بسم الله الرحمن الرحيم الباب الأول _ الفصل الأول المجال التثاقلي

فوائد المجال التثاقلي: ـ

1- كل الأجسام الكونية ترتبط بقوة جاذبة.

2- تعاقب الليل والنهار 3- تعاقب فصول السنة

دوارن الأرض حول محورها يتنج عنه :

1-تعاقب الليل والنهار . 2-زيادة ونقصان الظل

تدور الأرض حول محورها الشمالي الجنوبي من الغرب الى الشرق بسرعة 465متر/ث،(تقريباً 500 متر /ث = نصف كلم/ث)

الظل ينقص بالتدريج اثناء الصباح و يزيد بعد الظهر بسبب دوران الأرض حول محورها .

دوارن الأرض حول الشمس يتنج عنه:

. تعاقب فصول السنة -2 تعاقب السنين -1

تدور الأرض حول الشمس بسرعة 29.84 كلم/ث (تقريباً 30كم/ث)

دوران الأرض ناتج عن جذب الشمس لها ، بل التجاذب يمتد حتى يشمل التجاذب بين الشمس وكل النجوم و المجرات المختلفة في الكون.

المجرة: بلايين من النجوم تشكل منظومة واحدة تدور حول محورها.

نموذج لها: مجرة درب التبانة أو تسمى بمجرة الطريق اللبني.

مجرة درب التبانة: ـ

تعريفها: هي مجرة تقع فيها المجموعة الشمسية وبها بلايين من النجوم حيث تجري الشمس حول مركزها (ومعها كل المجموعة الشمسية).

المجموعة الشمسية:

تعريفها: هي مجموعة كواكب وأقمار وأجسام فلكية أخرى تدور حول الشمس وخاضعة لجاذبيتها.

سرعتها: تدور المجموعة الشمسية حول مجرة درب التبانة بسرعة 250 كلم/الثانية .

زمنها الدوري: تكمل المجموعة الشمسية دورة كاملة حول مركز درب التبانة في 200 مليون سنة أرضية.

أفرادها: تسعة كواكب مرتبة حسب قربها من الشمس (عزام + مذنب) (عطارد – الزهرة – الأرض – المريخ – المشترى – زحل – أورانوس – نبتون – بلوتو)

- أقربها من الشمس هو عطارد وأبعدها بلوتو.
- أقربها من الأرض هو الزهرة وأبعدها بلوتو.
- أصغرها زمناً دورياً حول الشمس عطارد وأكبرها بلوتو.
- أصغرها زمناً دورياً حول المحور هو المشترى وأكبرها الزهرة.
 - أكبرها حجماً المشترى وأصغرها بلوتو.

عدد الأقمار حسب قرب الكوكب من الشمس:-

{1, 17, 27, 34, 63, 2, 1, 0, 0}

جذب الأرض للأجسام:

عرف المسلمون منذ القرن التاسع للميلاد القوة الناشئة عن جذب الأرض للأجسام وأطلقوا عليها أسم القوة الطبيعية .

إسهامات العلماء في المجال التثاقلي :-

أولاً: المسلمين العرب: -

-1 البيرونى حيث قال : (لا محالة أن الخلاء الذي في باطن الأرض يمسك الناس حواليها).

2- الشريف الإدريسي في كتابه (نزهة المشتاق في إختراق الآفاق) حيث قال: (أن الأرض جاذبة لما عليها بمنزلة حجر المغنطيس الذي يجذب الحديد).

3- ابن سينا في كتابه (الإشارات والتبيهات) حيث ذكر: (قوة التثاقل تتعاظم كلما كبر الجسم).

4- الخازائي في كتابه (ميزان الحكمة) حيث قال: (الأجسام الساقطة تتجذب نحو مركز الأرض وأن إختلاف الجذب يرجع إلى المسافة بين الجسم الساقط وهذا المركز).

ثانياً: الأوربيين: -

الأجسام ذات الكتل المختلفة والتي تسقط من إرتفاع واحد تصل في نفس الزمن إلى -1الأرض).

2- كبلر: إهتم بحركة القمر حول الأرض وحركة الكواكب حول الشمس.

3- نيوتن: صاغ قانون التثاقل الكوني في معادلة رياضية عام 1666 م.

القوى المجالية: هي قوى لها خاصية التاثير عن بعد.

أنواع القوى المجالية (القوى في الكون) ثلاثة:

2/ قوى كهرومغنطيسية3/قوى نووية موة تثاقلية $oldsymbol{1}$

القوى الكهرومغنطيسية نوعان: 1/ القوة الكهربية 2/ قوة مغنطيسية. القوى النووية نوعان:-

1/شديدة:وهي مسئولة عن ربط مكونات النواة.

2/ضعيفة:وهي مسئولة عن النشاط الإشعاعي.

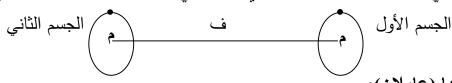
القوى التثاقلية (الجاذبة): أسمائها: ستة:-

1- القوة التثاقلية 3- قوى الجذب العام 2- القوة الجاذبة

◄ الكوني 4− قوى التثاقل (التجاذب) → المآدي 5- قوة الطبيعة 6- قوة الوزن. → الكتلى

التعريف (القوة التثاقلية):-

هي قوة التجاذب المتبادلة بين أي كتلتين في الكون تفصل بينهما مسافة (ف) من مركزيهما.



