رقم الترتيب: رقم التسلسلي: جامعة قاصدي مرباح ورقلة كلية الرياضيات وعلوم المادة

قسم الفيزياء



مذكرة

ماستر أكاديمي

مجال:علوم المادة

فرع: فيزياء

تخصص: فيزياء الإشعاعات، كاشف وبصريات إلكترونية

من إعداد: قيطة حليمة

بعنوان:

حساب الأقطار المتوسطة لبلورات الكوارتز في الاصناف اللونية لرمل كثبان ورقلة، باستخدام قانون شيرر

نوقشت يوم:26 / 05 / 2016 أمام لجنة المناقشة المكونة من:

د. بوكراع عمار أستاذ تعليم عال جامعة ورقلة رئيسا

د. غریانی رشید أستاذ محاضر أ جامعة ورقلة ممتحنا

د. شیحی اسماعیل أستاذ محاضر أ جامعة ورقلة مقررا

الموسم الجامعي : 2016/2015

الامحاء

إلى حكمتيوغلمي

إلى أدبيوحلمي

إلى طريقيي ... المستقيم

إلى طريق..... المداية

إلى ينبون الصبر والتفاؤل والأمل

إلى كل من في الوجود بعد الله ورسوله أمي الغالية

إلى من ضمى براحته من أجل راحتي ... والدي العزيز

إلى سندي وقوتي وملاذي بعد الله

إلى من آثروني على نفسمم

إلى من علم ونه ملا الحياة

إلى من أظمروا لي ما مو أجمل من الحياة إخوتي

إلى من كانوا ملاذي وملبئي

إلى من تذوقت معمم أجمل اللحظات

إلى من سأفتقدهم وأتمنى أن يفتقدوني

إلى من جعلهم الله أخوتي بالله و من أحببتهم بالله طلاب قسم الفيزياء

إلى من يجمع بين سعادتي وحزني

إلى من أتمنى أن أذكرهماذا ذكروني

إلى من أتمنى أن تبقى حورهمفي عيون



تكمل سعادتنا و ندن ندع آخر لمسابع البديث ، أن نسدي المُّكر لمستحقية في المُحدث المرابع ما اكتمل البديث

نتقدم بغائق التقدير وأوفى شكر و امتنان الأستاذ البليل د. شيدي اسماعيل. على اقتراحه موضوع البحث ثمّ قبوله الإشراف عليه و بذل قصاري جمده في متابعة البحث حتى مراحل اكتماله

نشكرة على النحائج الثمينة و الرّعاية المصيبة التي حقّنا بما خلولاما ما وحلنا ببحثنا المتواضع المكاركة .

والأساتخة المناقشين الأفاضل نتقده بالشكر لقبولمه مناقشة بحثنا.
و نتقده بأجزل شكر و أوفى حمد لأساتختنا الأفاضل و أستاخاتنا الهُّطُلَيَاتِ على اجتماحهم و
مثابرتهم

طيلة عام حراسي مُضن، و تبليغهم رسالة العلم بإتهان و حدق و نعترف أن باكورة هذا العمل إنما هي ثمرة غرسهم الطيّب و نعترف أن باكورة هذا العمل إنما هي ثمرة غرسهم الطيّب و لأستاذنا الكريم الدكتور غرياني رهيد الذي كان ملبأنا لكل إشكال و مرشدنا في كلّ عويدة و لأستاذنا الكريم الدكتور غرياني و غاملات مكتبة قسم الفيزياء على و نشكر عمال و عاملات مكتبة قسم الفيزياء على أخلاقهم العالية و تفانيهم في خدمة العلم و طلبته.

والي زوجي وعائلتي

و إلى زميلاتنا في الدراسة وإلى من سامه في إتماء البحث من قريب أو بعيد

اكل مؤلاء بتقدّه بشكر و امتنان و تقدير وغرفان.

الفهرس

مقدمة عامة	01
الفصل الأول المبادي النظرية والعملية لانعراج الاشعة السنية على المستويات البلوري	
I مقدمة	03
II-طاقة فوتونات الأشعة السينية	03
III–قانون براغ في الحيود	04
$- { m IV}$ الطرق التجريبية لحيود الأشعة السينية على البلورات	07
I-IVطريقة البلورة الدوارة(طريقة براغ)	07
2-IV طريقة المسحوق أو طريقة ديباي -شرر	08
VI - 3 طريقة العدادات	10

الفصــل الثاني العـــالم بول شيــــرر

12	I–مقدمـة
12	II–ا لتعرف على قانون شيرر
12	II-I السمك الأصلي لبنية البلورة
13	2-II حساب حجم البلورة
14	3–II قانون شيرر
14	1-3-II الطول الموجي للأشعة السينية
15	2-3-II ثابت شيرر.(k)
16	3-3-II عرض خط الطيف عند منتصف الارتفاع
16	4-II استخدمها.
16	III معادلة شيرر المعدلة
17	IVطريقة الحساب متوسط اقطار بلورات الكوارتز باستخدم معادلة وليامسون-هول

