

جامعة تكريت - كلية التربية للبنات - قسم الرياضيات
- المرحلة الأولى
- مادة الفيزياء الجامعية
- قوانين نيوتن
- أ.م.د. سرور عبدالقادر محمد صالح
srwa.muhammad@tu.edu.iq

جامعة تكريت

1- قوانين نيوتن في الحركة

لقد تعاملنا في المحاضرات السابقة مع حركة الأجسام و تم توضيح تلك الحركة من خلال مفاهيم الإزاحة و السرعة و التعجيل و تم التوصل إلى العلاقات و القوانين التي تربط بين تلك المفاهيم ، و لكننا لم نتطرق إلى ما يسبب الحركة فنحن نعلم أن أي جسم ساكن لا يمكن أن يتحرك ذاتيا إذا لم تؤثر عليه قوة خارجية .

و من النادر و ربما من المستحيل أن نعثر على جسم معزول لا تؤثر عليه قوة من القوى ، فكل جسم في الطبيعة تؤثر عليه قوة واحدة أو أكثر و لكن مع ذلك ليس كل الأجسام في حالة حركة ، انن حالات السكون و الحركة موجودة دائما مع وجود القوى و لكن متى يكون الجسم ساكنا و متى يكون متحركا و كيف تتغير حركته ؟ هذا ما ستجيب عليه قوانين نيوتن الثلاثة و سوف نقتصر على الحركة الانتقالية فقط

أ - قانون نيوتن الأول في الحركة

يبقى الجسم الساكن على سكونه و المتحرك على حركته ما لم تؤثر عليه قوة خارجية . و هذا يعني أن محصلة القوى المؤثرة على الجسم تساوي صفر أي أن

$$\sum_{1}^n F = 0$$

ب - قانون نيوتن الثاني في الحركة

يتناسب تعجيل الجسم تناسبا طرديا مع محصلة القوى الخارجية المؤثرة عليه و عكسيا مع كتلته و يكون بنفس اتجاه المحصلة أي أن

$$a \propto \frac{F}{m}$$

$$a = k \frac{F}{m}$$

حيث أن $K = 1$

$$a = \frac{F}{m}$$

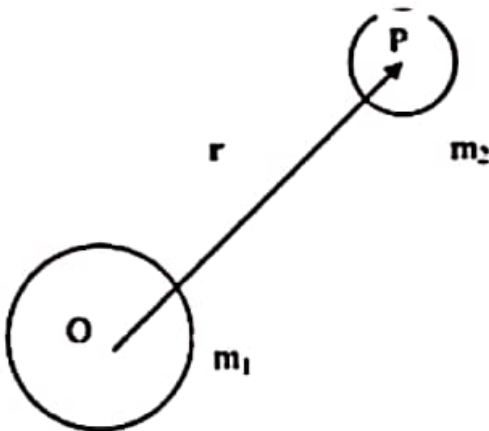
$$F = m a$$

ج - قانون نيوتن الثالث

ينص هذا القانون على أن لكل فعل رد فعل يساويه في المقدار يعاكسه في الاتجاه .
و بتعبير آخر إذا كان لدينا جسمان و اثر الجسم الأول على الجسم الثاني فان الجسم الثاني يؤثر بقوة مساوية بالمقدار على الجسم الأول و لكن بعكس الاتجاه و تكون القوتان واقعتين على الخط الواصل بين الجسمين .

2- قوة الجاذبية

انصبت جميع جهود نيوتن في الميكانيك نحو هدف توضيح حركة المجرات حول الشمس و حركة القمر حول الأرض ، أن اسمى انجاز يقع في تعريف القوة التي سببت سقوط التفاحة على الأرض و القوة التي جعلت القمر في موضع في مدار حول الأرض .
ان قانون نيوتن في التجاذب العام ينص على (كل جسم في الكون يجذب جسما اخر بقوة تتناسب طرديا مع حاصل ضرب كتلتيهما و عكسيا مع مربع المسافة بينهما).
فمن الشكل أدناه الذي يمثل كرتين مركزاهما O , P حيث بعد المركز P موضعا بالنسبة إلى O على انه أصل لموضع المتجه r لذا فالقوة المبذولة من قبل الكرة التي مركزها O على الكرة التي مركزها P و تعطى العلاقة رياضيا على النحو التالي



$$F_{OP} = (- G m_1 m_2) / r^2 \text{ ----- (1)}$$

حيث ان m_1 و m_2 تمثل كتلتي الجسمين على التوالي .

