

المحور الأول:
تأثيرات الбинية
الوحدة 1
3 س

(الجاذبية الكونيّة)

la gravitation universelle

بِسْمِ اللَّهِ الرَّحْمَنِ الرَّحِيمِ
الجذع المشترك
الفيزياء جزء الميكانيك

1- سلم المسافات :

1-1- الكتابة العلمية ورتبة القدر :

1-1-1- الكتابة العلمية :

الكتابية العلمية لعدد تكتب على الشكل التالي : $N = a \cdot 10^n$ بحيث a عدد عشري ($1 \leq a < 10$) و n عدد صحيح نسبي .

1-2- رتبة قدر :

رتبة قدر كمية ما هي أوس عدد عشرة الأقرب إلى قيمة هذا المقدار .

إذا كان $5 < a < 1$ فإننا نعتبر $1 \approx a$ وبالتالي تكون رتبة القدر هي 10^n .

إذا كان $a > 10$ فإننا نعتبر $10 \approx a$ وبالتالي تكون رتبة القدر هي 10^{n+1} .

3- نشاط :

نعتبر الأبعاد المدونة في الجدول أسفله :

| رتبة قدر المقدار | القيمة على شكل $a \cdot 10^n$ مع $1 \leq a < 10$ و n عدد صحيح | القيمة | أمثلة |
|---------------------|---|-------------------------------|------------------------------------|
| 10^0 m | $1,20 \cdot 10^0 \text{ m}$ | $1,20 \text{ m}$ | عرض باب قاعة |
| 10^{-3} m | $4 \cdot 10^{-3} \text{ m}$ | 4 mm | قد نملة |
| 10^2 m | $1,80 \cdot 10^2 \text{ m}$ | 180 m | ارتفاع صومعة حسان |
| 10^5 m | $4,16 \cdot 10^5 \text{ m}$ | $4,16 \text{ km}$ | ارتفاع جبل توبيقال |
| 10^{-7} m | $1,00 \cdot 10^{-7} \text{ m}$ | 100 nm | قد فيروس الزكام |
| 10^{-5} m | $7 \cdot 10^{-5} \text{ m}$ | $7 \mu\text{m}$ | قطر كرية دم حمراء |
| 10^7 m | $1,2800 \cdot 10^7 \text{ m}$ | 12800 km | قطر كوكب الأرض |
| 10^{22} m | $2,3 \cdot 10^{22} \text{ m}$ | $23 \cdot 10^{18} \text{ km}$ | المسافة بين الأرض ومجرة الأندروميد |
| 10^{11} m | $1,50 \cdot 10^{11} \text{ m}$ | $150 \cdot 10^9 \text{ m}$ | المسافة بين الأرض والشمس |

إملاء هذا الجدول إذا علمت أن رتبة قدر مقدار معين هي أوس عدد عشرة الأقرب إلى قيمة هذا المقدار .

وهي حالة $a < 10^n$ تكون رتبة القدر هي 10^n أما إذا كانت $a > 10^n$ تكون رتبة القدر هي 10^{n+1} .

الفائدة من رتبة القدر :

تحديد موضع المسافة على سلم المسافات وبالتالي مقارنتها مع مسافات أخرى .

مقارنة مسافتين مختلفتين : حيث نقول إن مسافتين تختلفان بما قيمته n رتبة قدر إذا كان خارج قسمة المسافة الأكبر على المسافة الأصغر هو $a \cdot 10^n$.

مثال : قارن اختلاف قطر كرية دم حمراء $d_1 = 7 \mu\text{m}$ مع قطر كوكب الأرض $d_2 = 12800 \text{ km}$

$$\text{لدينا } \frac{d_2}{d_1} = \frac{1,280 \cdot 10^7}{7 \cdot 10^{-6}} = 1,83 \cdot 10^{12} \text{ رتب قدر .}$$

2-1- الأرقام المعبرة :

الأرقام المعبرة لعدد هي الأرقام المستعملة في كتابة العدد انطلاقاً من اليسار وابتداءً من الرقم الأول المخالف للصفر.

| العدد | عدد الأرقams المعبرة |
|------------------|----------------------|
| $4,5 \cdot 10^2$ | 2 |
| 0,013 | 2 |
| 0,560 | 3 |
| 0,56 | 2 |
| 1,506 | 4 |
| 1,56 | 3 |

مثال:**ملحوظة:**

❖ يتعلّق عدد الأرقام المعبرة بدقة القياس . فمثلاً 2,30 أدق من 2,3 .

❖ تكتب نتيجة عملية الضرب أو قسمة قيم مقادير باستعمال أقل عدد من الأرقام المعبرة المستعملة .

