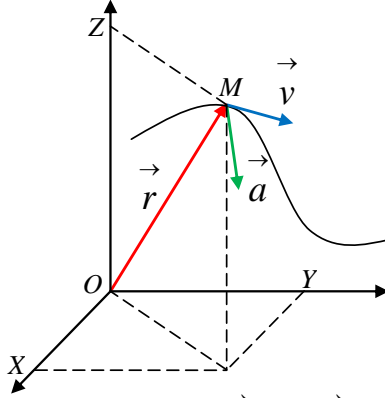


I- ميكانيك نيوتن .

1. مفاهيم أساسية في الميكانيك .

- أ- المرجع : الحركة والسكون مفهومان نسبيان ، لذلك لا يمكن دراسة حركة جملة مادية دون تحديد مرجع ، وهو يرتبط دوماً بمعلمين .
- معلم الزمن : لدراسة حركة جملة مادية نعتبر مبدأ الأزمنة لحظة بداية الحركة .
 - معلم المسافة (الإحداثيات) : مبدأه نقطة ثابتة وله ثلاث محاور مستقلة وثابتة وهو ثلاث أنواع : فضائي ، مستوي و خطي .
- ب- المرجع الغاليلي : هو كل مرجع يتحقق فيه مبدأ العطالة ، ومن أمثلته :
- المعلم الهيليو مركزي (المركزي الشمسي) : مبدأه مركز الشمس ومحاوره موجه نحو ثلاث نجوم ثابتة ، تنسب إليه حركة الكواكب التي تدور حول الشمس .
 - المعلم الجيو مركزي (المركزي الأرضي) : مبدأه مركز الأرض ومحاوره موجه نحو ثلاث نجوم ثابتة ، تنسب إليه حركة الأجسام التي تدور حول الأرض .
 - المعلم السطحي الأرضي : مبدأه نقطة من سطح الأرض ومحاوره موجه نحو ثلاث نجوم ثابتة ، تنسب إليه الحركة التي تحدث فوق سطح الأرض والتي مدتها قصيرة بالنسبة لدور الأرض حول نفسها .



ج- مميزات الحركة . نعتبر المعلم العطالي $(O; \vec{i}, \vec{j}, \vec{k})$.

شعاع الموضع : يحدد موضع مركز العطالة G لمتحرك في كل لحظة t بشعاع الموضع :

$\vec{r} = \vec{OG} = x.\vec{i} + y.\vec{j} + z.\vec{k}$ ، تسمى x ، y و z المعادلات الزمنية للحركة .

وبالتالي : $\|\vec{r}\| = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$.

شعاع الانتقال : يعطى شعاع الانتقال خلال المجال الزمني Δt بالعلاقة : $\Delta \vec{r} = \Delta x.\vec{i} + \Delta y.\vec{j} + \Delta z.\vec{k}$.

المسار : هو مجموعة الموضع المتتالية التي يشغلها المتحرك أثناء حركته وتعطى معادلته بالعلاقة بين x ، y و z مستقلة عن الزمن .

شعاع السرعة : هي مقدار تغير شعاع الموضع خلال وحدة زمنية .

- السرعة المتوسطة : $\Delta \vec{r} = \Delta x.\vec{i} + \Delta y.\vec{j} + \Delta z.\vec{k}$.

شعاع التسارع : $\vec{a} = \vec{a}_t + \vec{a}_n$ ■				نقطة تأثيرها موضع المتحرك في اللحظة المعتبرة ، واتجاهها جهة الحركة وحاملها مماس المسار	
التسارع الناظمي	التسارع المماسي	التسارع اللحظي	التسارع الوسطي	السرعة اللحظية	السرعة المتوسطة
$a_n = \frac{v^2}{R}$	$a_t = \frac{dv}{dt}$	$\vec{a} = \frac{d\vec{v}}{dt}$	$\vec{a}_m = \frac{\Delta \vec{v}}{\Delta t}$	$\vec{v} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \vec{v}_m = \frac{d\vec{r}}{dt}$	$\vec{v}_m = \frac{\Delta \vec{r}}{\Delta t}$

■ طبيعة الحركة :

$a = Cte^*$	$\vec{a} \cdot \vec{v} = a_t \cdot v$: وبالتالي $v \neq 0$			$v = 0$
	$\vec{a} \cdot \vec{v} < 0$	$\vec{a} \cdot \vec{v} > 0$	$\vec{a} \cdot \vec{v} = 0$	
الحركة متغيرة بانتظام	الحركة متباطئة	الحركة متسارعة	الحركة منتظمة	الجملة ساكنة

2. قوانين نيوتن .