الفصل الثالث تحضير العينات

20	-خضير العيناتا
21	II– الجهاز المستعمل في انعراج الأشعة السينية (XRD)
21	III - كيفية إعداد العينات للقياس

الفصل الرابع حساب أقطار بلورات الكوارتز

22	[-دراسة العينات (الحمراء الشفافة، البرتقالية الشفافة، الصفراء الشفافة)
22	2-Iدراسة العينة الحمراء الشفافة
22	I-3حساب متوسط الأقطار بلورات الكوارتز للعينة الحمراء الشفافة
24	a المحساب متوسط اقطار بلورات الكوارتز للعينة الحمراء الشفافة بتطبيق معادلة شيرر
24	I-5حساب متوسط أقطار بلورات الكوارتز للعينة الحمراء الشفافة بتطبيق معادلة شيرر المعدلة
25	هول. الحجم بلورات الكوارتز للعينة الحمراء بتطبيق باستخدام معادلة وليامسون $-$ هول.
25	II–العينة البرتقالية الشفافة
28	1-II تطبيق المعادلات الثلاثة (معادلة شيرر، معادلة المعدلة لشيرر، معادلة وليامسون-هول
28	2-II-حساب متوسط أقطار بلورات الكوارتز للعينة البرتقالية الشفافة بتطبيق معادلة شيرر المعدلة
28	II-3حساب متوسط اقطار بلورات الكوارتز للعينة الحمراء بتطبيق معادلة وليامسون- هول
29	III-العينة الصفراء الشفافة
30	1-III تطبيق المعادلات الثلاثة (معادلة شيرر، معادلة المعدلة لشيرر، معادلة وليامسون-هول)

30	ب متوسط أقطار بلورات الكوارتز للعينة البرتقالية الشفافة بتطبيق معادلة شيرر المعدلة	2-III-عسا
31	اب متوسط اقطار بلورات الكوارتز للعينة الحمراء بتطبيق معادلة و ليامسون- هول	III-3حس
33	امةا	الخلاصة الع
34	······	قائمة المراج
	فهرس الاشكال	
03	تجربة فون لاوي على البلورات	1-I
04	صورة ناتجة عن الحيود وتحديد توزيع الذرات في البلورة	2-I
05	الحيود عن مستوين ذريين	3-I
06	قانون براغ وعملية الحيود هندسيا	4-I
07	فرق المسير بين شعاعين	5-I
08	طريقة براغ التجربية في الحيود	6-I
09	شكل تخطيطي لطريقة المسحوق	7-I
09	طريقة الفيلم مع مسحوق	8-I
	شكل مطابقة الحقيقي بين الفلم و وتظهر عليه الخطوط الداكنة وبين زوايا الحيود الموافقة	9-I
10	لشرط براغ على الخط البياني	
11	رسم تخطيطي لجهاز العدادات	10-I
13	صورة توضيحية لتشكل أبعاد بلورة المعينية	1-II
14	رسم تخطيطي لأشعة ساقطة على سمك t من البلورة	2-II
15	رسم تخطيطي للطول الموجي لمعدن النحاس	3-II
16	يوضح العرض المشاهد لخط الانعراج	4-II
17	$rac{1}{2}$ يمثل الرسم البياني \lneta بدلالة $rac{1}{2}$	5-II
20	صورة لكثبان منطقة ورقلة	1-III
21	حداد انواء الأشوة السنة	2-III