فمثلاً : $1,2 \times 3,63 = 4,356$ تكتب نتيجتها على شكل 4,4 .

أو $\frac{55,8744}{6,2} = 9,012$ تكتب نتيجتها على شكل 9,0 .

❖ تكتب نتيجة عملية الجمع أو الطرح لقيم مقادير باستعمال أقل عدد من الأرقام المعبرة العشرية المستعملة . فمثلاً : $1,2 + 3,63 = 4,83$ تكتب نتيجتها على شكل 4,8 .

3-1- محور سلم المسافات :1-3-1- وحدات المسافة :

في المجال الفلكي نستعمل وحدات أخرى :

الوحدة الفلكية U.A : هي المسافة المتوسطة الفاصلة بين الأرض والشمس حيث

$$\therefore A = 150 \cdot 10^6 \text{ km}$$

السنة الضوئية A.L : هي المسافة التي يقطعها الضوء خلال سنة بالسرعة

$$C = 3 \cdot 10^8 \text{ m/s}$$

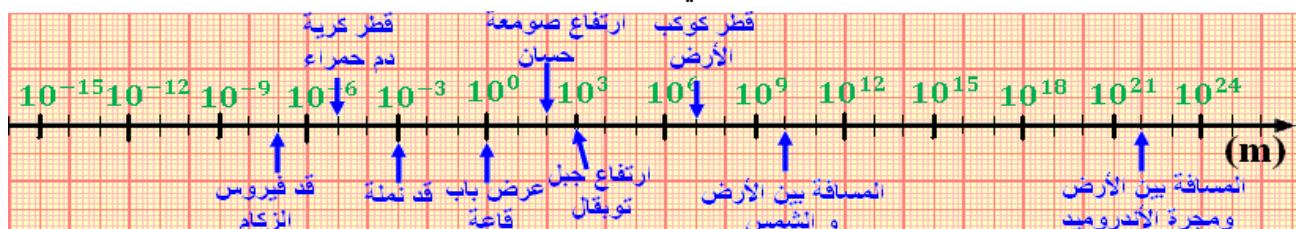
$$\therefore 1A.L = 9,5 \cdot 10^{15} \text{ m}$$

وحدة المسافة في النظام العالمي للوحدات (ن ع) هي **المتر** . رمزه m .

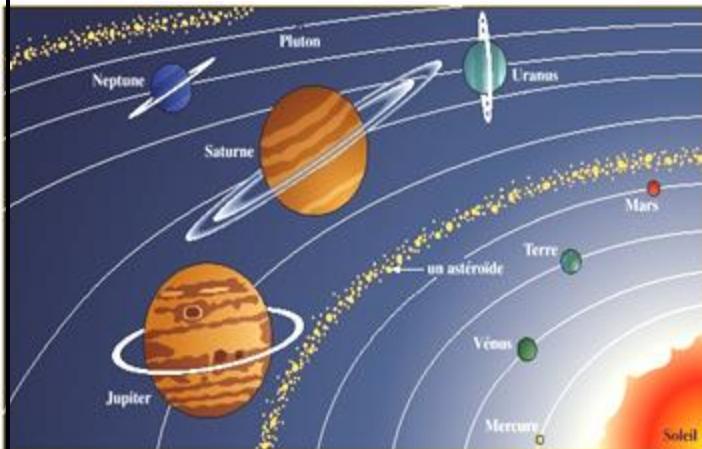
| أجزاء المتر | | | مضاعفات المتر | | |
|----------------------|-------|----------|---------------------|-------|----------|
| القيمة | الرمز | الاسم | القيمة | الرمز | الاسم |
| 10^{-3} m | mm | مليمتر | 10^3 m | Km | كميلومتر |
| 10^{-6} m | μm | ميكرومتر | 10^6 m | Mm | ميكامتر |
| 10^{-9} m | nm | نانومتر | 10^9 m | Gm | جيكمتر |
| 10^{-12} m | pm | بيكومتر | 10^{12} m | Tm | تيرامتر |
| 10^{-15} m | fm | فيكتومتر | | | |

2-3-1- نشاط :

مثل على المحور أسفله رتب قدر الأبعاد الممثلة في النشاط 1-1-1 .

3-3-1- محور سلم المسافات :

محور سلم المسافات هو سلم مدرج بالأوس 10 يستعمل لترتيب المسافات في الكون (من الذرة إلى المجرة) بحيث تكون لهذه المسافات نفس الوحدة .