عواملها (عاملان):-

-- مقدار الكتلتين etaق lpha ك $_1$ ك $_2$ **(1)**

مربع المسافة الفاصلة من مركزي الكتلتين {ق lpha - 2

$$\frac{2}{100} = \frac{2}{100} = \frac{2$$

قانون التثاقل الكونى أو قانون الجذب العام لنيوتن:

ينص على :((أي جسمين كتلتاهما ك،ك2 يتجاذبان بقوة (ق) تتناسب طردياً مع حاصل ضرب كتلتاهما وعكسياً مع مربع المسافة (ف) بين مركزيهما))

والصبغة الرباضية له:

حيث: –

ق ≡ قوة التثاقل الكوني وتقاس بالنيوتن

ك $_{1}$ كتلة الجسم الأول وتقاس بالكجم ، ك $_{2}$ كتلة الجسم الثاني وتقاس بالكجم

ج ≡ ثابت التثاقل ويسمى بثابت الجذب العام أو ثابت الجاذبية أو ثابت التثاقل الكونى

$$10 \times \frac{20}{3}$$
 $\approx 11^{-}10 \times 6,67 = -10 \times 6,67$ وحدة قياسه: (نيوتن.متر 2 /كجم = جول.متر 2 /كجم متر 3 /كجم متر 2

(قانون التثاقل الكونى أعلاه يدل على أن الجسم الأول الذي كتلته (ك $_1$) يجذب أي جسم كتلته (ك $_2$) بقوة (ق)إذا كانت المسافة بين مركزيهما (ف) كما أن الجسم الثاني يجذب الجسم الأول بنفس القوة)

تعريف الوحدات:-

الوحدة الفلكية: هي المسافة بين الشمس والأرض.

السنة الضوئية: المسافة التي يقطعها الضوء في سنة كاملة.

1 سنة ضوئية = 6300 وحدة فلكية

النيوتن: القوة التي تكسب جسماً كتلته 1 كجم تعجيلاً قدره 1متر /ث 2 .

 2 اننیوتن = کجم \times متر 2

الداين: القوة التي تكسب حيثما كتلته 1 جم تعجيلاً قدره 1سم/ث2.

2الداین = جم \times سیم الداین

الثقل كجم: القوة التي تكسب جسم كتلته 1 كجم تعجيلاً قدره 9.8 متر $/ \dot{c}^2$.

• الأرض وتوابعها:-

للأرض تابع طبيعي وهو القمر وتوابع صناعية وهي الأقمار الصناعية.

للقمر دورتان:

أ/ دورة حقيقية حول الأرض وتبلغ $\frac{1}{2}$ 27 يوم

ب/ دورة ظاهرية حول الأرض وتبلغ 30 يوم وهي ما تسمى بالشهر القمري

- الفرق بين الدورة الظاهرية والحقيقية 2 يوم ناتج من أن القمر يتبع الأرض في دورانها حول
 - المذنبات: هي أجسام من الصخور والغبار والغازات المتميزة ومن أشهرها.

مذنب هالي: يقترب من الشمس كل 76 سنة وعند إقترابه منها يشكل له ذنب بسبب الرياح الشمسية وبعد إبتعاده من الشمس يختفي الذنب.

إستخدامات قانون التثاقل الكونى في إيجاد كل من الآتى:-

- -1 كتلة الأجسام الفلكية مثل كتلة الأرض (ك+1).
- 2- عجلة الجاذبية الأرضية للأجسام الفلكية مثل الأرض (د).
 - 3- شدة المجال التثاقلي (شد).
 - 4- الطاقة التثاقلية (طو).
 - 5- الجهد التثاقلي (جـ).



$$(3)$$
 جسم (3) الشكل الهندسي: -3 (3) قوة النثاقل) -3 (3) في -3 (

إيجاد عجلة السقوط الحر:_

وزن الجسم: -هو قوة جذب الأرض للأجسام. و=ك×د حيث د≡ عجلة السقوط الحر عجلة السقوط الحر:-

هي معدل تغير في السرعة بالنسبة للزمن لجسم يسقط سقوطاً حراً في مجال جاذبية المجال التثاقلي.

1- إذا كان الجسم على إرتفاع ملامس لسطح الأرض: - (على بعد نق من مركز الأرض)

و
$$_{0}$$
 (الوزن) = ق (التثاقل الكوني) د $_{0}$ = $_{0}$ (الوزن) = ق (التثاقل الكوني) د $_{0}$ = $_{0}$ خ ك المتثاقل الكوني) د $_{0}$ = $_{0}$ خ ك المتثاقل الكوني د $_{0}$ = $_{0}$ خ ك المتثاقل الكوني د $_{0}$ ح ك المتثاقل الكوني د متثال الكوني د م

2- إذا كان الجسم على إرتفاع (ل) من سطح الأرض (د):-

$$e(|le(i)| = ie)$$
 (تثاقل الکون) $e(-ie)$ د $e(-ie)$ نثاقل الکون) $e(-ie)$ نثاقل الکون) $e(-ie)$ د $e(-ie)$ نثاقل الکون) $e(-ie)$ د $e(-ie)$ نثاقل الکون) $e(-ie)$ د $e(-ie)$ د

العلاقة بين عجلة الجاذبية عند سطح الأرض (د) وعجلة الجاذبية عند أي ارتفاع (د):

العلاقة بين عجلة الجاذبية عند سطح الأرض (د1) وعجلة الجاذبية عند أي ارتفاع (د2):

$$\frac{2\dot{\omega}}{2\dot{\omega}} = \frac{13}{23}$$

$$\vdots \frac{3\dot{\omega}}{2\dot{\omega}} \div \frac{3\dot{\omega}}{2\dot{\omega}} \div \frac{3\dot{\omega}}{2\dot{\omega}} = \frac{13}{23}$$

العلاقة بين الوزن (و) وعجلة الجاذبية (د):

$$\frac{e}{e_0} = \frac{c}{c_0}$$

$$e^{-\frac{\mathbf{c}}{2}} = \frac{\mathbf{c}}{2} = \frac{\mathbf{c}}{2}$$

العلاقة بين الوزن عند سطح الأرض (و) والوزن عند أي ارتفاع (و):

$$\left(\begin{array}{c} \frac{2}{2} \\ \frac{2}{2} \\ \frac{2}{2} \end{array}\right), \quad \frac{2}{2} \\ \frac{$$

العوامل التي عليها عجلة السقوط الحر هي:-

1 - كتلة الكوكب .