23	يمثل مخطط إنعراج الأشعة السينية للعينة الحمراء الشفافة	1-IV
25	$ln eta$ يمثل معادلة المستقيم $\ln eta$ بدلالة $\ln rac{1}{\cos eta}$ للعينة الحمراء الشفافة	2-IV
26	$\sin heta$ يمثل معادلة المستقيم $ heta_{ m obs} \cdot \cos heta$ بدلالة $\sin heta$ للعينة الحمراء الشفافة. $\sin heta$	3-IV
27	يمثل مخطط إنعراج الأشعة السينية للعينة البرتقالية الشفاف	4-IV
28	$\ln \beta$ يمثل معادلة المستقيم $\ln eta$ بدلالة بين المرتقالية الشفاف المرتقالية الشفاف المرتقالية المستقيم	5-IV
28	يمثل معادلة المستقيم $eta_{ m obs} \cdot \cos heta$ بدلالة $eta_{ m obs} \cdot \sin heta$ للعينة البرتقالية الشفاف	6-IV
30	يمثل مخطط انعراج الأشعة السينية للعينة الصفراء الشفاف	7-IV
30	$lneta$ يمثل معادلة المستقيم \lneta بدلالة $\lnrac{1}{\cos heta}$ للعينة الصفراء الشفافة	8-IV
31	$\sin heta$ بدلالة $\sin heta$ للعينة الصفراء الشفافة. $\sin heta$ بدلالة يمثل معادلة المستقيم	9-IV
	فهرس الجداول	
23	مخطط إنعراج المتحصل عليه من جهاز انعراج الأشعة السينية للعينة الحمراء الشفافة	1-IV
24	يوضح نتائج حساب معادلة شيرر للعينة الحمراء الشفافة	2-IV
27	مخطط إنعراج المتحصل عليه من جهاز انعراج الأشعة السينية للعينة البرتقالية الشفافة	3-IV
29	نتائج الحساب للعينة البرتقالية الشفافة	4-IV
30	مخطط إنعراج المتحصل عليه من جهاز انعراج الأشعة السينية للعينة الصفراء الشفافة	5-IV
31	نتائج الحساب للعينة الصفراء الشفافة	6-IV
32	نتائج حساب متوسط أقطار بلورات الكوارتز في العينات الثلاثة	7-IV

مقدمة عامم

مقدمة عامة

يعد الرمل من أكثر المواد الطبيعية تواجدا على اليابسة، فهو من أقدم مواد التشييد التي عرفها الإنسان، و هو أحد المواد التي جمعت علوم الهندسة و البيئة و الجيولوجيا والكيمياء و الفيزياء و غيرها، و ذلك لأهميتها و تزايد استخداماتها و تنوعها.

تختلف الرمال عن غيرها، كونما مادة ثابتة تملك خواص طبيعية متنوعة، و هي تحتاج إلى دراسات معملية و أخرى نظرية. لأجل ذلك أردنا من خلال هذا البحث المساهمة في تشخيص رمال كثبان منطقة ورقلة، خاصة الكوارتز و الذي له دور كبير في العديد من الصناعات الحديثة، و هو يمثل أكثر من % 70 من تركيب الرمال⁽¹⁾.

يستخدم الكوارتز بشكل واسع في الصناعات الزجاجية، خاصة المخبرية؛ إذ يتحمل درجات حرارة عالية تفوق ثالث المنفسجي 1600° ما يعطيه خصائص عزل كهربائي جيد، كما أن له شفافية كبيرة جدا في المجال الطيفي الممتد من فوق البنفسجي إلى المرئي ثم إلى ما تحت الأحمر، له فجوة طاقية كبيرة جدا تفوق 8 eV، مما يرشحه للاستعمال في القياسات الطيفية، و كذا في الاستخدامات الكهربائية، كما يمكن أن يستخلص منه السيلسيوم النقي للأبحاث الإلكترونية و النانومترية و تطبيقاها في أشباه الموصلات، كما تصنع منه الخلايا الشمسية الكهروضوئية.

كل الأبحاث الوطنية التي صادفناها حول الرمل تعالجه من حيث استخداماته في مجالات البناء و الري و الفلاحة و التنقية (2)، و لا تتطرق إلى دراسة الخصائص المجهرية و الجهرية له كخليط طبيعي مكون من عدة مركبات.

نسعى في هذا العمل إلى حساب متوسط أقطار بلورات الكوارتز من معوفتنا من الدراسات السابقة للتركيب العنصري الذري الدقيق الذي تتكون منه رمال كثبان منطقة ورقلة، و بالضبط على العينات الشفافة التي فرزت حسب ألوانها البارزة باستخدام عدسة مكبِّرةٍ و ملقط يدوي، فحصلنا على عينات شفافة و هي: حمراء و برتقالية و صفراء.

تتألف هذه المذكرة من أربعة فصول وخلاصة عامة، ففي الفصل الأول "المبادئ النظرية و العملية لانعراج الأشعة على المستوى البلوري"، و تعرفنا على أنواع الحيود على المستويات البلورية، و على قانون براغ و بعض الطرق التحريبية لانعراج الأشعة السينية.

في الفصل الثاني "قانون شيرر" تعرّفنا على قانون شيرر و السمك الأصلي للبلورة وكذا على المعادلة المصححة لشيرر و معادلة ولياموس – هول (williamson-hall)، و طريقة الحساب و كذلك التعرف على مجال استخدامها و كيفية استعمالها.

أما الفصل الثالث "تحضير العينات و القياس التجريبي" فتحدثنا فيه عن كيفية تحضير العينات و الجهاز الذي أجريت به القياسات.

في الفصل الرابع "حساب أقطار بلورات الكوارتز" عرضنا النتائج التي تحصلنا عليها من كل معادلة و عينة و مناقشة النتائج على حسب معرفتنا، ثم حوصلنا ذلك في خلاصة عامة.

