

میدانیم که در دو تا دیگر از سیاره‌های منظومه شمسی ما سوای کره زمین و مضعیات تقریباً مناسب حیات جانداران با اختصاصاتی ممکن است فراهم باشد هر چند کمان نعیرود که مخلوقاتی شبیه به انسان در آنها یافت شود، در اینخصوص در يك فصل بعداً بحث خواهد شد.

پیش از آنکه وارد بحث مطول ستارگان و سیاره‌ها بشویم بهتر است که خواننده قدری باسیستم یادسته‌های ستاره‌هایی که منظومه شمسی مانیز جزو آن میباشد آشنا شده باشد

در هر نقطه از زمین تقریباً سه هزار (۳۰۰۰) ستاره را میتوان بخوبی با چشم غیر مسلح دید و چون ما فقط نیمی از شماره ستاره‌هارا در هر نقطه میتوانیم به بینیم پس عدد ستاره‌هایی که با چشم غیر مسلح یعنی بدون دوربین و تلسکوپ دیده میشود تقریباً شش هزار است. بدینه است این مقدار فقط جزئی از اعشار تعداد زیادی است که با یک دوربین یا تلسکوپ متوسط میتوان دید و با استفاده عکاسی هیئت دانها عکس برداشت.

تعداد ستارگانی که دیده میشوند متعلق به قسمت کهکشان است که تعداد ستارگان آن به سی هزار میلیون تا صد هزار میلیون تخمین میشود (زیرا تا بحال میسر نشده است که تعداد ستارگان را از روی تحقیق و یقین معلوم کرد) و خوانند، بزودی متوجه خواهد شد که عدد شهزادار نسبت با این عدد بزرگ چقدر کوچک و ناچیز است ولی این شهزادار برای ستاره‌های کهکشان نمونه و مدل است.

کهکشان علماء هیئت با کهکشانی که بین عموم مردم مشهور است فرق دارد کهکشان مشهور عمومی، آن خط سفیدی است که با کمی پیچ و اعوجاج در وسط آسمان دیده میشود که از سمتی به سمت دیگر آسمان امتداد دارد و عرام آنرا خط مکه و خط شیری و غیره مینامند و اما کهکشان علماء هیئت شامل آن خط شیری و تمام ستاره‌هایی است که در اطراف آسمان دیده میشود و این موضوع در فصلی دیگر کاملاً توضیح داده خواهد شد.

و اما کهکشان عمومی یا خط سفیدی که در وسط آسمان از یک سمت

بسمت دیگر کشیده شده و قتیکه عدد بزرگ سی هزار یا شخصت هزار ملیون را
بخاطر بیاوریم علت سفید بودن آنرا در کمیکنیم چه این ستاره‌ها آنقدر دور
همانند که یک یک آنها با چشم دیده نمی‌شود و نور ملیون ملیون‌ها از این اجسام
بطور مخلوط بچشم‌مانایان می‌گردد و ما با چشم غیر مسلح فقط خط سفید را مشاهده
می‌بینیم در بعضی قسمتهای کهکشان تیر کیهانی بنظر میرسد شاید اول تصور
شود که این قیر کیها بسبب نبودن ستاره است ولی اینطور نیست این تیر کیها
 بواسطه ابرهای گرد مانند است که مانع عبور نور ستارگان می‌شوند درست
همانطور که طوفانهای گرد و خاک یا تکه‌های ابر جلو آفتاب را می‌گیرد.
این کهکشان فقط یکی از صدها هزار کهکشانهای دیگری است که بواسطه
بعدهای حیرت انگیز از یکدیگر جدا شده‌اند ولی ما فعلاً بحث مان را محدود
به کهکشان خودمان می‌کنیم. شکل این کهکشان شبیه به برگ بید یا نان
پادرازی است که مرکز آن به عنوان قزوهرچه رو به دو طرف سر آن می‌رود باریک
تر می‌گردد تامنه‌ی به نظر نمی‌شود.