أ- القانون الأول (مبدأ العطالة): في مرجع غاليلي يحافظ كل جسم على سكونه أو حركته المستقيمة المنتظمة إذا لم تتدخل أي قوة خارجية لتغير حالته الحركية .

أي : إذا كان $\sum \vec{F}_{ext} = \vec{0}$ فإن $\vec{v} = \vec{0}$ (الجسم ساكن) ، أو $\vec{v} = Cte$ (الجسم متحرك بحركة مستقيمة منتظمة) .

ب- القانون الثاني (نظرية مركز العطالة) : في مرجع غاليلي محصلة القوى الخارجية المطبقة على جملة مادية يساوي في كل لحظة جداء كتلتها في شعاع تسارع مركز عطالتها ؛ أي :

$$\sum \vec{F}_{ext} = m \cdot \vec{a}_G$$

ج- القانون الثالث (مبدأ الأفعال المتبادلة) : إذا أثر جملة A على جملة B بقوة $\vec{F}_{A/B}$ فإن الجملة B تؤثر على الجملة A بقوة $\vec{F}_{B/A}$

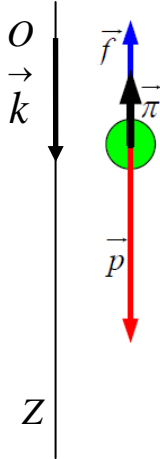
تساويها في الشدة ولهما نفس الحامل ومتعاكستان في الإتجاه ، أي : $\vec{F}_{A/B} = -\vec{F}_{B/A}$

3. تطبيقات قوانين نيوتن .

أ- الحركات المستقيمة : نقول عن جملة مادية أنها تتحرك بحركة مستقيمة (إنسحابية) ، إذا كان مسارها مستقيم وبالتالي : $(a_n = 0)$

● السقوط الشاقولي لجسم صلب :

- السقوط الحقيقي :



في معلم عطالي يخضع جسم كتلته m ومركز عطالته G أثناء سقوطه في مائع (سائل أو غاز) إلى :

■ قوة ثقله : $\vec{P} = m \cdot \vec{g}$ ، شاقولية نحو الأسفل .

■ دافعة أرخميدس (ثقل المائع المزاح) : $\vec{\pi} = -\rho_0 V \cdot \vec{g}$ ، شاقولية نحو الأعلى .

■ قوة الإحتكاك مع المائع : $f = -K \cdot v^n$ ، شاقولية عكس جهة الحركة .

حيث : $n = 1$ من أجل السرعات الضعيفة ، $n = 2$ من أجل السرعات الكبيرة .

المعادلة التفاضلية المميزة للحركة .

نعتبر كرة حجمها V وكتلتها m تسقط شاقوليا في مائع كتلته الحجمية ρ_0 دون سرعة ابتدائية .

بتطبيق القانون الثاني لنيوتن على الكرة في المعلم السطحي الأرضي الشاقولي $(O; \vec{k})$ ؛ نجد :

$$\vec{P} + \vec{\pi} + \vec{f} = m \cdot \vec{a} \quad \text{أي} \quad \sum \vec{F}_{ext} = m \cdot \vec{a}$$

بالإسقاط على محور الحركة (OZ) نجد : $m \cdot g - \rho_0 \cdot V \cdot g - K \cdot v^n = m \cdot a$

ومنه : $\frac{dv}{dt} + \frac{K}{m} \cdot v^n = \left(1 - \frac{\rho_0 V}{m}\right) g$ ، تتميز الحركة بنظامين :

نظام إنتقالي تتزايد فيه السرعة بتسارع متناقص نحو قيمة عظمى (حدية) .

