کند که سبب پیچاندن صفحه‌ی آونگ بشود). پس، برای ناظری در روی زمین، صفحه‌ی آونگ ساعتگرد می چرخد (اگر به آن از بالا نگاه کند). بسامد این چرخش البته همان بسامد چرخش زمین است. بنابراین، ناظر زمینی می بیند که صفحه‌ی آونگ در هر روز یک دور می چرخد.

اگر آونگ در قطب نباشد چه؟ بسامد حرکت تقدیمی چیست؟ فرض کنید آونگ در زاویه‌ی قطبی θ باشد. این محاسبه را ما در تقریبی انجام می دهیم که سرعت وزنه‌ی آونگ افقی است. اگر ریسمان آونگ بسیار دراز باشد این تقریب اساساً درست است و تصحیح‌هایی که به خاطر بالا رفتن و پایین آمدن وزنه لازم اند، قابل چشم پوشی است. جهت نیروی کوریولیس، $\mathbf{v} \times \boldsymbol{\omega}$ ، اینک پیچیده است. مولفه عمودی آن نیروی ظاهری گرانش را تغییر می دهد و بنابراین، قابل چشم پوشی است (اگر چه بسامد آونگ به g بستگی دارد، اما تغییر حاصل در آن بسیار کوچک است).

با این یادآوری، بگذارید $\boldsymbol{\omega}$ را در چارچوب مختصاتی که روی آونگ است به مولفه‌های افقی و عمودی تجزیه کنیم. از شکل ۱۴-۱۲ می بینیم که

$$\boldsymbol{\omega} = \omega \cos \theta \hat{\mathbf{z}} + \omega \sin \theta \hat{\mathbf{y}} \quad (12-52)$$

ما از مولفه‌ی y چشم پوشی خواهیم کرد، چون این مولفه در جهت $\hat{\mathbf{z}}$ نیروی کوریولیس ایجاد می کند (چون \mathbf{v} در صفحه‌ی $x-y$ است). بنابراین، برای منظور ما، ω اساساً برابر $\omega \cos \theta \hat{\mathbf{z}}$ است. از این نقطه به بعد مسئله‌ی یافتن بسامد تقدیمی به چند روش امکان پذیر است. ما دو شیوه‌ی حل ارائه خواهیم کرد.

حل نخست (راه میان بر): اندازه‌ی مولفه‌ی افقی نیروی کوریولیس عبارت است از

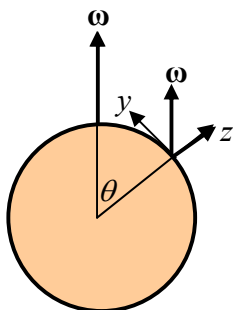
$$F_{cor}^{horiz} = | -2m (\omega \cos \theta \hat{\mathbf{z}} \times \mathbf{v}) | = 2m (\omega \cos \theta) v \quad (12-53)$$

و بر $\mathbf{v}(t)$ عمود است. پس تا جایی که به آونگ مربوط می شود، انگار آونگ در قطب شمال ستاره‌ای فرضی قرار دارد که با بسامد $\omega \cos \theta$ می چرخد. اما همان گونه که در بالا دیدیم، بسامد تقدیمی آونگ فوکو در قطب شمال یک چنین ستاره‌ای

$$\omega_F = \omega \cos \theta \quad (12-54)$$

و ساعتگرد است. پس این پاسخ ماست.

حل دوم (در چارچوب آونگ): بگذارید در چارچوب صفحه‌ی عمودی نوسان آونگ فوکو کار بکنیم. هدف ما یافتن آهنگ حرکت تقدیمی این چارچوب است. نسبت به چارچوب ثابتی در روی زمین (با محورهای $\hat{\mathbf{x}}$ ، $\hat{\mathbf{y}}$ و $\hat{\mathbf{z}}$) می دانیم که اگر در قطب شمال باشیم ($\theta = 0$) این صفحه با بسامد $\omega_F = -\omega \hat{\mathbf{z}}$ می چرخد و اگر در استوا باشیم ($\theta = \pi/2$) بسامد صفحه $\omega_F = 0$ است.