ضخامت مرکز آن باندازه یک ششم قطر آن است و قطر آن هرچه بطرif
خارج بیاوم کمتر می‌شود چنان‌که رویه‌های در ظاهر یک شکل بهنی بنظر میرسد
از میان این سی شخصت هزار ملیون ستاره کهکشان یکی برای مالحیت
زیاد دارد زیرا نور و حرارت مورد احتیاج مان را از آن می‌گیریم و بدون آن
حیات در روی زمین باقی نمی‌ماند و همه جانداران هلاک می‌شوند.
این ستاره موسوم به خورشید است (با خورشید ما) این خورشید چنان‌که
تاجنده پیش هیئت دانها تصور می‌گردند در وسط این کهکشان واقع نشده
 بلکه در یک قسمتی نزدیک به آخريک سراسر این کهکشان قرار دارد.

هر گاه بعضی از این ستاره‌ها سیاراتی داشته باشند و در آن سیارات هیئت
دانهایی باشند خواهند توانست بال تکوب و یا بدون تلسکوب خورشید مارا
به بینند و شاید ببینند که خورشید مایک ستاره سیار درخشان و فروزان و
نمایانی نیست و سیار ضعیفتر و کوچک تراز بعضی سیارگان است و منظومه‌شمسی
مارا حتی با بزرگترین تلسکوپهای خواهند توانست به بینند و شاید آنها بیزمانند

هیئت دانهای زمین بحث کنند و نظریه بدهند که شاید سیارگانی دور ایت خورشید هیچرخند.

قوی ترین تلسکوپهای هامیتوانند سیاره‌های این ستاره‌هارا به بینند و نشان بدهند و شاید هیچ وقت هم ممکن نشد هر چند اگر سیارگانی هم وجود داشته باشند که بسیار بزرگتر از سیاره‌های منظومه‌فشمی هاباشند. تنها مانع دیدها کوچکی سیاره نیست بلکه عمدتاً مانع فقدان نور است زیرا هیچیک از سیاره‌ها از خود نور ندارند و بنابراین مانند ستاره‌ها نمیدرخشند و وقتیکه هامیاره‌های هنفظومه شدی را هیبینیم بوسیله انعکاس نور خورشید است.

در حقیقت این نور منعکس از سیاره با مقایسه با نور یکه از ستاره بررسد بسیار ضعیف است ایکن چون سیاره‌ها نسبتاً بمانزدیک هستند هامیتوانیم بعضی از آنها را حتی با جسم غیر ملح بوسیله نور منعکس از خورشید به بینیم.

از این تحقیق مختصر که شرح دادیم خواننده خواهد توانست همایث عمدتی از سیارگان و ستارگان را در فصل‌های آینده بهتر بفهمد.

خوانندگان محترم باید این موضوع مهم را بخاطر بسیارند که زمین هر کثر جهان نیست بلکه سیاره متوسطی است که هر ۲۴ ساعت یک‌کدفعه بدور خود هیچرخد و نیز در یک هزار بیضی شکلی در هر سال یک‌مرتبه بدور خورشید می‌گردد

پرتاب جام گره زمین

اندازه و شکل گره زمین.

از نظر نوع بشر گره زمین مهمترین سیاره‌هاست. شاید اگر در سیارات دیگر مخلوق و جانداران عاقل و دانشمندی باشند حاضر نباشند که در این عقیده باها شرکت کنند زیرا طبعاً گره سکنای خودشان برای آنها مهمتر از همه خواهد بود.

مناسب آنست که اول شرحی از منظره زندگانی و حیات خودشان و فعالیت‌های روی زمین بیان کنیم چه علم به وضعیات گره زمین ما را کمک خواهد کرد به وضعیات سایر سیارات بهتر و سهل قرآن شناشویم.

کره زمین یک کره به تمام معنی گرد نیست هر چند برای بسیاری مقاصد میتوان آفرانگر دخواندو دانست یعنی از دو قطب مانند یک نارنج کمی فرورفتگی پیدا کرده یا پنهان شده و در خط استوا برآ مددگی دارد. این فرورفتگی دو قطب و برآ مددگی دور کمر یا خط استوا بسب گردش زمین روی محور قطبیان پیدا شده و در این موضوع کمی بعد باز هم توضیح داده خواهد شد.