رلفصل الأول

المبادئ النظرية و العملية لانعراج الأشعة السينية على المستويات البلورية

(Diffraction in crystals) الحيود في البلورات

I- مقدمة:

يتم التعامل مع الجسيمات المادية وفق فرضية دوبري على أنها ذات طبيعة مثنوية (موجة-جسيم)، و يتحدد طول الموجة المرافقة للحسيم وفق العلاقة التالية:

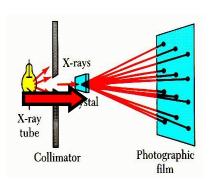
$$\lambda = \frac{h}{n} \tag{1-I}$$

إن شرط حيود الأمواج (الأشعة) أثناء اختراقها للبنية البلورية أن تكون أطوال أمواجها من مرتبة المسافة بين الذرات في البلورة؛ أي من مرتبة أطوال المتجهات الأولية $\vec{a} \cdot \vec{b} \cdot \vec{c}$ ، عندها يمكننا أن نجد حزما موجية تحيد باتجاهات مختلفة عن اتجاه الحزمة الداخلة إلى البلورة، و من خلال ذلك نستطيع تحديد التركيب البلوري، و من ثم الحصول على المسافة الوسطية بين الذرات و محموعات التناظر و أمور أحرى متعددة[3].

II- طاقة فوتونات الأشعة السينية (the energy of x-ray photons):

تعتبر الأشعة السينية المصدر الرئيس للمعلومات عن بنية البلورات، و ذلك لأنها تتمتع بطيف واسع من الأطوال الموجية التي تتناسب تماما مع كافة الأبعاد الذرية في الجوامد، حيث يمكن استخدام البلورات الحقيقية كشبكات حيود فضائية (فراغية) للأشعة السينية، و هو ما فعله Von laue عام 1927، الشكل (I-I)





Max von laue (1879-1960)

الشكل (I-I) تجربة فون لاوي على البلورات

كما هو معلوم في حيود الضوء فإن زاوية الحيود تتعلق بشكل رئيس بتغير البنية البلورية و بطول موجة الحزمة الضوئية الساقطة (حزمة الورود) على البلورة. يرتبط الطول الموجي للحزمة بطاقة الأشعة بعلاقة أينشتاين [3]:

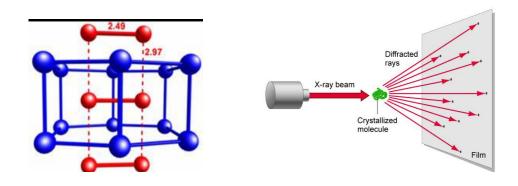
$$E = h\vartheta = h\frac{c}{\lambda} \Rightarrow \lambda = \frac{hc}{E}$$
 (2-I)
$$hc = 1240 \text{ eV. nm}$$

و لحساب طول الموجة بالأنجستروم $(1 = 10^{-10} m)$ تؤخذ الطاقة بالكيلو إلكترون فولت $(1 = 1.602 \times 10^{-19} J)$ و المحساب طول الموجة بالأنجستروم و المحساب الم

و منه تصبح العلاقة:

$$\lambda = \frac{1240 \text{ ev.nm}}{\text{E keV}} = \frac{12.4}{\text{E}} \text{Å}$$
 (3-I)

إذا كانت المسافة بين الذرات من مرتبة مضاعفات الأنجستروم و أجزاءه فإن طاقة الفوتون يجب أن تكون ما بين (10-50kev) و هو طيف الطاقة اللازم لإجراء التجارب بالأشعة السينية على البلورات و يعتبر طيف واسع يتناسب مع كافة الأبعاد البلورية و يمكننا من تحليل الصورة الناتجة عن الحيود و تحديد توزع الذرات في البلورة الشكل (2-1).



الشكل(2-I)توضع تحليل الصورة الناتجة عن الحيود وتحديد توزع الذرات في البلورة

III–قانون براغ (Bragg's law) في الحيود:

في عام 1913 م وضع براغ الشروط الهندسية لحيود حزمة وحيدة الطول الموجي من الأشعة السينية وقد افترض أن حزمة الأشعة الساقطة على البلورة تنعكس مثلما تنعكس الأشعة العادية عن مرآة مستوية (زاوية السقوط تساوي زاوية الانعكاس) بالنسبة لمختلف المستويات الذرية في البلورة ، و ان الربط بين زاوية السقوط و طول الموجة للضوء المستعمل و المسافة بين مستويات الانعكاس شرط أساسي للانعكاس الجيد (براغ).