شکل ۱۴-۱۲

بنابراین اگر واقعیتی در جهان باشد، پاسخ باید به صورت $\omega_F = -\omega \cos \theta \hat{z}$ باشد. این چیزی است که حالا می‌خواهیم نشان بدهیم.

کار کردن در چارچوب صفحه سودمند است زیرا می‌توان از این واقعیت استفاده کرد که آونگ نیروهایی را که در بیرون از صفحه باشند احساس نمی‌کند، اگر احساس می‌کرد می‌بایست حرکت آونگ در بیرون از صفحه قرار می‌داشت (که بنا به تعریف این چنین نیست)

نسبت به چارچوب لخت، چارچوب ثابتی در روی زمین با بسامد $\omega = \omega \cos \theta \hat{z} + \omega \sin \theta \hat{y}$ می‌چرخد. فرض کنید صفحه‌ی آونگ با بسامد $\omega_F = \omega \hat{z}$ نسبت به چارچوب زمین می‌چرخد. آنگاه سرعت زاویه‌ی ای چارچوب آونگ نسبت به چارچوب لخت عبارت است از

$$\omega + \omega_F = (\omega \cos \theta + \omega_F) \hat{z} + \omega \sin \theta \hat{y} \quad (12-55)$$

در این چارچوب چرخان، برای یافتن مولفه‌ی افقی نیروی کوریولیس تنها مولفه‌ی \hat{z} این بسامد برای ما مهم است. بنابراین اندازه‌ی نیروی کوریولیس افقی عبارت است از $2m(\omega \cos \theta + \omega_F)v$. اما در چارچوب آونگ، نیروی افقی وجود ندارد. پس این مقدار باید برابر صفر باشد. در نتیجه داریم:

$$\omega_F = -\omega \cos \theta \quad (12-56)$$

که با رابطه‌ی (12-54) سازگار است.

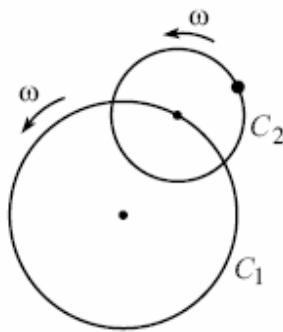
مسئله‌ها

۱۲-۱) $(g_{eff}$ در مقابل g): برای چه مقدار θ ، زاویه‌ی میان g و g_{eff} بیشینه است؟

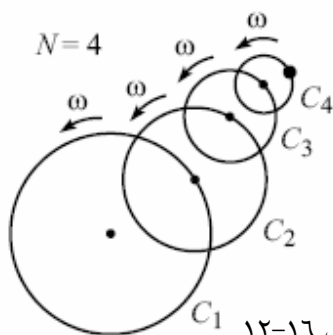
۱۲-۲) (پرش طول در g_{eff}): اگر شخصی در قطب شمال می‌تواند ۸ متر پرش طول انجام دهد در استوا چه طولی را می‌تواند ببرد؟ (از اثرهای مقاومت باد، دما و اینکه در قطب زمین یخی است چشم‌پوشی کنید و فرض کنید که پرش در استوا در راستای شمال-جنوب انجام می‌گیرد و در نتیجه نیروی کوریولیس وجود ندارد.)

۱۲-۳) (دایره‌های زیاد): (الف) دو دایره‌ی C_1 و C_2 در یک صفحه هر کدام با سرعت زاویه‌ی ای ω نسبت به یک چارچوب لخت می‌چرخند (شکل ۱۵-۱۰ را ببینید). مرکز C_1 در یک چارچوب لخت ثابت شده است و مرکز C_2 در دایره‌ی C_1 ثابت است. جرمی روی دایره‌ی C_2 ثابت شده است. مکان این جرم نسبت به مرکز C_1 عبارت است از $\mathbf{R}(t)$. چه نیروهای پنداری را این جرم احساس می‌کند؟

(ب) N دایره‌ی C_i در یک صفحه، هر کدام با سرعت زاویه‌ی ای ω نسبت به یک چارچوب لخت می‌چرخند (شکل ۱۶-۱۰) مرکز C_1 در یک چارچوب لخت ثابت شده است. مرکز دایره‌ی C_i (برای $i = 2, \dots, N$) روی دایره‌ی C_{i-1} قرار دارد. جرمی روی دایره‌ی C_N است و مکان آن نسبت به مرکز C_1 عبارت است از $\mathbf{R}(t)$. نیروهای پنداری را که جرم احساس می‌کند بیابید.