نظام دائم تأخذ فيه السرعة قيمة السرعة الحدية .

$$. a_0 = \frac{dv}{dt} = \left(1 - \frac{\rho_0 V}{m}\right) g : \text{وبالتالي } v = 0 \text{ لدينا } t = 0 \text{ لما } \text{التسارع الابتدائي}$$

السرعة الحدية : تزايد قوة إحتكاك الكرية بتزايد سرعة سقوطها حتى تصبح شدتها مساوية لشدة محصلة قوة الثقل ودافعة أرخميدس - قوة الثقل

$$. \frac{dv}{dt} = 0 \text{ فيكون : } \text{ودافعة أرخميدس ثابتين أثناء الحركة -}$$

وبالتالي تبلغ سرعة الكرية قيمتها الحدية v_ℓ .

$$. \frac{K}{m} \cdot v_\ell^n = \left(1 - \frac{\rho_0 V}{m}\right) g : \text{حيث}$$

السرعات الضعيفة $n = 1$

$$. v_\ell = \frac{m}{K} \left(1 - \frac{\rho_0 V}{m}\right) g = \frac{m}{K} a_0 : \text{السرعة الحدية}$$

$$. \tau = \frac{v_\ell}{a_0} = \frac{m}{K} : \text{ثابت الزمن } \tau : \text{لدينا } a_0 = \frac{v_\ell}{\tau} \text{ وبالتالي}$$

السرعات الكبيرة $n = 2$

$$. v_\ell = \sqrt{\frac{m}{K} \left(1 - \frac{\rho_0 V}{m}\right) g} = \sqrt{\frac{m}{K} a_0} : \text{السرعة الحدية}$$

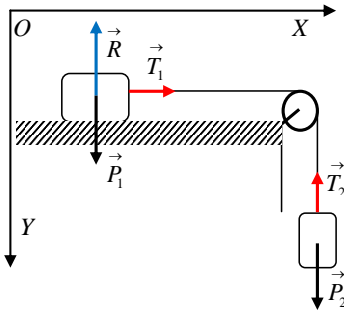
$$. \tau = \frac{v_\ell}{a_0} = \sqrt{\frac{m}{K \cdot a_0}} : \text{ثابت الزمن } \tau : \text{لدينا } a_0 = \frac{v_\ell}{\tau} \text{ وبالتالي}$$

- **السقوط الحر** : نقول عن جسم أنه يقوم بحركة سقوط حر إذا كان يخضع إلى قوة خارجية وحيدة هي قوة ثقله .

علاقة السرعة بالمسافة والتسارع	المعادلات الزمنية للحركة			المعادلة
	المطال (الفاصلة)	السرعة	التسارع	التفاضلية
$v_B^2 - v_A^2 = 2 \cdot g \cdot AB$	$z(t) = \frac{1}{2} g t^2 + v_0 t + z_0$	$v(t) = g t + v_0$	$a(t) = g$	$\frac{dv}{dt} = g$

• **الحركة على المستوي .**

- **المستوي الأفقي :**



في الشكل المقابل ، الجسمان مربوطان على نفس الخرز ، وبالتالي لهما نفس تسارع الحركة .

$$. T_1 = T_2 \dots (1) : \text{البكرة مهملة الكتلة والخيط عدم الإمتطاط ومهملة الكتلة وبالتالي}$$

بتطبيق قانون نيوتن الثاني $\sum \vec{F}_{ext} = m \cdot \vec{a}$ على الجسمين نجد :

$$. \text{الجسم } P_1 : \vec{P}_1 + \vec{R} + \vec{T}_1 = m_1 \cdot \vec{a} : \text{بالإسقاط على محوري الحركة نجد}$$

$$. (Oy) : R = P_1 \dots (3) , (Ox) : T_1 = m_1 \cdot a \dots (2)$$

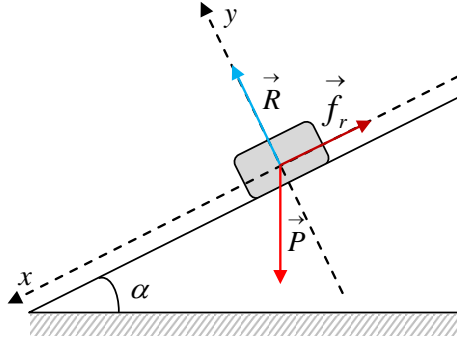
$$. \text{الجسم } P_2 : \vec{P}_2 + \vec{T}_2 = m_2 \cdot \vec{a} : \text{بالإسقاط على محور الحركة نجد} : (Oy) : P_2 - T_2 = m_2 \cdot a \dots (4)$$