تسقط الأشعة السينية بشكل حزمة متوازية على المستويات الذرية (الشكل I-3)، حيث المفترض أنها ستخترق الطبقات المختلفة للبلورة و تتبادل التأثير مع كافة المستويات الذرية حتى العميقة منها، و يفترض أيضا أن المستويات الذرية تعكس قسما صغيرا من الأشعة، و الباقي ينفذ إلى المستويات الأخرى.

بما أن البلورة تتألف من عدة مستويات ذرية و إن أي مستوي يمتلك ترتيبا دوريا للذرات فان هذه المستويات ستتفاعل مع الأشعة السينية و كأنما شبكات حيود، و سوف يؤدي ذلك إلى حيودات من رتب مختلفة اعتبارا من المستوي الأول إلى الثاني إلى الثالث...... الخ، و سيؤدي دخول أشعة السينية إلى أعماق البلورة إلى ظهور كم هائل من الأشعة المنعكسة الناجمة عن آلاف المستويات الذرية (شبكات حيود) و لكن القسم الأكبر منها يضعف شدته نتيجة لعملية التداخل و القسم الأخر تزداد شدته و هذا الشرط يتحقق عندما يكون فرق المسير بين الأشعة الساقطة (الواردة) و المنعكسة يساوي عددا صحيحا من طول الموجة المستخدمة [4] أي

$$\Delta = n\lambda \qquad (4-1)$$

الشكل (3 - 3) الحيود عن مستويين ذريين

و من الشكل التخطيطي (A-I)، حيث يسقط شعاع عند النقطة A على البلورة، نحد فرق المسير بين الشعاع المنعكس على المستوي الأول عند النقطة A و بين الجزء الباقي من الشعاع الأصلي المنعكس على المستوي السفلي عند النقطة A يساوي:

$$(AB + BC) - (AC') \tag{5-I}$$

وإذا كان هذا الفرق يحقق العلاقة (4-I) فإننا نستطيع أن نكتب العلاقة التالية:

$$(AB + BC) - (AC^{\prime}) = n\lambda \tag{6-I}$$

ونلاحظ من الشكل (I-4) أيضا العلاقات المثلثية التالية:

AB =
$$\frac{d}{\sin \theta}$$
; BC = $\frac{d}{\sin \theta'}$; AC = $\frac{d}{\tan \theta}$ (7-I)

و كذلك نجد أن:

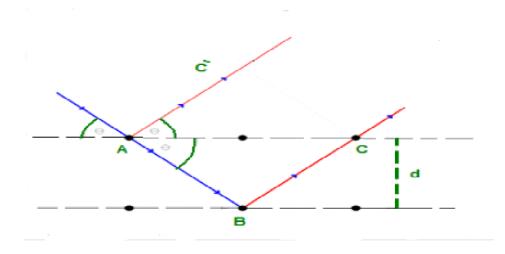
$$AC' = AC.\cos\theta = \frac{2d}{\tan\theta}\cos\theta$$
 (8 – I)

نعوض في العلاقة (6-I) فنجد:

$$n\lambda = \frac{2d}{\sin\theta} - \frac{2d}{\tan\theta}\cos\theta = \frac{2d}{\sin\theta}(1 - \cos\theta^2) = \frac{2d}{\sin\theta}\sin\theta^2$$
 (9-I)

ومنه نحصل على قانون براغ للحيود:

$$n\lambda = 2d\sin\theta \tag{10-I}$$



شكلي:(4-I) يمثل قانون براغ وعملية الحيود هندسيا

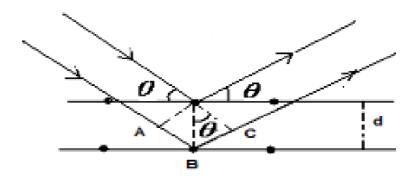
أو بشكل مختصر من الشكل (I-5) أيضا فرق المسار بين شعاعين احدهما يسقط على المستوي الأول والثاني على المستوي الثاني نجد:

$$\Delta = ABC = 2BC = n\lambda$$

$$\sin \theta = \frac{BC}{d} \Rightarrow BC = d \sin \theta$$

$$\Delta = 2BC = 2d \sin \theta = n\lambda$$
(11 - I)

و هي نفس العلاقة (I-10)، و تعطينا مبدئيا المسافة بين المستويات الذرية، و يجب استعمال أكثر من طول موجي للحصول على تصور فضائي للبلورة.



