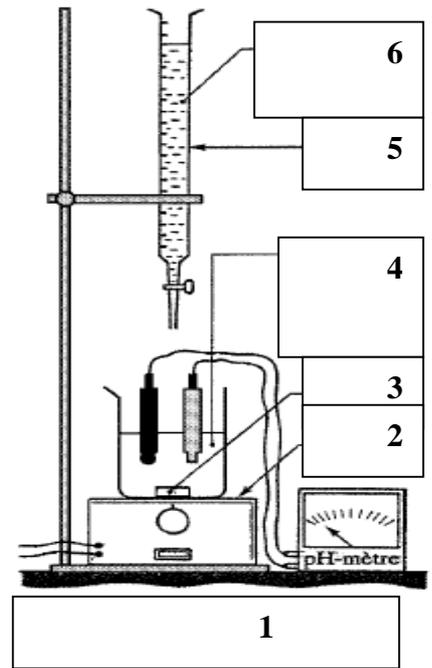
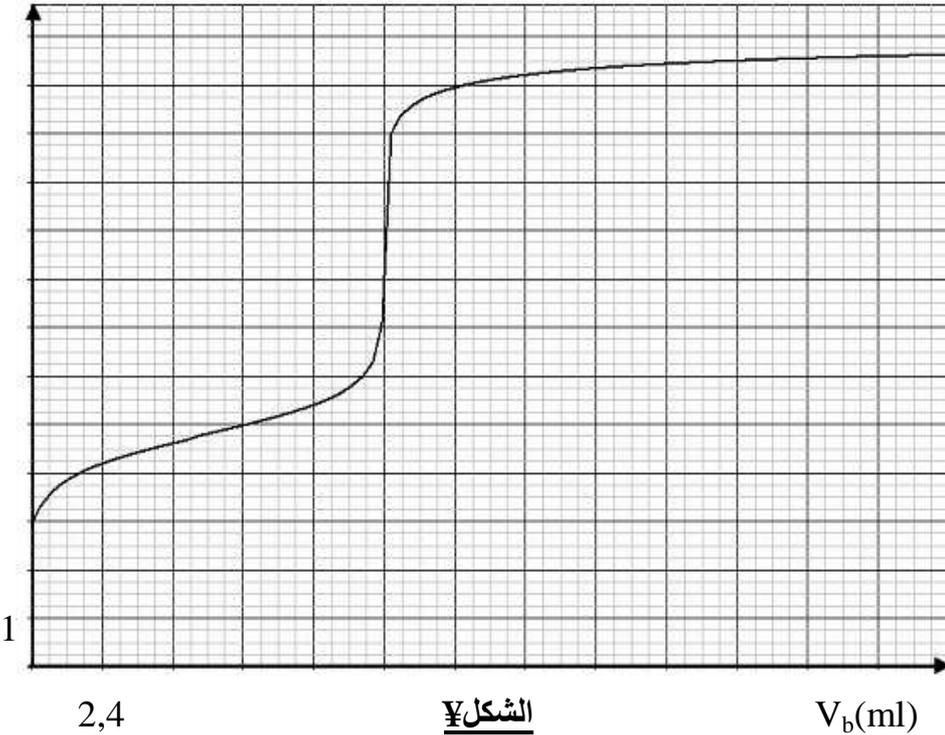


التمرين الاول: (04نقاط)

نضع في بيشر $V_A=20\text{ml}$ من حمض الايثانويك CH_3COOH تركيزه C_A نضيف تدريجيا بواسطة سحاحة محلول لهيدروكسيد الصوديوم تركيزه المولي $C_b=20 \times 10^{-2} \text{mol.L}^{-1}$. نسجل قيمة pH المزيج من أجل كل حجم V_b مسكوب ثم نرسم منحنى المعايرة $\text{pH}=f(V_b)$ الشكل 1

1- التركيبية التجريبية لعملية المعايرة موضحة بالشكل . سمى كل من 1,2,3,4,5,6



2- أكتب معادلة تفاعل المعايرة

3- عين بيانيا الحجم المضاف V_{bE} و pH_E عند التكافؤ (بين الطريقة المتبعة)

4- أوجد علاقة بين C_A, V_A, C_b, V_{bE} ثم استنتج C_A

5- حدد مع التبرير pK_a للثنائية المتشكلة $\text{CH}_3\text{COOH}/\text{CH}_3\text{COO}^-$

6- ماهو الكاشف المفضل في هذه المعايرة ولماذا؟

التمرين الثاني: (04نقاط)

1- نعتبر محلولاً مائياً (S_1) لحمض AH تركيزه المولي $C_1=10^{-2} \text{mol.L}^{-1}$ وله $\text{pH}_1=3.4$

1-1 - بين الحمض AH ضعيف. وأكتب معادلة تفاعله مع الماء

2 - نأخذ حجماً $V_1=30\text{ml}$ من المحلول (S_1) ونضيف له حجماً V_e من الماء المقطر, نحصل على محلول مائي (S_2) لنفس

الحمض تركيزه المولي $C_2=5.10^{-3} \text{mol.L}^{-1}$ وله $\text{pH}_2=3.56$

1-2 أحسب حجم الماء المقطر V_e اللازم لهذه العملية .