2- بعد الجسم عن مركز الكوكب.

• ولاتعتمد على كتلة الجسم.

وهذا ما توصل إليه العالم الإيطالي جاليلو من فوق برج بيزا المائل وأثبت ان:

((الأجسام ذات الكتل المختلفة والتي تسقط من إرتفاع واحد تصل إلى الأرض في نفس الزمن)) لأن لها نفس عجلة الجاذبية .

3- إذا كان الجسم ادنى من سطح الأرض:-

كلما غاص الجسم داخل الأرض تتناقص عجلة الجاذبية الأرضية وعندما يصل الجسم إلى مركز الأرض تصبح صفر وينعدم الوزن.

إيجاد شدة المجال التثاقلي:_

المجال التثاقلي ((مثال له مجال جاذبية الأرض)):-

المجال التثاقلي لأي جسم:

هو المنطقة حول هذا الجسم التي يؤثر بها على الأجسام الموجودة فيها.

هو المنطقة التي تحيط بالكتلة المادية من جميع الجهات وتظهر فيها آثار قوة الجذب التثاقلية.

خصائص المجال التثاقلي:-

ب- إتجاه المجال التثاقلي

أ– شدة المجال التثاقلي

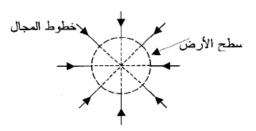
كثافة الفيض التثاقلي: -

هو عدد خطوط القوة التثاقلية التي تمر عمودياً عبر سطح مساحته وحدة المساحات.

ويقاس بوحدة خط قوة تثاقلية/متر 2

إتجاه المجال التثاقلي: هو إنجاه يبحث عن مركز الكتلة الجاذبة.

خطوط المجال التثاقلي بالنسبة للأرض:-



الشكل (1-4) خطوط المجال التثاقلي للأرض = خطوط قوة التثاقل

خواص خطوط المجال التثاقلي:

1/ خطوط وهمية 2/ تتجه نحو مركز الكوكب 3/ خطوط مستقيمة 4/ لا تتقاطع 5/ تمثل القوة من حيث المقدار والإتجاه.

شدة المجال التثاقلي: –

هو قوة التثاقل بين كتلة الأرض وبين ما مقداره وحدة الكتلة في نفس النقطة.

. (شد) کون القوة بالرمز القوة بالرمز (شد) . ق
$$=\frac{-5}{6}$$

العلاقة بين شدة المجال التثاقلي والقوة التثاقلية:

عوامل شدة المجال التثاقلي: 1- كتلة الكوكب 2- البعد عن مركز الكوكب وحدة قياس شدة المجال التثاقلي:

نیوتن/ کجم او متر/ث 2 أو جول /کجم ×متر ، لأن : شد = د

طاقة الوضع التثاقلية للجسم عند إرتفاع معين (طو):

هي الشغل المبذول لنقل جسم من مركز الأرض في عكس إتجاه جاذبيتها إلى ذلك الإرتفاع.

deg = -m في ، deg = -m في ، deg = -m في ، deg = -m كن ، deg = -mوحدة قياس طاقة الوضع التثاقلية :-

 2 الجول = نيوتن . متر = كجم . متر 2 رثانية

العوامل التي تعتمد عليها طاقة الوضع التثاقلية:-

3- كتلة الجسم

2- البعد عن مركز الكوكب

1- كتلة الكوكب

طو = - ق×ف

العلاقة بين طاقة الوضع التثاقلية والقوة التثاقلية: -

طو = - ك × د × ف

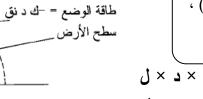
العلاقة بين طاقة الوضع التثاقلية وعجلة الجاذبية:

الفرق في طاقة الوضع:

طاقة الوضع على أرتفاع (ل) - طاقة الوضع على سطح الأرض

- ك \times د \times (نق + ل) - (- ك \times د \times نق) ،

الفرق في طاقة الوضع = - ك × د × ل



طاقة وضع جسم مقارنة مع سطح الأرض =ك × د × ل وقد اعتبرت موجبة لتسهيل التعامل مع القانون رغم أنها

الشكل (1-5): الفرق في طاقة الوضع.

طاقة الوضع = ك د (نق + ل)

مركز الأرض

ناتجة من شغل سالب ، ولكن اذا سقط الجسم فيقوم بشغل موجب

الجهد التثاقلي (ج):-

هو طاقة الوضع التثاقلية لوحدة الكتلة في تلك النقطة.

وحدة قياس الجهد التثاقلي:

جول/کجم = نیوتن. متر/کجم = متر 2 (ثانیة 2 .

العلاقة بين الجهد التثاقلي (ج) والطاقة التثاقلية (طو): ط و = ج × ك، العلاقة بين الجهد التثاقلي (ج) وبين شدة المجال التثاقلي (شد):

العلاقة بين الجهد التثاقلي (ج) وبين عجلة الجاذبية (د):

العلاقة بين الجهد التثاقلي (ج) وبين القوة التثاقلية (ق):

• كل من طاقة الوضع التثاقلية والجهد التثاقلي تزيدان كلما إرتفع الجسم إلى أعلى.