شكل:(I-5) يوضح فرق المسير بين شعاعين

IV الطرق التجريبية لحيود الأشعة السينية على البلورات:

(Experimental methods in X-ray diffraction at crystals)

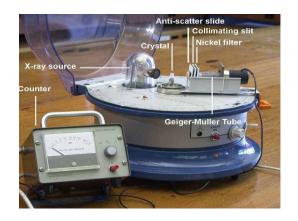
و هي طريقة سريعة ومجدية لكشف توجهات البلورة وكشف العيوب البلورية حيث تتعرض البلورة إلى حزمة من أشعة السينية البيضاء وبطيف مستمر يتراوح ما بين (0.2 - 3) أنجستروم و ذلك لتغطية كافة الاحتمالات الممكنة للأبعاد بين ذرية وهنا كل مستوي انعكاس بلوري يختار الطول الموجى المتناسب مع الأبعاد بين ذرية و بحيث يتحقق قانون براغ [5].

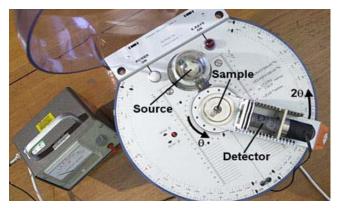
1-IV طريقة البلورة الدوارة (طريقة براغ):

طريقة لاوي هي إحدى أقدم تقنيات حيود الأشعة السينية، و هي طريقة سريعة و مجدية لتحديد توجهات و تناظر البلورة و كشف العيوب البلورية و التشوهات التي تنشأ عند المعالجة الميكانيكية أو الحرارية للبلورات، حيث يتم فيها تعريض البلورة إلى حزمة من أشعة السينية الوحيدة، ثم يدرس الانعكاس على جملة معينة من سطوح متوازية وذلك عند تدوير البلورة، ووفق قانون براغ يلاحظ الانعكاس من اجل زوايا سقوط معينة تحقق شرط الحيود ويتم من خلالها التعرف على المسافات بين المستويات (d) لجملة السطوح المتوازية ، وغالبا يستعاض عن تدوير البلورة بتغيير زوايا سقوط الأشعة الواردة على البلورة ونحصل على نفس النتائج (الشكل ال-6)[5].

Bragg Spectrometer

Bragg Spectrometer Much of our knowledge about crystal structure and the structure of molecules as complex as DNA in crystalline form comes from the use of x-rays in x-ray diffraction studies. A basic instrument for such study is the Bragg spectrometer. X-ray Collimators Collimators Matched filters



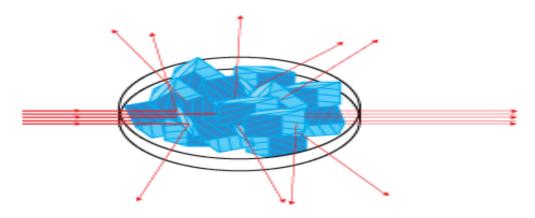


الشكل : (I-6)طريقة براغ التجريبية في الحيود

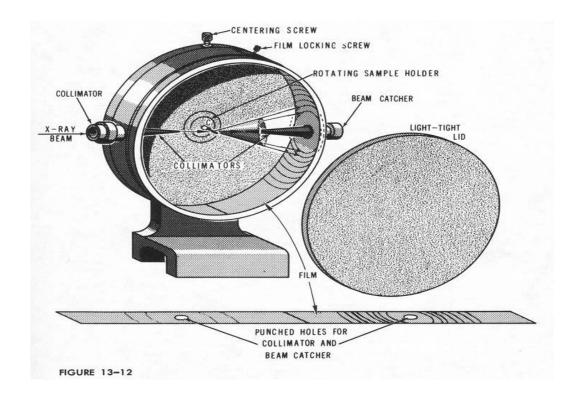
او طريقة ديباي –شرر : Scattering in X-ray powder diffraction – أو طريقة ديباي -IV

تستخدم هذه الطريقة للحصول على اكبر عدد من البلورات، و تصبح كل بلورة عرضة لتحقق قانون براغ بالحصول على العديد من الانعكاسات وبالتالي الحصول على العديد من الأبعاد البلورية، في البداية تطحن العينة في هاون ثم تفرك بين أطراف الأصابع، و يوضع المسحوق على شكل سطح ورقة (مستوي).

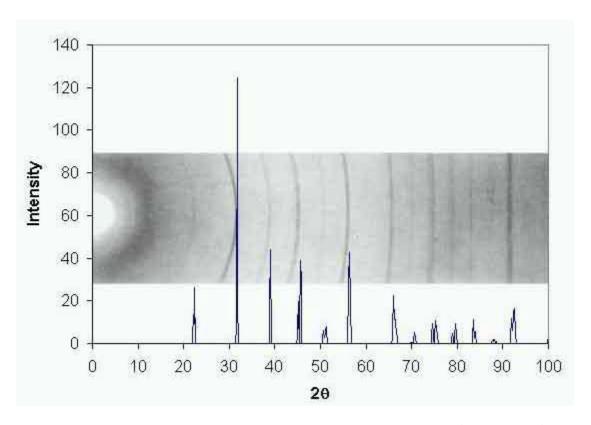
تحاط العينة بفلم مغلق في غرفة مظلمة، و عند سقوط حزمة ضيقة من الأشعة السينية على العينة (يحدث الحيود) فينعكس هذا الشعاع على الفلم بعد 30 دقيقة من التعرض لأشعة. وهكذا كل المسارات الأشعة الحائدة وزعت على عباءة مخروط دائري والزاوية الرأسية لكل مخروط تساوي 20 (حيث θ هي زاوية براغ) و تقطع المخروطات الفلم في مجموعة من الدوائر المتحدة المركز. تحديد المسافات بين مستويات البلورة وبالتالي يمكن من معرفة موضع الخط في الصورة الناتجة من المسحوق، وبذلك يمكن التعرف على مكونات نموذج مسحوق [5].