2- التجاذب الكوني :1-1-2- قانون التجاذب الكوني (نيوتن 1687) :1-1-2- نشاط :و جود قوة التجاذب الكوني

جالت فكرة التجاذب الكوني بذهن إسحاق نيوتن منذ سنة 1666م حين سقطت تقاحة نحو سطح الأرض من شجرة تقاح كان يقبيل تحتها نيوتن . و لتقسير ذلك افترض وجود قوة التجاذب بين الأرض والقاحلة . وقد أدت دراسات معمقة قام بها نيوتن إلى اكتشاف قوى التجاذب الكوني أي التأثير البيني التجاذبي بين الأجرام المادية ، الشيء الذي أتاح تفسير حركة الكواكب حول الشمس والأقمار حول الكواكب .

ت تكون المنظومة الشمسية من كواكب يدور كل منها في مداره الخاص مكونة مجموعة متماسكة .

أ- إلى ماذا يعزى تماسك المنظومة الشمسية ؟

يعزى تماسك المنظومة الشمسية وحركة الكواكب ونظمها الدقيق إلى وجود قوى تجاذب بينها وهي المسؤولة عن حركته و عن بقائه في مداره .

ب- كيف فسر نيوتن وجود هذه القوة ؟

افتراض نيوتن أن الأجسام تتجاذب فيما بينها بفعل كتلتها ، وبالتالي فهي قوى تأثير متبادلة .

ج- كيف تفسر حركة الأرض حول الشمس ؟

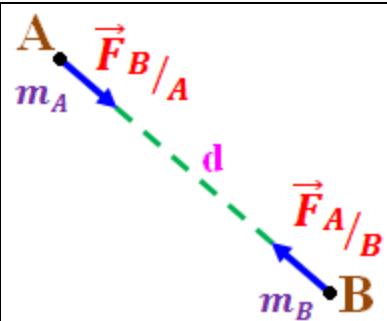
تدور الأرض حول الشمس لأن كتلة الشمس أكبر من كتلة الأرض .

2-1-2- نص القانون :

تجاذب الأجسام بسبب كتلها فيطبق بعضها على بعض قوى تأثير تجاذبي .

3-1-2- الصيغة الرياضية للقانون :أ- بالنسبة لجسمين نقطيين :

جسمان نقطيان A و B كتلتاهما على التوالي m_A و m_B وتفصل بينهما المسافة $d=AB$ ، يطبق أحدهما على الآخر قوة تجاذب عن بعد تسمى قوة التجاذب الكوني $F_{B/A}$ و $F_{A/B}$.

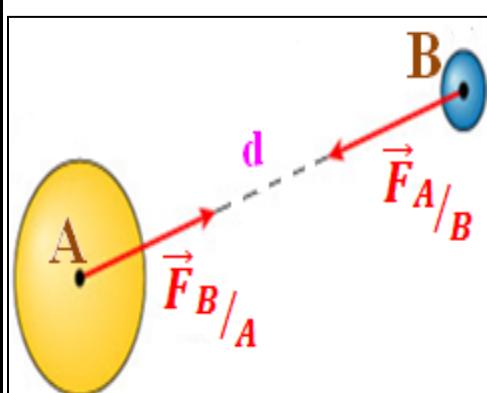
لهتين القوتين :

نفس خط التأثير : هو المستقيم (AB) .

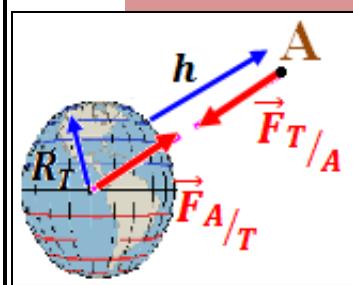
من حيث متعاكسان : نحو الجسم الذي يطبق القوة .

نفس الشدة : $F_{A/B} = F_{B/A} = F = G \frac{m_A \times m_B}{d^2}$ حيث F هي الشدة المشتركة لهتين القوتين .

تسمى G ثابتة التجاذب الكوني وقيمتها في (ن ع) هي $G = 6,67 \cdot 10^{-11} N \cdot m^2 \cdot kg^{-2}$.



يطبق هذا القانون حتى بالنسبة للأجسام غير النقطية التي لها توزيع كروي للكتلة وهي أجسام تكون كتلتها موزعة بشكل منظم أو موزعة على طبقات متجلسة ومتراكزة حول مركزه . و باعتبار أن كتلة كل جسم مركزه في مركزه ، تكون شدة القوة F هي $\vec{F}_{A/B} = \vec{F}_{B/A} = \vec{F} = G \frac{m_A \times m_B}{d^2}$ و $\vec{F}_{B/A}$ مطبقتان في مركزي كل من الجسمين A و B .