التحويلات:

$$-10^{-7}$$
 الأوج = -10^{-7} جول الطاقة -10^{-10} الإلكترون فولت = -10^{-10} جول الإلكترون فولت = -10^{-10}

قيم الثوابت:-

2
ج 2 ثابت الجذب العام = 6,67× 11 نيوتن.متر 2 /كجم

$$=$$
 كتلة الأرض = 6 ×10 كجم $=$ كجم

ڪش
$$\equiv$$
 كتلة الشمس = 2×10^{30} كجم

 2 عجلة السقوك الحر على سطح الأرض = 9,8 متر 2

وحدات القياس:

الكمية الفيزيائية	وحدة القياس
المسافة	متر
الكتلة	کجم = نیوتن×ثانیة²/متر
الزمن	ثانية
القوة	كجم×متر /ثانية ²
الطاقة التثاقلية	2 جول = نيوتن \times متر = كجم \times متر 2 رثانية
الجهد التثاقلي	2 جول / کجم = نیوتن 2 متر /کجم = متر 2 رثانیة
ثابت الجذب العام	نيوتن \times متر 2 /كجم 2 = جول \times متر 2 متر 2 متر 3 الثانية 2 \times كجم
عجلة الجاذبية أو شدة المجال التثاقلي	2 نيوتن/كجم = متر /ثانية

بسم الله الرحمن الرحيم الباب الأول - الفصل الثاني

الحركة الدائرية المنتظمة

الحركة الدائرية المنتظمة هي:

هي حركة جسم بإنتظام حول محور ثابت.

أو هي حركة جسم في مسار دائري بحيث يقطع أقواساً متساوية في فترات زمنية متساوية ويصنع زوايا متساوية في نفس الفترات المتساوية.

نموذج لها: المراوح والإطارات.

نماذج لحركات بيضاوية (إهليجية):

2- حركة الإلكترونات حول النواة. 1- حركة الكواكب حول الشمس.

4- الأقمار الصناعية حول الأرض. 3- حركة القمر حول الأرض.

مصطلحات الحركة الدائرية: - (سبعة): -

1- الإزاحة المماسية (س): هي المسافة التي يقطعها الجسم على محيط الدائرة.

أو هي طول القوس المقطوع في (ن) ثانية.

2- السرعة المماسية (ع):

هي طول القوس المقطوع في واحد ثانية.

أو هي معدل الإزاحة المماسة بالنسبة للزمن.

$$m = 3 \times i$$
 متر $m = 3 \times i$ متر $m = 3 \times i$

هي زاوية مركزية يصنعها حركة الجسم من مركز الدائرة أثناء سيره على محيط الدائرة.

4- السرعة الزاوية (w):-

هي الزاوية المزاحة في واحد ثانية.

أو هي معدل الإزاحة الزاوية بالنسبة للزمن.

$$w = \frac{11}{\sqrt{\frac{1}{2}}} = w$$
 هـ $w = \frac{11}{\sqrt{\frac{1}{2}}}$

قانون إيجاد الزاوية المزاحة بالراديان (هـ):-

$$\frac{deb}{deb} = \frac{deb}{deb}$$
الزاوية المزاحة (هـ) = $\frac{deb}{deb}$ القطر (نق)

الراديان: -

هي الزاوية المزاحة التي طول قوسها على محيط الدائرة يساوي نصف قطر تلك الدائرة.

العلاقة بين الدورة والدرجة والراديان:

$$\{1 \ \text{دورة} = 360 درجة = 2 راديان }$$

التحويل من درجة إلى راديان: -

مثال حول 90° إلى راديان.
$$\frac{\pi}{2} = \frac{\pi \times 90}{180}$$
 راديان

العلاقة بين ع و
$$\omega$$
:-
 ω
 $=\omega$
 $=\omega$
 $\dot{\omega}$
 $\dot{\omega}$
 $\dot{\omega}$

$$\{ \exists \omega = \omega \} \iff \{ \exists \omega \in \omega \}$$
 نق

5- الزمن الدوري:-

هو الزمن اللازم لإكمال دورة كاملة.

أو هو الزمن اللازم لقطع مسافة تساوي محيط الدائرة.

 $= \frac{m}{m}$ لكن عندما = 1 المحيط ($\pi 2$) عندها = 1 الزمن الدوري.

$$\frac{\pi^2}{z} = \omega \qquad \frac{2\pi i \pi^2}{z} = \omega \qquad \frac{\pi^2}{z} = \omega$$

وعليه نجد أن:
$$\pi 2$$
 زمن الدوران (ن) $\pi 2$ $\pi 2$ $\pi 2$ السرعة الدائرة $\pi 2$ $\pi 3$ السرعة الزاوية $\pi 3$ النرمن الدوري $\pi 3$ عددها (عد) $\pi 3$ عددها (عد) $\pi 3$

وحدة قياس الزمن الدوري هي : الثانية

6- التردد (ذ):-

هو عدد الدورات الكاملة في الثانية.

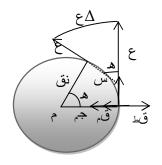
$$\dot{c} = \frac{1}{\dot{c}}$$
 نجد أن: $\frac{3}{\pi^2} = \frac{3}{\pi^2} = \frac{3}{\pi^2}$ وحدة قیاسه: دورة/ ثانیة وتختصر (هیرتز).