خطی فرضی که از قطب شمال از میان کره زمین عبور کرده و به قطب جنوب برسد که آنرا محور یا قطر قطبی مینامند درست ۷۹۰۰ میل طول آنست و خط فرضی که در استوا از یک سمت گره بسمت دیگر آن بگذرد و عمود بر خط قطبی باشد و آنرا قطر استوائی مینامند ۷۹۲۷ میل است یعنی قطر استوائی یا کمر کره زمین ۲۷ میل بیشتر از قطر قطبی آن میباشد

چون خط دید معمولی مامحدود است مانع میتوانیم گردی کره زمین را به بینیم و حس کنیم. یکی از ساده قرین امتحانات برای فهمیدن و دید کروی کره زمین ناپدید شدن تدریجی کشته‌ها در دریا همیباشد وقتیکه کشته از ساحل دور میشود اول تنہ کشته ناپدید میشود و پس از آن دکل و دود کش کم کم از نظر پنهان میگردد. هرگاه دریا کاملاً ساکت و آرام باشد و شخص چشم را در نزدیکی زمین محاذی سطح آب ببرد و بدریا نگاه بیندازد گردی زمین را در یک مسافت کمتری هم میتواند در آن کند

انحنا یا گردی زمین در مسافت یک میل اول هشت اینچ و در میل دوم ۳۲۲ اینچ و در میل سوم ۷۲ اینچ و بهمین ترتیب باید حساب شود مثلاً اگر بخواهیم انحنای هشت میل مسافت را معین کنیم باید عدد ۶۴ که مکعب هشت میباشد در هشت اینچ ضرب کنیم حاصل ضرب ۱۲۵ اینچ خواهد بود.

دلیل دیگر بر گردی زمین از خموف یا گرفتن هاه ثابت میشود. زیرا وقتیکه خورشید و زمین و ماه در یک خط رو بروی هم واقع شدند سایه زمین روی ماه میافتد و مانع میشود که نور خورشید به ماه برسد و وقتیکه سایه زمین شروع میکند که روی ماه بیفتد می بینیم که سایه منحنی میباشد بهمان نحو که سایه هر چیز گردی گردد مدور و خط آن منحنی است.

آن قای داوید سن میگوید من هنوز نتوانسته ام بفهم و کشف کنم که

کسانی که معتقد به پهن بودن زمین هستند کسوف و خسوف را چگونه تعبیر می‌کنند اما چونکه آنها بسیار در طرز بیان عقیده باهوش هستند شکی نیست که میتوانند دلائلی برای کسوف و خسوف هم بتراشند منتها برای تسلی دلو فکر خودشان .

هر کثر زمین و هوای محیط : آن اطلاعات مستقیم ماراجع بمر کثر زمین سوای چند موضوع بسیار محدود و کم است ولی مقداری اطلاعات غیر مستقیم مخصوصاً از مطالعه زمین لرزه ها بدست آمده است .

این موضوع را در این شرح موجز و مقاله مختصر که میخواهیم بنویسیم بسیار مشکل است که بتوان کاملاً شرح و توضیح داد زیرا تحقیقات راجع بزمین لرزه و موجبات و علل آنها و سرعت حرکات و ارتعاشات آن در زمین و غیره کار متخصصین ، و در خور این مقاله مختصر نیست . یک موضوع را که ارتباط با وضعیات قعر و هر کثر زمین دارد میتوان در اینجا ذکر کرد .

تکانهای زمین لرزه باعبور ارتعاشاتی که از میان مواد مختلف پیدا میشود فرق دارد ، مثلاً متخصصین تفاوت زیادی بین ارتعاشاتی که از میان مواد صلب مانند کوه پاره ها عبور کند ، تا ارتعاشاتی که از میان یک چیزی هایع مانند ، عبور نماید ادراک میکند و قابل هستند .

از مطالعه ارتعاشات زمین لرزه ، ما اینطور نتیجه میکیریم که هر گاه ها دو هزار میل بطرف مرکز زمین فرو برویم ، آهن گداخته یا آب شده نی خواهیم دید اما این آهن آب شده ، سنگین تر از آهنی است که ما هر روز در کارهای مختلف استعمال میکنیم و می بینیم .

پس در هر کثر زمین تا دو هزار میل از هر طرف این آهن آب شده موجود است و آنرا قلب مرکز زمین نامند ، روی این قلب مرکز یا آهن گداخته تا چهل یا پنجاه میل بسطح زمین مانده قشر یا پوست زمین است که عبارتست از کوه پاره هائی که وزن آن چهار برابر وزن آبست بهمان حجم .

روی این کوه پاره ها ، کوهپاره های دیگریست که بسنگینی کوهپاره های زیرین نیست) وزن متوسط کره زمین رویهم رفته پنج برابر نیم وزن آبست بهمان حجم). روی این قشر آخر میرسیم بزمین و او قیانوسها و روی اینها بهوا زمین هم مانند بیشتر سیار کان دارای هوا میباشد ، هر چند هوای زمین با هوای سایر سیاره ها تفاوت زیاد دارد.