تعتبر النجوم والشمس والأرض وبباقي الكواكب أجساما ذات توزيع كروي للكتلة . في حالة جسم نقطي A والأرض ، فإن تعريف الشدة المشتركة لقوى التأثير بيني التجاذبي هو $F_{T/A} = F_{A/T} = F = G \frac{M_T \times m_A}{(R_T + h)^2}$ مع $M_T = 6.10^{24} kg$ كتلة الأرض و $R_T = 6380 km$ شعاعها . في حالة جسميين غير متماثلين كرويا ، فإن تعريف الشدة المشتركة لقوى التأثير بيني التجاذبي يبقى صالحًا باعتبار A و B مركزي كتلتיהם .

ملحوظات :

تطبيق:

تطبيق 2 :

1- حدد مميزات قوى التأثير بيني التجاذبي بين الأرض والقمر كتلتاهما على التوالي وتفصل بينهما المسافة $d = 3,84 \cdot 10^8 m$. نعطي :

$$M_L = 7,34 \cdot 10^{22} kg \quad M_T = 5,98 \cdot 10^{24} kg$$

2- مثل متجهتي القوتين بسلم مناسب .

الحل :

1- حسب قانون نيوتن للتجاذب فالمتجهتين $\vec{F}_{T/L}$ و $\vec{F}_{L/T}$ لهما :

نفس خط التأثير : هو المستقيم (OO') .
من حيث متعاكسان : نحو الجسم الذي يطبق القوة .

$$\text{نفس الشدة : } F_{T/L} = F_{L/T} = F = G \frac{M_T \times M_L}{d^2}$$

$$\text{ت.ع : } F = 6,67 \cdot 10^{-11} \frac{5,98 \cdot 10^{24} \times 7,34 \cdot 10^{22}}{(3,84 \cdot 10^8)^2}$$

إذن : $F = 1,98 \cdot 10^{20} N$ نلاحظ أن التأثير التجاذبي بين الأرض والقمر مهم جدا رغم تبعدهما .

2- لتمثيل المتجهتين $\vec{F}_{T/L}$ و $\vec{F}_{L/T}$ يجب اختيار سلم مناسب . السلم المختار هو :

$$1.1cm \rightarrow 0,510^8 m \quad 1cm \rightarrow 1,98 \cdot 10^{20} N$$

تطبيق 1 :

1- حدد مميزات قوى التأثير بيني التجاذبي بين جسمين نقطيين كتلتاهما على التوالي $m_A = 45g$ و $m_B = 100g$ و تفصل بينهما المسافة $.AB=50cm$.

2- مثل متجهتي القوتين بسلم مناسب .

الحل :

1- حسب قانون نيوتن للتجاذب فالمتجهتين $\vec{F}_{A/B}$ و $\vec{F}_{B/A}$ لهم :

نفس خط التأثير : هو المستقيم (AB) .
من حيث متعاكسان : نحو الجسم الذي يطبق القوة .

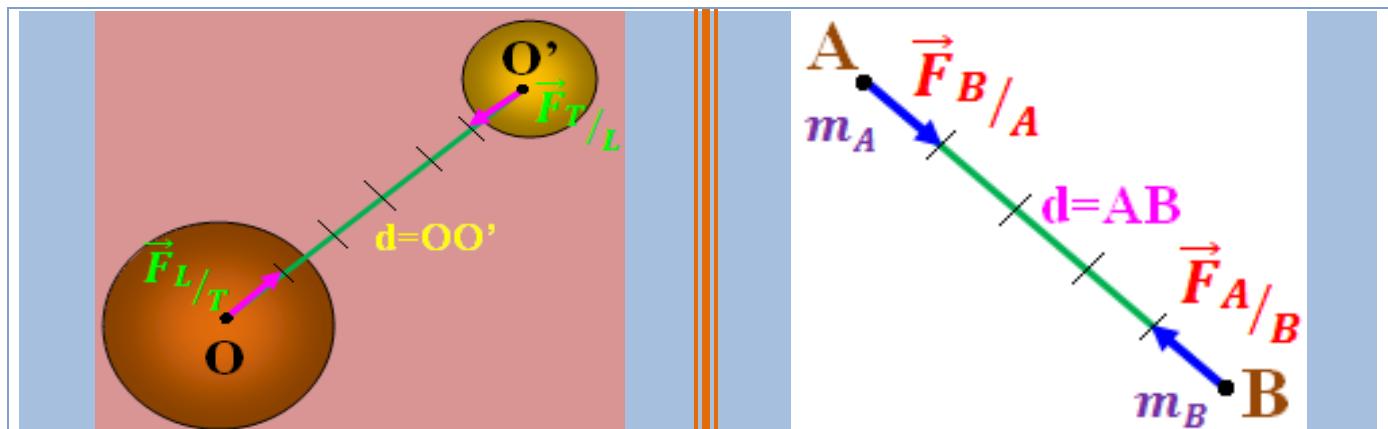
$$\text{نفس الشدة : } F_{A/B} = F_{B/A} = F = G \frac{m_A \times m_B}{d^2}$$