علاقة (ω) بـ (ز) و (ذ): $\frac{\pi 2}{1} = 2\pi = \frac{\pi 2}{1} = \omega$

الدورة الكاملة: هي رحلة الذهاب والإياب التي يستغرقها الجسم لكي يعود إلى نفس النقطة في نفس إتجاه حركته الإبتدائية.

7- عجلة الجذب المركزية (جم):-

هي معدل تغير إتجاه السرعة المماسية بالنسبة للزمن لجسم يتحرك في مسار دائري .



$$-3$$
عجلة الجذب المركزية: -3 $= -3$

العوامل التي تعتمد عليها عجلة الجذب المركزية:-

i/ مقدار السرعة المماسية ii/ نصف قطر المسار الدائري

8- قوة الجذب المركزية (ق،):-

هي تلك القوة التي تربط أو تشد الجسم المتحرك على محيط الدائرة بمركز الدائرة هي القوة اللازمة لبقاء الجسم في حالة دوران وتعمل دوماً في إتجاه نحو مركز الدائرة.

ق = ك \times ج $_{0}$ = ك $_{0}$ نق $_{0}$ نق

العوامل التي تعتمد عليها قوة الجذب المركزية:

1- مقدار كتلة الجسم 2- مقدار السرعة المماسية 3- نصف قطر المسار الدائري

9- قوة الطرد المركزية (قط):-

هي قوة غير أصلية تنشأ كرد فعل لقوة الجذب المركزية وتكون مساوية لها في المقدار ومعاكسة لها في الإتجاه.

ويطلق عليها غير أصلية لأن أثرها لايظهر إلا في غياب قوة الجذب المركزية. وإتجاهها بعيداً عن مركز المسار الدائري. وتتولد بفعل السرعات العالية في مسارات دائرية.

$$\underline{6}_{d} = \frac{\underline{6} \times 3^{2}}{\underline{6}}$$
 نيوتن

تستخدم في:-

1- في الطب لفرز البلازما عن الدم.

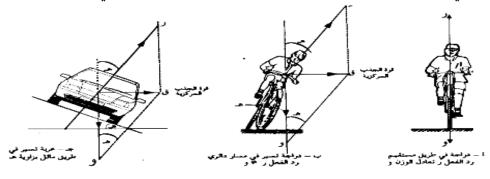
2- في الصناعة لفرز الزبدة عن اللبن.

3- في مصانع السكر لفرز السكر عن المولاص.

والجهاز المستخدم في الفرز يسمى بالنابذة وهو جهاز يستخدم لفصل المحاليل ذات الكثافة المختلفة.

الحركة الدائرية على سطح الأرض

• الحركة في المنعطفات طرق المرور المائلة على الأقصى بزاوية هي:-



أ/ دارجة في طريق مستقيم (لايوجد ميلان) رد الفعل تعادل الوزن.

$$a = -a$$
 ه $a = -a$ في $a = -a$

ب/ في حالة الدراجة (السيارة) المائلة بزاوية (ه) على الأفقى:-

$$= \frac{\ddot{o}}{c} : \qquad \ddot{o} = c + c$$

$$\ddot{b} = b \times c \times d$$
ف =

ق ≡ قوة الجذب المركزية الناتجة عن الميلان.

ه = الزاوية التي يميل بها الجسم مع المحور الأفقى.

تعتمد قوة الجذب النتاجة عن الميلان على:-

2- ظل زاوية ميلان الطريق على الأفقى

السرعة المناسبة للطريق:

1- وزن المركبة

تكون السرعة مناسبة للطريق عندما تولد قوة طرد مركزية مساوية لقوة الجذب المركزية

$$\underline{b}_{d} = e$$
 نق $\underline{b} \times 3^{2} = b \times c \times d | a = b$ نق $\underline{c}_{d} = c$ نق $\underline{c}_{d} \times c \times d | a = b$ ع $\underline{c}_{d} = c$ ع $\underline{c}_{d} \times c \times d | a = b$ ع $\underline{c}_{d} = c$ ع $\underline{c}_{d} \times c \times d | a = b$

السرعة المناسبة للطريق وهي تعتمد على:-

2- عجلة السقوط الحر 1- نصف قطر الطريق المنحني

3- ظل زاوية ميلان الطريق على الأفقى

وقد تم رصف طرق المرور السريع في المنحنيات بحيث تميل على المستوى الأفقى بزاوية لإمداد السيارات بقوة الجذب المركزية. ويزداد ميلان الطريق كلما كانت السرعة المسموح بها عالية.

ملخص التعليلات

المجال التثاقلي:

1- أن الأجسام ذات الكتل المختلفة و التي تسقط من إرتفاع واحد تصل إلى الأرض في نفس الزمن.

- لأن لها نفس عجلة الجاذبية
- 2- بالرغم من وجود قوة التثاقل بين الأجسام على سطح الأرض الإ أنها تتحرك نحو بعضها .
 - لأن قوة جذب الأرض لها كبيرة مقارنة مع قوة التجاذب مع بعضها البعض
 - 3- أكبر عجلة الجاذبية على سطح المشترى .
 - لأنه أكبر الكواكب كتلة و عجلة الجاذبية تتناسب طرديا مع كتلة الكوكب
- -4 إذا طارت طائرة من الغرب إلى الشرق بسرعة أقل من دوران الأرض حول محورها فإن الطائرة -4لن تسبقها.
 - لأن الطائرة جذء من الغلاف الجوى للأرض