شكل :(I-T)شكل تخطيطي لطريقة المسحوق

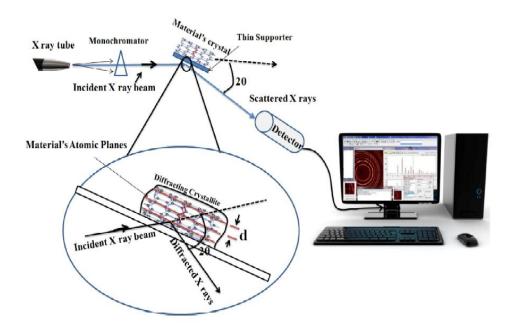


شكل : (8-I)طريقة الفيلم مع المسحوق



شكل :(I-9) شكل مطابقة حقيقي بين الفلم وتظهر عليه الخطوط الداكنة وبين زوايا الحيود الموافقة لشرط براغ على الخط البياني

3-VI طريقة العدادات:



الشكل(I-I):رسم تخطيطي لجهاز العدادات

رنفصل الثاني

قانون شيرر

العالم بول شيرر

I_مقدمة:

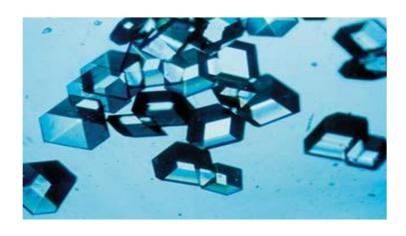
وُلد بول شيرر في سانت غالب(St.Gallen) عام 1908. غير مجاله الدراسي من النبات إلى الرياضيات والفيزياء بعد فصلين دراسيين، وفي عام 1912 قضى شيرر فصلا دراسيا واحد في جامعة كنيغسبرغ، ثم قام بمزيد من الدراسات في جامعة غوتنغن، و تخرج من هناك بشهادة الدكتوراه على تأثير فاراداي في جزيء الهيدروجين في عام 1916. طور هو ومعلمه بيتر ديباي "طريقة مسحوق ديباي-شيرر"، و هو إجراء باستخدام الأشعة السينية للتحليل البنيوي للبلورات، جعل هذا مساهمة هامة في تطوير تقنيات التشتت، التي لا تزال تستخدم في المنشآت الكبيرة في معهد بول شيرر حتى يومنا هذا.

عين شيرر لمنصب أستاذ الفيزياء التجريبية في عام1920، و في عام 1927 ركز اتجاهه في الفيزياء النووية، فرع الأبحاث التي كانت لا تزال قادمة إلى حيز الوجود في تلك المرحلة. عمل بول شيرر أيضا في مختلف المؤسسات و اللجان المعنية بنشر الطاقة النووية في سويسرا، عين مجلس الإتحادي السويسري له منصب رئيس الدراسة السويسرية للجنة الطاقة الذرية في عام 1946، أدت قدراته وتبصره في التطور المبكر للفروع الجديدة لفيزياء الحالة الصلبة، وهذا مما جعلها مساهمة حيوية في مستوى عالٍ من البحوث في الجامعات السويسرية. توفي في عام 1969 نتيجة حادث ركوب الخيل [6].

II-التعرف على قانون شيرر:

II-1 السمك الأصلى لبنية البلورة:

في علم المعادن وعلم البلورات يطلق مصطلح البنية البلورية على الترتيب الفريد للذرات في البلورة. تتكون البنية البلورية من مجموعة من الذرات مرتبة بطريقة معينة في الشبكة البلورية. من الممكن تخيل وحدات البنية البلورية على أنها مجموعات من الذرات على شكل صناديق(الشكل II-1) صغيرة تدعى الخلايا، وبتكرار هذه الخلايا في الفضاء الثلاثي الأبعاد تتشكل البلورة المعينية[7].