محتاج بگفتن نیست که زندگانی را آنطور که ما دانسته و میشناسیم ، بدون هوا غیر ممکن است و حتی اگر زندگانی بدون هوا ممکن باشد طولی نخواهد کشید ، و پسیب بمباران شدیدیکه از شهب بر سطح زمین میبارد ، بزودی همه جانوران هلاک خواهند شد . این تیرهای شهاب یا ستاره های ریزان که بعداً مختصری راجع با آنها بیان خواهیم کرد ، غالباً بواسطه اصطکاک باهوای زمین در ارتفاع سی یا چهل میل بالای زمین میسوزندو تا چیز هیشوند . این شهاب ها با سرعتی از ده الی چهل و پنج میل در ثانیه حرکت میکنند و چون بههوای زمین بر میخورند بواسطه اصطکاک با ذرات هوا حرارت بسیار زیادی در آنها تولید شده میسوزند و بشکل خاکستر بسیار قرم بزمین هیریزند و چون بواسطه حدت حرارت سفید و روشن میشوند و یکی دو ثانیه نمودار هستند که با سرعتی بسیار زیاد بسفتی حرکت میکنند ، آنها را ستاره های ریزان یا تیر شهاب یا تیر ستاره نامیده اند ، بعضی اوقات این شهابها کاملاً در هوا نمیسوزند و بزمین هیرسند و در این حال آنها را سنگهای آسمانی مینامند و مطالعه این اجسام آسمانی در سالات اخیر شعبه مهمی از علم ، تشکیل داده است . چونکه گاهی شهابهای در ارتفاع بیش از یکصد میل بالای زمین دیده میشود ، می فهمیم که هوای زمین تا این مسافت ، یعنی یکصد میل ، بالای زمین هم وجود دارد ، مفهومی بسیار رقیق و لطیف .

روشنایی موسوم به Aurora ، که در نیمه کره شمالی موسوم به انوار شمالی است در ارتفاعهای بسیار زیاد تریم دیده شده و از این روی ، استدلال میکنند که حتی در آنجا هم یکنوع هوایی بسیار رقیق و لطیف موجود است .

هوای زمین علاوه بر آنکه ممدحیات و هم حافظ زندگانی است از جهات دیگر نیز اهمیت بسیار دارد، در سالهای نسبتاً اخیر کشف شد که بعضی از طبقات هواباعث انعکاس و بر کردانیدن امواج رادیو میباشند. طبقه هوای موسوم به: ، کنلی- هویسايد، (۱) که در ۱۹۰۲ توسط کنلی در آتازو فی و توسط هویسايد در انگلستان کشف گردید، معلوم شد در ارتفاع هشت و پنج میلی قرار دارد و این ارتفاع ممکن است اختلاف پیدا کند و بست میل بالا و یا نیم قسر باشد. اینطبقه هوایمانطور که آنینه های معمولی نور را منعکس میکند، امواج رادیورا منعکس کرده بزمین بر میگردد.

بالاتر از این طبقه نیز طبقه دیگری است موسوم بطبقه آپلهتون، که بنام کاشف آن موسوم گردیده، ارتفاع این طبقه هم ممکنست با اختلاف محل و امکنه، ۲۵۰ و یا ۹۰ میل بالای زمین باشد. این طبقه نیز امواج رادیورا بزمین بر میگردداند. یک طبقه دیگر از هوای که در سی میلی زمین قرار دارد نیز در بر کردانیدن امواج رادیو مفید است ولی در بر کردانیدن امواج کوتاه زیادمودر نیست در صورتیکه طبقات دو گانه که گفته شد این عمل را بسی بهتر انجام میدهند

(حرکات وضعي و افتالي زهين)

کره زمین بدور خورشید میگردد و گردش انتقالی خود را با سرعت هیجده میل و نیم در هر ثانیه در یکسال تمام میکند.

خطی را که زمین در گردش سالانه خود بدور خورشید میپیماید گردیا دایره نیست بلکه، این هدار یادا یزه، مانند هدار تمام سیارات و ستاره های دنباله دار که بدور خورشید میگردد، بعضی است، زمانی مردم تصور میگردند که حرکت مستدیر یادا یزه کامل است و جز آن قباید باشد و باین جهت انکشافات مهی راجع بحرکات سیارات بعقب افتاد.