بجمع المعادلات (1) ، (2) و (4) طرفا لطرف نجد : $P_2 = (m_1 + m_2) a$ ،

ومنه : $a = \frac{m_2}{m_1 + m_2} g = Cte^+$ ، إذن الحركة مستقيمة متسارعة بانتظام .

ملاحظة : في حالة إنقطاع الخيط يكون: $T_1 = T_2 = 0$ ، وبالتالي من (2) و (4) نستنتج أن حركة الجسم P_1 تصبح مستقيمة منتظمة و للجسم P_1 حركة سقوط حر .

- المستوي المائل :



في الشكل المقابل بتطبيق قانون نيوتن الثاني $\sum \vec{F}_{ext} = m \cdot \vec{a}$ على الجسم المنسحب

$$\vec{P} + \vec{R} + \vec{f}_r = m \cdot \vec{a}$$

على المستوي المائل الحشن نجد : بالإسقاط على محوري الحركة نجد :

$$(Ox) : P \sin \alpha - f_r = m \cdot a \quad \text{و} \quad (Oy) : R - P \cos \alpha = 0$$

$$\text{ومنه : } R = P \cos \alpha \quad \text{و} \quad a = g \sin \alpha - \frac{f_r}{m} = Cte^+$$

وبالتالي حركة الجسم مستقيمة متسارعة بانتظام .

ملاحظة : في حالة المستوي أملس يكون : $f_r = 0$ ، وبالتالي يصبح تسارع الحركة هو $a = g \sin \alpha$.

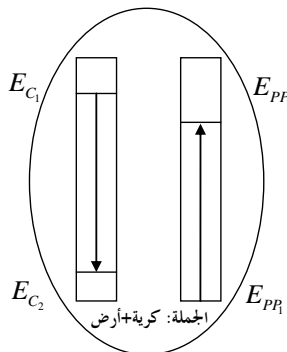
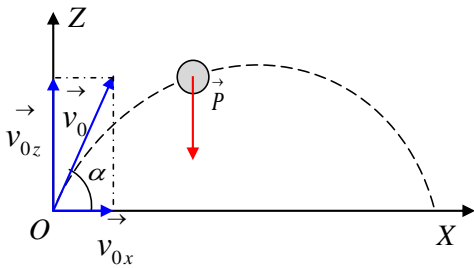
ب- حركة قذيفة في حقل الثقالة .

في المستوي (xOz) ، نغذف في اللحظة $t = 0$ كرية كتلتها m بسرعة ابتدائية v_0 تميل عن الأفق بزاوية α . (تحمل دافعة أرخميدس وجميع القوى المعيقة)

المحور	شعاع القوة \vec{P}	شعاع التسارع \vec{a}	شعاع السرعة \vec{v}	شعاع الموضع \vec{r}	طبيعة الحركة
Ox	$P_x = 0$	$a_x = 0$	$v_x = v_0 \cdot \cos \alpha$	$x = v_0 \cdot \cos \alpha \cdot t + x_0$	منتظمة
Oz	$P_z = -m \cdot g$	$a_z = -g$	$v_z = -gt + v_0 \sin \alpha$	$z = -\frac{1}{2}gt^2 + v_0 \sin \alpha \cdot t + z_0$	متغيرة بانتظام
				$z = -\frac{g}{2v_0^2 \cos^2 \alpha} x^2 + \tan \alpha \cdot x$	معادلة المسار : نعتبر $(x_0; z_0) = (0; 0)$

الميل β للسرعة في اللحظة t :

$$\tan \beta = \frac{v_z}{v_x} = -\frac{g}{v_0 \cos \alpha} \cdot t + \tan \alpha$$