2-2 أحسب تراكيز الأفراد الكيميائية الموجودة في المحلول (S_2) .

3-2 أحسب قيمة ثابت الحموضة K_a ثم pK_a للثنائية (AH/A^-)

4-2 أستنتج كسر التفاعل النهائي لكل محلول $(S_1), (S_2)$

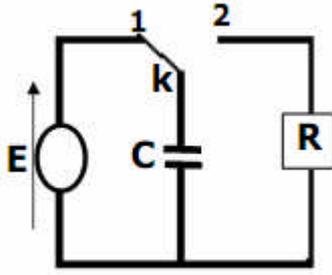
3- يعطى الجدول التالي pK_a لبعض الثنائيات أساس/ حمض

1-3 تعرف على الحمض AH . 2-3 رتب ثنائيات الموجودة في الجدول

حسب تزايد القوة الحمضية, مع التعليل يعطى $\text{Log}16=1.20$

pK_a	الثنائيات
3.8	$\text{HCOOH}/\text{HCOO}^-$
4.8	$\text{CH}_3\text{COOH}/\text{CH}_3\text{COO}^-$
9.2	$\text{NH}_4^+/\text{NH}_3$
4.2	$\text{C}_6\text{H}_5\text{COOH}/\text{C}_6\text{H}_5\text{COO}^-$

التمرين الثالث: (04 نقاط)



ننجز التركيب التجريبي الممثل في الشكل & التالي: حيث التوتر E بين قطبي المولد ثابت.
نضع البادلة K في الموضع 1 عند $t=0$.
1- ماهو الهدف من وضع البادلة K في الموضع 1.
2- ثم نضع البادلة في الموضع 2. (عند $t=0$)

شكل &

1-2 أثبت أن : $U_R = RC \cdot \frac{dU_C}{dt}$

2-2 أوجد المعادلة التفاضلية التي يحققها التوتر U_C

3-2 ليكن $U_C = A e^{\alpha t} + B$ حل للمعادلة التفاضلية حيث :

A و B و α ثوابت. حدد قيم هذه الثوابت؟

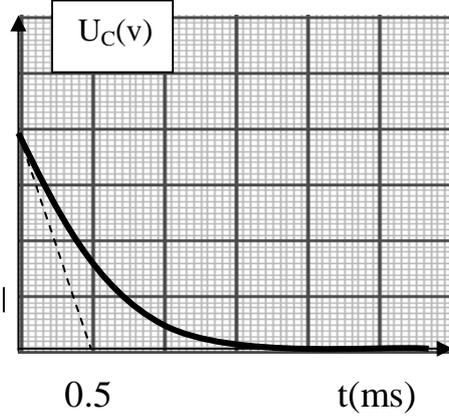
4-2 استنتج تعبير التوتر U_C بدلالة الزمن .

3- يمثل الشكل # المنحنى $U_C = f(t)$

1-3 استنتج من البيان قيمة ثابت الزمن τ

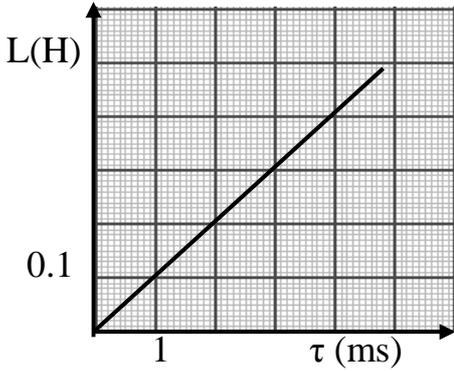
2-3 استنتج قيمة سعة المكثفة C . تعطى : $R = 1000 \Omega$

3-3 أحسب الطاقة الكهربائية المخزنة بالمكثفة أثناء التفريغ عند اللحظة $t=0$



الشكل #

التمرين الرابع: (04 نقاط)



دائرة كهربائية تحتوي على التسلسل وشيعة $(L, r=25 \Omega)$. وناقل أومي مقاومته R . ومولد مثالي للتوتر الثابت $E=6V$ وقاطعة K .