- 5- أكبر قيمة لوزن الجسم عند سطح الكوكب.
- لأن الوزن يتناسب طرديا مع عجلة الجاذبية واكبر قيمة لها على سطح الكوكب
 - 6- تسقط الأجسام على سطح الأرض ولا تتحرك الأرض نحو الأجسام
 - لأن كتلة الأرض كبيرة مقارنة من كتل الأجسام على سطح الأرض
 - 7-أكبر قيمة لعجلة الجاذبية عند سطح الكوكب.
- لأن عجلة الجاذبية تتناسب طرديا مع الإرتفاع من مركز الكوكب وحتى سطحه ,

الحركة الدائرية المنتظمة:

- 1- سهولة دوران جسم مربوط في خيط طويل.
- لأن قوة الجذب المركزية تتناسب عكسياً مع نصف القطر الذي هو طول الخيط.
 - 2- لا تعتبر قوة الطرد المركزية قوة أصلية.
 - لأن أثرها لايظهر إلى عند غياب قوة الجذب المركزية.
- 3- ترصف طرق المرور السريع في المنحنيات بحيث يكون مستوى سطحها مائلاً نحو مركز المنحني.
 - لكي يولد قوة جذب مركزية تعادل قوة الطرد المركزية الناتجة عن سرعتها العالية.
- -4 تتولد عجلة الجذب المركزية في الحركة الدائرية المنتظمة رغم أن السرعة المماسية ثابتة المقدار.
 - لأن العجلة ناتجة من تغيير إتجاه السرعة المماسية بالنسبة للزمن.
 - 5- تميل الدراجة النارية نحو مركز المسار الدائري عندما تدخله بسرعة عالية.
 - لأن الميلان يمد الدارجة بقوة جذب مركزية تعادل قوة الطرد المركزية الناتجة من سرعتها العالية.
 - 6- يقل مقدار عجلة الجذب المركزية كلما كبر نصف قطر المسار الدائري.
 - لأنها تتناسب عكسياً مع نصف قطر المسار الدائري.
 - 7- بعض السيارات يحدث لها إنقلاب عند إنعطاقها رغم وجود ميلان في الطريق.
- لأنها تسير بسرعة أكبر من السرعة المسموح بالسير بها فأدت إلى توليد قوة الطرد مركزية أكبر من قوة الجذب المركزية.
 - 9- يهدئ السائق السيارة من سرعتها أثناء إنعطافها.
 - حتى الاتولد السرعة قوة طرد مركزية تفوق قوة الجذب المركزية.
 - 10- سائق الدراجة النارية عن المنعطف يزيد من ميلانها كلما زادت سرعتها.
 - لزيادة قوة الجذب المركزية التي يولدها الميلان.
- 11- عند ملئ جردل به حبل بالماء وثم تحريكه بسرعة عالية في دائرة رأسية نلاحظ أن الماء لاينسكب منه عندما يكون الجردل منكساً إلى أسفل.
 - لأن السرعة العالية تولد على الجردل قوة طرد مركزية أكبر من قوة وزن الماء.

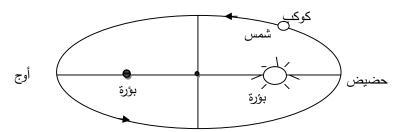
الباب الأول - الفصل الثالث

حركة الكواكب والأقمار الإصطناعية

قوانين كبلر لحركة الكواكب حول الشمس:

قانون كبلر الأول (قانون المدارات):

ينص على "كل كوكب يتحرك في مدار اهليجي بحيث تكون الشمس في إحدى بؤرتي هذا المدار الاهليجي".



تعريف المصطلحات:

المدار الأهليجي "البيضاوي": هو مسقط الشكل البيضي المنتظم

المحور الأكبر: هو الخط المستقيم الذي يصل بين نقطتين الأوج والحضيض وعليه تقع بؤرتا المدار الاهليجي.

المحور الأصغر: هو الخط المستقيم المار بمنتصف المحمر الأكبر و العمودي عليه.

نصف قطر المحور الأكبر: هو المسافة بين نقطع تقاطع المحورين وأبعد نقطة على محيط المدار الاهليجي.

نصف قطر المحور الأصغر: هو المسافة بين نقطع تقاطع المحورين وأقرب نقطة على محيط المدار الاهليجي.

بؤربًا المدار الاهليجي:

هما نقطتان تقعان على المحور الأكبر في منتصف المسافة بين نقطة تقاطع المحورين وأبعد نقطة على محيط المدار.

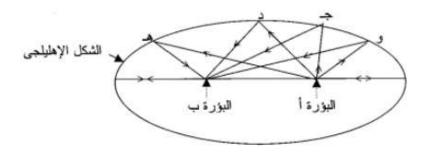
الأوج: هو أبعد نقطة في مدار الكوكب من الشمس وتقع على المحور الأكبر.

الحضيض: هو أقرب نقطة في مدار الكوكب من الشمس وتقع على المحور الأكبر

قاعدة المسافات:

تنص على: "المسافة من إحدى البؤرتين إلى محيط الشكل إلى البؤرة الأخرى ثابتة النقاط على المحيط"

شكلها الهندسى:



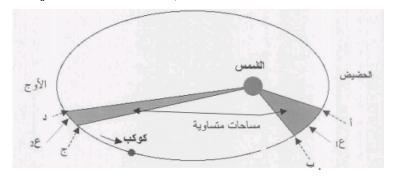
رياضياً:

أ ج + ج ب = أ د + د ب

متوسط المسافة بين الكوكب والشمس (نق) = نصف قطر المحور الأكبر + نصف قطر المحور الأصغر

قانون كبلر الثاني "قانون المساحات":

ينص على: "الخط الواصل بين الشمس وكل كوكب يرسم مساحات متساوية في أزمنة متساوية"



مساحة الشكل أهو = مساحة الشكل جهد

وبالتالى الزمن الذي يستغرقه الكوكب للتحرك من ب إلى أ هو نفس الزمن الذي يستغرقه الكوكب للتحرك من د إلى ج

ما يعني أن سرعة الكوكب عند الحضيض أكبر من سرعته عند الأوج { ع1 > ع2 } كلما يقترب الكوكب من الشمس (عند الحضيض) تزداد سرعته وكلما يبتعد عند الشمس (عند الأوج) تقل سرعته ، لأنه عند الحضيض تكون قوة جذب الشمس له كبيره .