المدى	اللحظة	القيمة
الذروة : $v_z = 0$	$t = \frac{v_0 \sin \alpha}{g}$	$z = \frac{v_0^2 \sin^2 \alpha}{2g}$
المدى الأفقي : $z = 0$	$t = 2 \frac{v_0 \sin \alpha}{g}$	$x = \frac{v_0^2 \sin 2\alpha}{g}$

الطاقة النهائية = الطاقة الابتدائية + الطاقة المستقبلية - الطاقة المقدمة

عمل قوة الثقل \vec{P} عند صعود إرتفاع h	عمل قوة ثابتة \vec{F} خلال إنتقال $\vec{\ell}$	
$w(\vec{P}) = m.g.h$	$w(\vec{F}) = \vec{F} \cdot \vec{\ell} = F \cdot \ell \cos(\vec{F}; \vec{\ell})$	
الطاقة الكلية	الطاقة الحركية	الطاقة الكامنة الثقالية
$E = E_C + E_{pp}$	$E_C = \frac{1}{2}mv^2$	$E_{pp} = mgz$

ب- الحركات الدائرية المنتظمة :

تعريف : نقول عن جملة مادية أنها تتحرك بحركة دائرية منتظمة ، إذا كان مسارها دائريا وشعاع سرعتها ثابت الشدة ومتغير في الإتجاه ،

$$. a_n = Cte^*$$

دور الحركة : هو المدة الزمنية اللازمة لإنجاز دورة كاملة .

$$. \text{أي : } T = \frac{2\pi r}{v} = \frac{2\pi}{\omega}$$

؛ ω السرعة الزاوية ، r نصف قطر المسار ، v السرعة الخطية .

قانون الجذب العام (قوة الثقل) .

$$. F = G \frac{m.M}{r^2}$$

حيث : $G = 6,67 \times 10^{-11} N.m^2.kg^{-2}$ هي قوة ناظمية تعطى عبارتها بالعلاقة :

قوانين كيبلر .

أ- القانون الأول (قانون المدارات) : تتحرك الكواكب وفق مدارات إهليلجية (قطع ناقص) تمثل الشمس إحدى محرقها .

ب- القانون الثاني (قانون المساحات) : يسمح المستقيم الواصل بين مركز الشمس ومركز الكوكب مساحات متساوية خلال مجالات زمنية متساوية .

ج- القانون الثالث (قانون الدور الفلكي) : يتناسب مربع الدور مع مكعب نصف طول المحور الكبير للمدار .

دراسة حركة قمر إصطناعي :

نعتبر قمر إصطناعي كتلته m يدور بسرعة ثابتة الشدة v وفق مسار دائري نصف قطره r حول كوكب كتلته M .

$$؛ \sum \vec{F}_{ext} = m \cdot \vec{a}$$

بتطبيق القانون الثاني لنيوتن نجد :

$$. \vec{F} = m \cdot \vec{a}$$

وبالتالي :

$$. G \frac{m.M}{r^2} = m \cdot a_n$$

بالإسقاط على المحور الناظمي نجد :

$$. v = \sqrt{\frac{GM}{r}}$$

أي : $\frac{v^2}{r} = \frac{GM}{r^2}$ ، ومنه عبارة السرعة المدارية هي :

$$. \left(\frac{2\pi r}{T} \right)^2 = \frac{GM}{r}$$

ولدينا : $v = \frac{2\pi r}{T}$ ، وبالتالي :

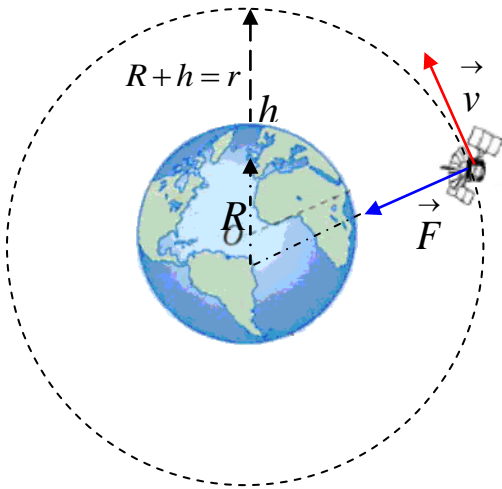
$$. T = 2\pi \sqrt{\frac{r^3}{GM}}$$

ومنه عبارة الدور المداري هي :

$$. \frac{T^2}{r^3} = \frac{4\pi^2}{GM} = K$$

وبالتالي نستنتج أن :

القمر الجيو مستقر : هو القمر الإصطناعي الذي يبدو ساكنا بالنسبة لملاحظ على سطح الكوكب .