$$\text{ت.ع : } F = 6,67 \cdot 10^{-11} \frac{45 \cdot 10^{-3} \times 100 \cdot 10^{-3}}{(50 \cdot 10^{-2})^2}$$

إذن : $F = 1,2 \cdot 10^{-12} N$ نلاحظ أن شدة هذه القوة ضعيفة جدا بالنسبة للسلم البشري .

2- لتمثيل المتجهتين $\vec{F}_{A/B}$ و $\vec{F}_{B/A}$ يجب اختيار سلم مناسب . السلم المختار هو :

$$1cm \rightarrow 10cm \quad 1cm \rightarrow 1,2 \cdot 10^{-12} N$$



-2-2. وزن جسم:

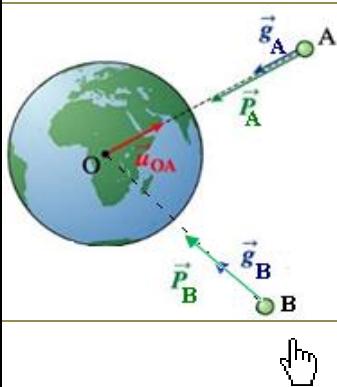
تعريف :

الوزن \vec{P} لجسم هو القوة المقرنة بتأثير الأرض على هذا الجسم عند تواجده بجوارها ، وتسماى قوة الثقالة الأرضية ، ونعبر عنه بالعلاقة : $\vec{P} = m \cdot \vec{g}$. بحيث m كتلة الجسم (kg) و \vec{g} متجهة مجال الثقالة ($N \cdot kg^{-1}$) . مميزاته هي :

نقطة التأثير : مركز ثقل الجسم .

خط التأثير : الخط الرأسي (الشاقولي) المار من مركز ثقله ومركز الأرض .

المنحى : نحو الأسفل (مركز الأرض) .

الشدة : هي $P = m \cdot g$ وحدته النيوتن N .

نسمى وزن جسم \vec{P} كتلته m ويرتفع عن سطح الأرض بمسافة h ، قوة التأثير البيني التجاذبي \vec{F} المطبقة من طرف الأرض عليه إذا أهلنا دوران الأرض حول نفسها . فنكتب $P = F$ أي

$$m \cdot g = G \frac{M_T \times m_A}{(R_T + h)^2} \quad (1)$$

$$g = G \frac{R_T}{(R_T + h)^2}$$

تبين العلاقة (1) أن شدة الثقالة تتغير حسب الارتفاع h بالنسبة لنفس خط العرض كما تتغير حسب مكونات القشرة الأرضية .

$$(2) \quad g_0 = G \frac{M_T}{R_T^2} \quad \text{على سطح الأرض } h=0 \text{ هو}$$

$$g = g_0 \cdot \frac{R_T^2}{(R_T + h)^2}$$

ملحوظة: يمكن تعريف وزن جسم على سطح كوكب آخر حيث تتعلق g بالثقالة التي يحدثها هذا الكوكب .

فمثلاً : بالنسبة للقمر $g_L = G \frac{M_L}{R_L^2}$ مع g_L شدة الثقالة على سطح القمر .

تطبيق: عند أي ارتفاع h تصبح $g = \frac{g_0}{4}$ ؟

$$\frac{1}{4} = \frac{R_T^2}{(R_T + h)^2} \quad \text{أي } \frac{g_0}{4} = g_0 \cdot \frac{R_T^2}{(R_T + h)^2} \quad \text{إذن } g = \frac{g_0}{4} \cdot \frac{R_T^2}{(R_T + h)^2}$$

$$\text{الحل:} \quad \text{نعلم أن } g = g_0 \cdot \frac{R_T^2}{(R_T + h)^2} \quad \text{ولدينا } g = g_0 \quad \text{وإذن } g = g_0 \cdot \frac{R_T^2}{(R_T + h)^2}$$

$$\text{وبما أن } R_T \text{ و } h \text{ موجبين فإن } \frac{1}{2} = \frac{R_T}{R_T + h}$$