قانون كبلر الثالث (قانون الزمن الدوري) :

ينص على "مكعب متوسط المسافة بين الشمس والكوكب يتناسب طردياً مع مربع الزمن الدوري لكوكب (أي مربع دوران الكوكب حول الشمس)".

$$\frac{3}{3}$$
نق 8 متر 8 متر 8 ثانیة $\frac{3}{3}$

البرهان:

شرط تواجد الكوكب في مداره حول الشمس هو:

قوة الطرد المركزية = قوة التثاقل بين الكوكب والشمس

$$\frac{2}{6}$$
 = $\frac{2}{6}$ = $\frac{2}{6}$ = $\frac{2}{6}$ = $\frac{2}{6}$

$$\frac{-\frac{2}{\sqrt{5}}}{\sqrt{5}} = 2$$
 نق $\frac{2\pi 4}{\sqrt{2}} = 2$ $\frac{\pi 2}{\sqrt{2}} = 2$ نق $\times w = 2$ $\times w$ $\times w$ $\times w = 2$ $\times w$ \times

تطبيقات على قانون كبلر الثالث:

1/ إيجاد كتلة الشمس:

كجم
30
 10 × 2 = $\frac{^{18}$ 10 × 3,35 × 2 (3,13) 4 كجم $^{11-}$ 10 × 6,67

كتلة الشمس تساوي تقريباً 333333 مرة كتلة الأرض

2/ ينطبق على دوران القمر الاتصالات حول الأرض على ارتفاع (ف) من مركز الأرض: 2 ف 2 متر 3 متر 3 متر 3 متر 3 متر 3 متر 3

3/ يكتب قانون كبلر بمقارنة حركة كوكبين حول الشمس على الصورة:

$$\frac{2j}{2j} = \frac{3i}{100}$$

$$\frac{2j}{2} = \frac{3}{100}$$

$$\frac{3}{2}$$

$$\frac{3}{2}$$

4/ إيجاد متوسط المسافة بين الشمس والأرض:

2
نق 8 = 3,35 × 10 × 3,35

والأرض تكمل دورة حول الشمس في سنة

ز = 365,24
$$\times$$
 60 \times 24 \times 365,24 ز

نق =
$$149,5 = 0$$
 متر = واحد وحدة فلكية 9 متر = واحد وحدة فلكية

الوحدة الفلكية: هي المسافة بين الشمس والأرض

5/ إيجاد متوسط المسافة بين الأرض والقمر:

2
نق 2 × 13 10 = 3

والقمر يكمل دورة حول الأرض في $\frac{1}{2}$ 27 يوم وبالتالي الزمن الدوري بالثواني:

ز = $24 \times 27,3 \times 60$ ثانیة

$$7\ 10 \times 38 = (60 \times 60 \times 24 \times 27,3) \times {}^{13}\ 10$$
 نق = 3

$$= 38 \times 10^{4}$$
 كيلو متر $= 380$ الف كيلو متر

أي أن المسافة بين الشمس والأرض تعادل 400 مرة تقريباً بعد القمر عن الأرض

6/ سرعة الأرض في مدارها حول الشمس:

طول مدار الأرض حول الشمس = 2 نق
$$\pi$$
 نق = 0 الأرض حول الشمس = 2 × 3,14 × 2 عيلو متر

متوسط سرعة الأرض في مدارها حول الشمس (المحيط):

$$3 \times 29,66 = \frac{910 \times 936}{710 \times 3,15} = \frac{10 \times 936}{710 \times 3,15} = \frac{10 \times 3,00}{10 \times 3,15} = \frac{10 \times 300}{10 \times 3,15} = \frac{10 \times 936}{10 \times 3,15} = \frac{$$

7/ سرعة دوران الأرض حول نفسها:

$$\frac{510 \times 64 \times 3,14 \times 2}{60 \times 60 \times 24} = \frac{\pi 2}{30 \times 60 \times 24} = \frac{\pi 2}{30 \times 60 \times 24}$$

$$3 = 465$$
 متر / ث $= \frac{1}{2}$ کلم / الثانیة

أي أن سرعة دوران الأرض حول محورها 465متر/ ث أكبر من سرعة الصوت في الهواء 340متر /ث تقريباً.

الأقمار الاصطناعية

هي عبارة عن أجهزة مصممة لأغراض معينة تدور على ارتفاعات مختلفة عن الأرض ، ويمكن أحياناً وضعها في مدارها بواسطة صواريخ وأحياناً تحمل في السفن الفضائية لوضعها في مداراتها.

الأقمار الإصطناعية نوعان:

أ/ أقمار على ارتفاعات منخفضة (من ارتفاع 300 إلى 1000 كلم أو أكثر) ومنها أقمار التجسس ومن استخداماتها:

- 1. نقل صور المنشآت العسكرية (بواسطة أقمار التجسس).
 - 2. التصنت على المحادثات اللاسلكية (أقمار التجسس).
 - 3. تصوير ودراسة سطح الأرض وثرواتها.
 - 4. الإرصاد الجوي وتصوير السحب وحركة الرياح.
- 5. تحديد موضع إنسان معين على سطح الأرض بواسطة اقمار (GPS)

ب/ أقمار على ارتفاعات مرتفعة (36000 كلم) عن سطح الأرض ومنها أقمار الاتصالات ومن استخداماتها: 3/ نقل المكالمات الهاتفية 2/ البث الإذاعي 1/ البث التلفزيوني

شروط وضع قمر الإتصالات:

1-أن توضع على ارتفاع 36000 كلم فوق سطح الأرض.