هیئت دانهای قدیم یونان، کوشش داشتند که حرکات اجرام آسمانی را بادوایر نشان بدهند و در قرون وسطی نیز هیئت دانان معروف مانند کویر نیکو و تایکو برآ هه در نظریه های خود بحرکات مستدیر قائل بودند کپلر هم کوشش کرد که حرکات سیارات را مستدیر و دایره نی انبات کند و محاسبه نماید و بالاخره چون محاسبه او رضایت بخش نشہ از این خیال منصرف گردید

وقتیکه ملتفت شد که ساده ترین خطوط بیضی در رصد استن سیارات و محاسبه مواضع آنها نتیجه مطلوب را داد بی اندازه خوشحال گردید .
کپلر در سال ۱۶۰۹ کشف قانون حرکت بیضی سیارات را اعلام کرد و این موضوع باسایر قوانین هنرمندانه او در کتاب موسوم به (هم آنکه عالم) نه سال بعد منتشر شد .

برای آنکه مدار بیضی را درست بشناسیم و بدانیم ، یک امتحان کوچک در اینجا ذکر میشود زیرا در همه مباحث ها ذکر آن بعیان میآید .
یک صفحه کاغذ سفید ، با دو سنجاق و یک تکه نخ که دو سر آنرا بهم کرده زده باشید بردارید ، کاغذ را روی همین نموده دو سنجاق را بفاصله دو بند انگشت دور از هم بمعیز فرو ببرید و حلقه نخ را روی کاغذ بیندازید بطوریکه دو سنجاق در داخل حلقه نخ واقع شود آنکه مدادی برداشته از طرف داخل نخ محکم بکشید و سر مداد را روی کاغذ گذارده یک دور تمام روی کاغذ و بدور سنجاق ها بگردانید از خط مداد یک دایره بیضی روی کاغذ رسم خواهد شد .
هر قدر دو سنجاق را از یک دیگر دور قرنصب کنید خط بیضی تر و درازتر خواهد شد و هر قدر آنها را بسکدیگر نزدیکتر قرار دهید خط نزدیکتر بداره کشیده خواهد شد چنانکه هر کاه دو سنجاق را بهم بچسبانید که همانند یک سنجاق یا میخ بشود خطی که با مداد گشته میشود دایره تمام خواهد بود . محلی را که این دو سنجاق دور از هم میباشند دو کانون بیضی هستند .

مدار سیاره هائیکه بدور خورشید میگردند ، هر یک از آنها تا اندازه ای بیضی شکل است منتها یکی بیشتر و طولانی تر و یکی کمتر و بداره تمام نزدیکتر است . بدیهی است این خط بیضی دو انتهای یا سر پیدا نمیکند همیشه خورشید در یکی از کانون هائیکه زمین و همچنین سایر سیاره هائیکه در مدار خود بدور خورشید میگردند واقع است .

باینجهت هیچیک از سیاره ها فاصله شان بخورشید همیشه یکان نیست ، گاهی دورتر و گاهی نزدیکترند . شکل بیضی مدار هیچیک از سیاره ها مثلا هم نیست هر چند مدار همه آنها بیضی است ، زیرا مدار یکی بیشتر بیضی و اختلاف دوری

و نزدیکی آن بخورشید کمتر است ولی دوری و نزدیکی آنها کما بیش اختلاف دارد، اما چون در صور تهائی که در کتابها میکشند مدارهای سیارات بسیار کوچک هستند باین علت همه را بشکل گردودایره رسم مینمایند.