شروطه : يدور في مستوي دائرة الإستواء ، وله نفس دور وجهة دوران الكوكب حول نفسه .

II- حدود ميكانيك نيوتن :

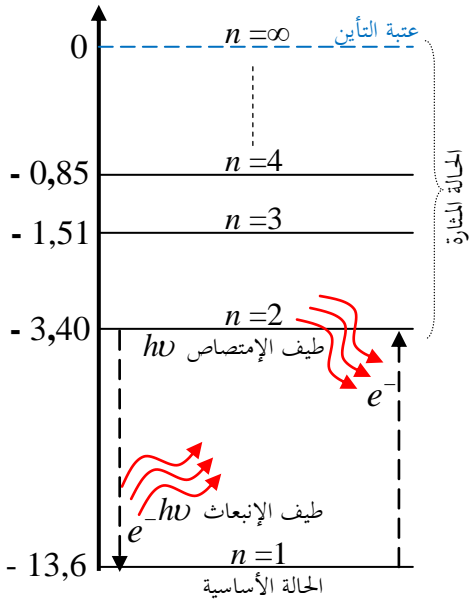
إن للميكانيك الكلاسيكي (ميكانيك نيوتن) حدودا فهو يسمح لنا بدراسة التطور الزمني للجسملة على المستوى العياني ، ولكن تظهر في تطبيقاته نقائص عندما يستعمل لتفسير ظواهر فيزيائية على المستويين اللامتناهيين في الكبر وفي الصغر .

1. الأطياف الذرية (الفوتونات) : هي جسيمات ليست لها كتلة ولا شحنة لها سرعة الضوء وتحمل كمّاً من الطاقة قدره : $E = h\nu = h \frac{C}{\lambda}$

، وتعتبر بصمة الذرة تتميز بها عن باقي الذرات .

حيث : $h = 6,62 \times 10^{-34} \text{ j.s}$ ثابت بلانك ، ν تواتر الإشعاع بالـ Hz و λ طول موجته بالـ m ، و $C = 3 \times 10^8 \text{ m.s}^{-1}$ سرعة

الضوء في الخلاء



أ- طيف الإنبعاث : هو الطيف الذي نحصل عليه عندما يصدر الجسم ضوءا .

ب- طيف الإمتصاص : هو الطيف الذي نحصل عليه عندما يمتص الجسم ضوءا .

2. فرضيات نيلز بور :

أ- تدور الإلكترونات في الذرات حول النواة في مدارات دائرية معينة ، يتميز كل مدار بطاقة سوية ثابتة E_n حيث n رقم المدار .

ب- إن انتقال الإلكترون من سوية طاقة إلى سوية طاقة أخرى يصاحبه إمتصاص طاقة أو

فقدان طاقة على شكل أطياف ضوئية وحيدة اللون طاقتها : $E_m - E_n = h\nu$.

3. مستويات الطاقة :

أ- سويات الطاقة : إن القيم الممكنة للطاقة في ذرة الهيدروجين بوحدة الإلكترون فولت ، تعطى

بالعبارة التالية : $E_n = -\frac{13,6}{n^2}$ ؛ حيث n رقم المدار .

ب- طاقة التأين : هي الطاقة الواجب تقديمها لنقل (فصل) إلكترون من مداره الأساسي إلى خارج الذرة وقيمتها هي : $E_i = 13,6 \text{ eV}$.

4. نتيجة : - إن طاقة الذرة (إلكترون-بروتون) مكتمة عكس طاقة الجسملة (كوكب-قمر) غير مكتمة .

- إن تكميم سويات الطاقة يسمح بتفسير أطياف الإمتصاص والإنبعاث في الذرات .

فوق البنفسجية $0,4\mu\text{m}$ المجال المرئي تحت الحمراء $0,8\mu\text{m}$