لكي يصبح الزمن الدوري لها نفس زمن دوران الأرض حول محورها

2-أن تدور حول الأرض من الغرب إلى الشرق.

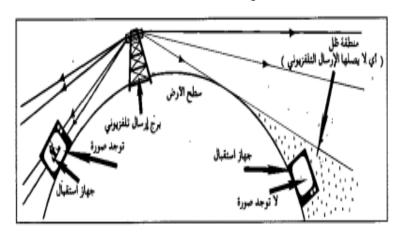
لكي يكون إتجاه دورانها حول الأرض هو نفس إتجاه دوران الأرض حول محورها

3-أن توضع فوق خط الاستواء.

لأنه لا تتوفر الإستدارة الكاملة للأرض إلا عند خط الإستواء .

لذلك يبدو القمر الإصطناعي عل نقطه ثابته فوق سطح الأرض ، لأنه يدور مع الأرض بنفس الإتجاه و الزمن الدوري للأرض حول محوراها .

تستخدم أقمار الاتصالات بدلاً عن أبراج الاتصالات:



لأن من عيوب أبراج الاتصالات:

- 1. اشعاعها الكهرومغناطيسي ينتشر في خطوط مستقيمة ولا ينحني مع إنحناء سطح الأرض لذلك لا يصل إلى أجهزة الاستقبال التي توجد على مسافة أكثر من 60 كلم مما تجعل تلك الأجهزة واقعة في منطقة ظل.
- 2. لتغطية كل سطح الأرض بإشعاعها الكهرومغنطيسي يجب تكرار تلك الأبراج كل 60 كلم وهذا بكلف الدول مادباً.
- 3. إشعاعها الكهرومغناطيسي لا يصل لمسافات بعيدة لأنه تعترض طريقه الجبال والمبانى الشاهقة فتمتص جزء كبير من طاقته.

حساب ارتفاع قمر الاتصالات:

$$| 17 \ 10 \times | 2 (864) | = | 13 \ 10 \times | 2 (86400) | = | 13 \ 10 \times | 2 (86400) | = | 14 \ 35900 = | 6400000 - | 17 \ 10 \times | 2 (864) | = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 17 \ 36000 = | 1$$

كيفية إطلاق الأقمار الاصطناعية من سطح الأرض:

يتم ذلك عادة بواسطة صاروخ متعدد المراحل (عادة 3 مراحل) بحيث لا تقل سرعة مرحلته الأخيرة عن 8 كلم/ ث وتسمى السرعة الحركية أو السرعة الكونية أو السرعة الفلكية الأولى.

السرعة الفلكية الأولى: (ع1)

هي أقل سرعة تسمح للقمر الاصطناعي بأن يكون مساراً دائرياً حول الأرض دون أن يسقط.

■ ولكي يدور القمر الاصطناعي حول الأرض في مدار دائري لابد من أن تتساوى قوة الطرد المركزية اللازمة للدوران حول الأرض مع قوة التثاقل الكوني بين هذا القمر والأرض.

$$\frac{\cancel{5} + \cancel{5} + \cancel{5}}{\cancel{6}} = 2 = \frac{\cancel{5} + \cancel{5} + \cancel{5}}{\cancel{6}} = \frac{\cancel{5} + \cancel{5}}{\cancel{6}} = \frac{\cancel$$

$$8 = \frac{24 \cdot 10 \times 6 \times 11 \cdot 10 \times 6,67}{10 \times 6,4}$$
 $= 8$ کلم متر / ث $= 8$ کلم / ث

طربقة أخرى:

ع =
$$\sqrt{$$
 د ف $=$ $\sqrt{}$ کلم $/$ ث $=$ 8 کلم $/$ ث $=$ 8 کلم $/$ ث

- السرعة لا تتوقف على كتلة القمر الاصطناعي ولكن الكتلة الكبرى تحتاج إلى صاروخ أقوى.
- السرعة إذا قلت عن 8 كلم/ث يسقط إلى الأرض وإذا كانت تساوي 8كلم/ث يدور في مسار دائري وإذا زادت عن الكلم/ ث يصبح المدار الهليجياً وإذا وصل إلى 11 كلم يفلت من مجال الجاذبية الأرضية وتسمى بسرعة الإفلات أو السرعة الكونية الثانية أو سرعة الهروب أو سرعة الانعتاق أو السرعة الفلكية الثانية.

السرعة الفلكية الثانية: (ع2)

هي السرعة اللازمة لصاروخ ينطلق من الأرض للإفلات من مجال التثاقل الأرضي

■ لكي يفلت القمر من الجاذبية لابد من طاقة حركة أكبر من أو تساوي طاقة الوضع

$$2 = 2 = 2 = 2 = 2$$

البرهان: حسب قانون حفظ الطاقة:

طاقة الإطلاق = طاقة الإفلات

$$\frac{d}{d} = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} = \frac{1}{2} + \frac{1$$

$$\begin{cases} 2^2 = 2 & \text{if } 2 = 2 \end{cases} = 2$$

السرعة الفلكية الثالثة:

هي سرعة الإفلات من جاذبية الشمس وبالتالي الخروج من المجموعة الشمسية.