أن الاشارة السالبة في المعادلة 1 ضرورية جدا حيث أن القوة تمثل قوة التجاذب و هذا يعني أن القوة من P إلى O في الاتجاه المعاكس إلى r ، أن ثابت التناسب في المعادلة أعلاه يدعى بثابت الجاذبية و قيمته هي

$$G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ (N . m}^2 \text{) / kg}^2$$

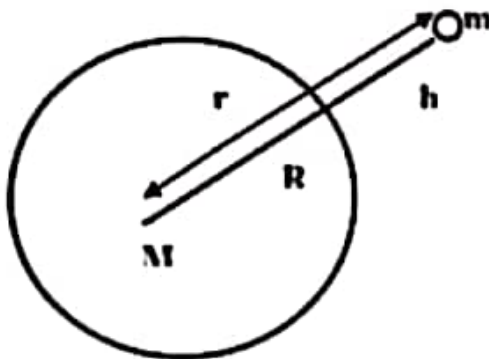
نفرض أن جسم كتلته m يقع بالقرب من سطح الأرض أن الجاذبية المبذولة عليه من قبل الأرض مقارها

$$F = (G M m) / r^2 \text{ ----- (2)}$$

حيث أن M هي كتلة الأرض ، أن القيمة الصحيحة ل r التي تعوض في المعادلة 2 هي

$$R = R + h \text{ ----- (3)}$$

اذ أن R هو نصف قطر الأرض و h هو ارتفاع الجسم على سطح الأرض و كما مبين في الشكل أدناه



و بما أن نصف قطر الأرض يساوي $6.37 \times 10^6 \text{ m}$ فيمكن اهمال الفرق بين r و R لجميع الارتفاعات الاعتيادية ل h و هكذا فإن القوة التي تبذل من قبل الأرض على الجسم هي $G M m / R^2$ التي تعمل على تعجيل الجسم نحو سطح الأرض بتعجيل g و بذلك نحصل على

$$F = G M m / R^2$$

$$F = m g \text{ ----- (4)}$$

حيث أن

$$g = G M / R^2 \text{ ----- (5)}$$

9.8 ان هذا هو تعجيل الجاذبية لاي جسم يقع بالقرب من سطح الارض و بعد ثابتا حيث يساوي m/sec^2 و قيمته تتغير قليلا لسببين هما

1- ان نصف قطر الارض عند خط الاستواء يكون اطول من نصف قطر الارض عند القطبين .

2- و السبب الاخر يرجع الى ان الارض تدور حول محورها . و ان اقصى اختلاف هو $0.05 m / sec^2$.

ان القوة المبذولة على الجسم من قبل الارض تدعى بوزن الجسم و يرمز له بالرمز W و باستخدام لمعادلة 4 يكون $W = m g$

مثال

ما مقدار تعجيل الجاذبية على ارتفاع $1000 km$ عن سطح الارض ؟

الحل

باستعمال قانون نيوتن الثاني يكون تعجيل الجاذبية على أي ارتفاع هي القوة المبذولة على أي جسم عند ذلك الارتفاع مقسوما على كتلة الجسم .

و هنا سوف نرمز للتعجيل بالرمز \ddot{g} لتمييزه عن الرمز g تعجيل الجاذبية على سطح الارض ، و بذلك فان مقدار \ddot{g} يعطى بالفلافة التالية

$$\begin{aligned}\ddot{g} &= G M / r^2 = G M / (R + h)^2 \\ &= (G M / R^2) (R / R + h)^2 \\ &= g (R / R + h)^2\end{aligned}$$

ان المعادلة اعلاه تبين عن كيفية تغيير \ddot{g} مع الارتفاع باستعمال قيمة R المعرفة سابقا و التي تساوي $h = 10^6 m$ نحصل على

$$\ddot{g} = 9.8 m sec^{-2} (6.37/7.37)^2 = 9.8 m sec^{-2} \times 0.747$$

$$\ddot{g} = 7.3 m sec^{-2}$$

حتى عند هذه القيمة العالية يكون تعجيل الجاذبية كبير جدا