شکل ۱۵-۱۰



شکل ۱۶-۱۰

۱۲-۴ (کدام سو به پایین؟): شما در بالونی در هوا غوطه ورید. بالون نسبت به زمین ساکن است. سه تعریف نیمه پذیرفتنی برای اینکه کدام نقطه در روی زمین درست "زیر" شماست ارایه کنید.

۱۲-۵ (جرمی روی صفحه ی چرخان): جرمی نسبت به چارچوب آزمایشگاه بدون حرکت است در حالیکه در زیر آن یک صفحه ی چرخان بدون اصطکاک می چرخد. بسامد چرخش صفحه ω است و جرم در شعاع r قرار دارد. در چارچوب صفحه چه نیروهایی به جرم وارد می شوند؟

۱۲-۶ (جرم آزاد شده): جرمی را به یک صفحه ی چرخان بدون اصطکاک پیچ کرده ایم. بسامد چرخش صفحه ω است و جرم در شعاع a از مرکز صفحه قرار دارد. جرم را آزاد می کنیم (یعنی پیچ و مهره را باز می کنیم). از دید چارچوب لخت، جرم روی یک خط راست حرکت می کند. مسیر جرم در چارچوب چرخان چگونه خواهد بود؟ $r(t)$ و $\theta(t)$ را مشخص کنید. θ زاویه نسبت به شعاع اولیه است.

۱۲-۷ (دایره های کوریولیس): قطعه ی کوچک استوانه ای با ارتفاع کم با سرعت v روی یخ می لغزد. سطح افقی است یعنی در هر نقطه به g_{eff} عمود است. نشان دهید که در چارچوب چرخان زمین، قطعه روی یک دایره حرکت می کند. شعاع دایره را بیابید. بسامد حرکت چیست؟ فرض کنید در مقایسه با شعاع زمین، شعاع دایره کوچک است.

۱۲-۸ (شکل زمین): زمین در استوا به خاطر نیروی مرکزگریز در چارچوب چرخان زمین، اندکی پف کرده است (حالت کروی ندارد). نشان دهید که ارتفاع نقطه ای در روی زمین (نسبت به زمین کروی) عبارت است از

$$h = R \left(\frac{R \omega^2}{\gamma g} \right) (3 \sin^2 \theta - 2) \quad (12-57)$$

که در آن θ زاویه ی قطبی (از قطب شمال) و R شعاع زمین است.

۱۲-۹ (تصحیح شتاب گرانش): جرمی از نقطه ای در بالای استوا رها می شود. فاصله ی اولیه ی آن را از مرکز زمین R و مسافتی را که فرو می افتد b بنامید. اگر تنها نیروی مرکزگریز را در نظر بگیریم نگاه تصحیح g برابر است با $\omega^2(R-b)$. اما تصحیح مرتبه دومی نیز وجود دارد که در اثر نیروی کوریولیس به وجود می آید. جمع این دو تصحیح چقدر است؟ g با ارتفاع هم تغییر می کند اما در این جا به آن نمی پردازیم.

۱۲-۱۰ (انحراف به جنوب): توپی را در زاویه ی قطبی θ از ارتفاع h (کوچک در مقایسه با شعاع زمین) رها می کنیم. هنگام برخورد با زمین چقدر از جهت g_{eff} به سوی جنوب (در نیم کره ی شمالی) منحرف می شود؟ (این یک اثر مرتبه دو به خاطر نیروی کوریولیس است.)

۱۲-۱۱ (نوسان در استوا): سیم بدون اصطکاک به شکل کمانی از یک دایره در استوا از شمال به جنوب خوابانیده شده است و دانه ی تسبیحی روی آن قرار دارد. همه ی نقاط سیم از مرکز زمین به یک فاصله اند. دانه ی تسبیح را از فاصله ی کوتاهی تا استوا رها می کنیم. به خاطر این که g_{eff} درست به سوی مرکز زمین نیست، دانه ی تسبیح به سوی استوا حرکت خواهد کرد و یک حرکت نوسانی خواهد داشت. بسامد این نوسان را بیابید.