علاوه بر آنکه زمین بدور خورشید میگردد یک گردش روزانه هم دارد که نتیجه آن بیدایش شب و روز میباشد. لازم است فرق بین گردش سالانه زمین را بدور خورشید که آنرا حر کت انتقالی مینامند و گردش شبانه روزی که آنرا حر کت وضعی نامیده‌اند، کاملاً بفهمیم و اگرچه هر دوی اینها را حر کت مینامیم اما در اصل تفاوت بسیار بین آنها است. حر کت انتقالی حر کت چیزیست بدور یک دایره خارجی و وقتی که ما میگوئیم زمین یا سیارات دیگر بدور خورشید میگردند، خورشید هر کز دایره خارجی میباشد، در حر کت وضعی هر کز دایره در داخل خود شیبی گردند است. برای آنکه کاملاً منظور، درک و فهمیده شود میتوان دو حر کت انتقالی و وضعی را با یک نارنجه جسم نمود، هر گاهیک میل جوراب بافی را از دو طرف نارنج که فرو رفتگی دارد یعنی آنجائیکه از شاخه جدا شده و طرف مقابل آن، آنجائیکه محل شکوفه بوده است، بگذرانیم میل جوراب بافی بمنزله محور زمین محسوب میشود و هر گاه این نارنج را مانند فرفه بدور خود بچرخانیم و در عین حال آنرا بدور چراغ هم بگردانیم، حر کت اولی حر کت وضعی و بمنزله حر کت شبانه روزی و حر کت دومی حر کت انتقالی بمنزله حر کت سالانه زمین خواهد بود و دو محل عبور هیل جوراب بافی را بمنزله دو قطب، باید فرض کرده بیهی است که یک محور حقیقی مثل میل جوراب بافی در میان زمین نیست که از یک قطب فرو رفته و از قطب دیگر بیرون آمده باشد. بلکه محور زمین خطی فرضی است که از یک قطب بقطب دیگر کشیده شده باشد. چنانکه در مقدمه گفته شد، حز کت محوری یا وضعی زمین بدور خود، از سمت غرب به شرق موجب حر کت ظاهری اجرام آسمانی است که بنظر می‌آید که از مشرق به غرب یعنی بسمت مخالف حر کت میکنند.

شخصی که در خط استوا ایستاده است در هر ساعتی بکهزار میل برده و گردانده میشود.

در اینجا لازم است تذکر داده شود که در حقیقت محور زمین بطور مطلق همیشه بیک نقطه نگاه نمیکند، بلکه مانند فرفه که در نزدیکی های ایستادن از چرخ خوردن کمی باصطلاح غربیله میکند، محور آن نیز بیک گردش وضعی برای خود پیدا میکند. اما چون این گردش وضعی محور، بسیار آرام، و گردش غربیله ای نیز بسیار خفیف است، برای اینکه فضول چهار گانه را بیان کنیم این انحرافات یا حرکات جزئی را برای اختصار حذف مینمائیم.

تفاوت بین این دو حرکت یعنی حرکت انتقالی و حرکت وضعی را باید خوب دانست و تشخیص داد، زیرا حرکت انتقالی، گردیدن شیئی است دور یک مرکز خارجی، مانند گرهش زمین و سایر میارات بدور خورشید، و حرکت وضعی حرکت شیئی است بدور یک محور داخلی خود. برای نشان دادن این دو حرکت، میتوان یک میل جوراب باقی را در قسمت فرو رفتۀ نارنج فرو برد که از طرف دیگر بدر آید. هر گاه نارنج را دور یک چراغ که روی هیز گذارده شده بکر دانیم، این حرکت انتقالی است و هر گاه نارنج را مانند فرفۀ بازیچه اطفال، بچرخانیم این حرکت بعزمۀ حرکت وضعی زمین است بدینه است در یک میل محور حقیقی، مانند میل جوراب باقی میان نارنج در وسط زمین نیست بلکه «جورزه» یا خط فرضی است که یک قطب بقطب دیگر امتداد داده میشود و چنانکه در مقدمه اشاره شد این حرکت محوری زمین از طرف مغرب بمشرق باعث حرکت ظاهری اجسام آسمانی بطرف مخالف یعنی از همسر

مغرب است.

یکی از مهمترین اثرو نتیجه این گردش محوری آنست که همیشه این محور یا میل فرضی زمین بیک سمت و نقطه مقابل است و در حقیقت کاملاً بطرف ستاره قطب است که راهنمای بسیار مفید ملاحان و سیاحان است، هر گاه زمین مانند فرفه گردش نمیکرد و محورش اینطور ثابت نبود که دائماً و همیشه مقابل یک نقطه باشد. علت این تبات را جز با دلائل پیچ در پیچ ریاضی که از حوصله این مختصر بیرون است نمیتوان بیان کرد. زمین در هر بیست و چهار ساعت یکمرتبه بدور خود میچرخد و اینکه ما حرکت فرفه مانند او را حس نمیکنیم، بسبب بزرگی آنست والا حرکت وضعی آن بسیار سریع است.