1- أرسم مخطط الدارة الكهربائية المستعملة

2- نغلق القاطعة عند اللحظة $t=0$

1-2 من أجل عدة قيم مختلفة لذاتية الوشيعة نحصل على

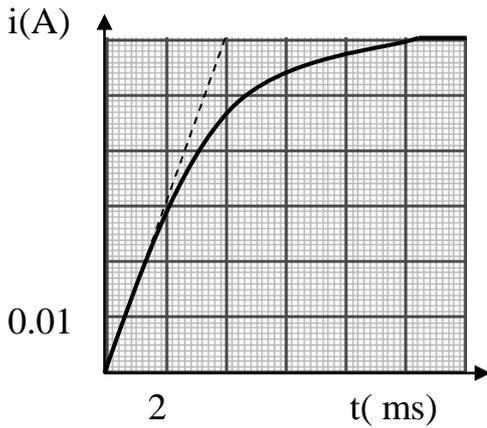
قيم موافقة لثابت الزمن ممثلة في البيان $L = f(\tau)$ الشكل §

1-1-2 من الدراسة النظرية عبر عن L بدلالة τ, R, r

2-1-2 أكتب العبارة البيانية .

3-1-2 استنتج قيمة R

الشكل §



2-2 نتابع تطورات شدة التيار المارة بالدائرة خلال الزمن

نحصل على البيان $i = f(t)$ الشكل §

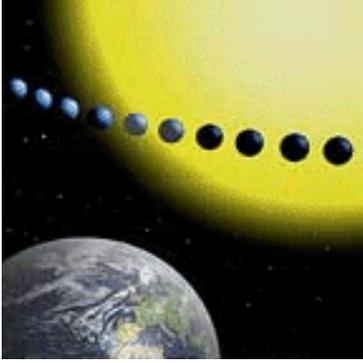
1-2-2 من البيان أوجد قيمة شدة التيار المار بالدائرة في النظام الدائم

2-2-2 من البيان أوجد قيمة ثابت الزمن τ وأحسب L (ذاتية الوشيعة)

الشكل §

التمرين الخامس: (04 نقاط)

الوثيقة @ تركيب فوتوغرافي ، حققه فضائي بفرنسا نرى في نفس الصورة بعض وضعيات عبور كوكب مروره بين الأرض والشمس يظهر هذا ، للملاحظ الأرضي على شكل قرص أسود في عمق لمعان الشمس. (عبور كوكب الزهرة هي ظاهرة نادرة جدا).



انطلاقاً من هذه الصورة ومن معطيات فلكية، يريد فلكي أن يقيس السرعة المدارية لمركز عطالة كوكب الزهرة.

1- يعتبر الفلكي أن كوكب الزهرة يدور حول الشمس على مدار دائري مركزه هو مركز عطالة الشمس.

1-1 كيف نسمى هذا المرجع المستعمل في الدراسة ؟

2-1 سمي وعبر شعاعياً ثم مثل على مخطط: القوة المطبقة على كوكب الزهرة من طرف الشمس بدلالة ($G, d, M_{\text{soleil}}, m_{\text{venus}}$)

3-1 في مرجع الدراسة طبق على كوكب الزهرة القانون الثاني لنيوتن (نهمل فعل الكواكب الأخر على الزهرة). استنتج عبارة شعاع التسارع. بدلالة (G, d, M_{soleil})

2-2 1-2 علماً أن حركة كوكب الزهرة منتظمة ، أعط مميزات (خصائص) شعاع التسارع لكوكب الزهرة

2-2 تأكد بأن عبارة السرعة لهذا الكوكب ، في المرجع المختار ، هي : $V = \sqrt{\frac{GM_{\text{soleil}}}{R}}$ الوثيقة @

3-2 باستعمال المعطيات الفلكية المقدمة ، أحسب قيمة هذه السرعة

3-1 عرف الدور T لدوران كوكب الزهرة

3-2 عبر عن هذا الدور بدلالة السرعة V والمسافة R . أحسب قيمة هذا الدور (بالثانية)

4-1 انطلاقاً من الإجابة عن السؤالين (2-2) و (2-3) أوجد القانون الثالث لكبلر

4-2 يسمح هذا القانون بتحديد كتلة كوكب مركزي إذا كانت قيمتي دور ونصف قطر مدار أحد الأقمار معلومة . عبر

حرفياً عن الكتلة الشمس M بدلالة T, G, R .

بعض المعطيات الفلكية: ثابت التجاذب الكوني $G=6,6 \times 10^{-11} \text{N.m}^2 \text{kg}^{-2}$. $M_{\text{soleil}} = 2,0 \times 10^{30} \text{kg}$

المسافة المتوسطة الى الشمس (البعد بين كوكب الزهرة ومركز الشمس) $d=R=1,0 \times 10^8 \text{km}$

$$\frac{2\pi}{\sqrt{13.2}} = 1.7 \quad \text{حيث } \sqrt{13.2} = 3.6$$