الشكل (II-1):صورة توضيحية لتشكل أبعاد بلورة المعينية

II-2-ساب حجم البلورة[8]:

إن أبسط طريقة للحصول على السمك الأصلي لبلورة هي استخلاصها من علاقة براغ (I-I)، ولنفترض لدينا بلورة سمكها t ولديها (m+1) مستويا الشكل (I-I).

$$2t\sin\theta_1 = (m+1)\lambda \tag{1-II}$$

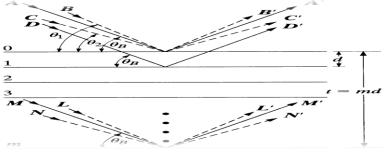
$$2t\sin\theta_2 = (m-1)\lambda \tag{2-II}$$

بطرح العلاقة (1) من (2) نجد أن :

$$t(\sin\theta_1-\sin\theta_2)=\lambda$$

$$\sin\theta_1-\sin\theta_2=2\cos\left(\frac{\theta_1+\theta_2}{2}\right)\sin\left(\frac{\theta_1-\theta_2}{2}\right)$$
 لا ينا $2t\cos\left(\frac{\theta_1+\theta_2}{2}\right)\sin\left(\frac{\theta_1-\theta_2}{2}\right)=\lambda$
$$\sin\left(\frac{\theta_1-\theta_2}{2}\right)\approx\left(\frac{\theta_1-\theta_2}{2}\right)$$

$$\sin\left(\frac{\theta_1-\theta_2}{2}\right)\approx\left(\frac{\theta_1-\theta_2}{2}\right)$$
 من أجل الزوايا الصغيرة $2t\left(\frac{\theta_1-\theta_2}{2}\right)\cos\left(\frac{\theta_1+\theta_2}{2}\right)=\lambda\Rightarrow t=\frac{\lambda}{B\cos\theta_B}$



الشكل (2- II) رسم تخطيطي لأشعة ساقطة على سمك t من البلورة

II_ 3قانون شيرر[9]:

قام العالم بول شيرر سنة 1918 بوضع معادلة لحساب أبعاد الحبيبات النانوية عند معرفة زاوية براغ وعرض أشد خط انعراج له، حيث يتناسب فيها سمك البلورة عكسيا مع عرض الخط، فكلما زاد عرض الخط كلما قل سمك البلورة و $L = \frac{\lambda k}{\beta \cos \theta_{\rm B}} \qquad \qquad (3-{\rm II})$ العكس، و يُعطَى بالعلاقة التالية: $(3-{\rm II})$

حبث.

β: يمثل اقصى عرض عند منتصف الشدة.

. يمثل قطر الحبيبة حسب معادلة ديباي شيرر ${f L}$

λ: الطول الموجى للأشعة السينية.

θ:زاوية سقوط الأشعة السينية.

k: عامل الشكل، و يمثل مقدار ا ثابتا، يعتمد على شكل الحبيبات النانوية.

اهوجي للأشعة السينية (λ) :

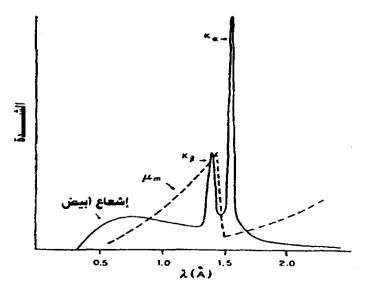
 λ هو الطول الموجي للأشعة السينية المميزة، و تأخذ عادة قيمًا محدودة و ثابتة حسب مادة صنع الهدف. يمثل الجدول (II) بعض الأطوال الموجية الأكثر استخداما في علم البلورات.

العنصر	العدد الذري Z	$\lambda(k_{\alpha 1})$ (Å)	$\lambda(k_{\alpha 2})(\mathring{A})$	$\lambda(k_{\beta})(A)$
Chrome	24	2.28891	2.28503	2.0806
Fer	26	1.93601	1.93207	1.7530
Cuivre	29	1.54123	1.53739	1.3893
Molybdène	42	0.71280	0.70783	0.6310
Argent	47	0.56267	0.55828	0.4960
Tungstène	74	0.21345	0.20862	0.1842

الجدول (II الجدول (II

الأطوال الموجية للأشعة السينية الأكثر استعمالا في علم البلورات

عند استعمال النحاس كهدف فإن الإشعاع الأكثر شدة هو الإشعاع (K_{α}) عادة نستعمل إشعاعا أحادي اللون، لكن نلاحظ وجود خطين كما في الشكل (II), هما الخط الأعظم شدة (K_{α}) ، و الخط الأقل شدة (K_{α}) . هذا الأخير خلق بلبلة في العديد من أنماط الانعراج، لذا وجب استثناؤه. يمكن القيام بذلك بكل بساطة، حيث يوضع مرشح (عادة يستعمل الزركونيوم) عند حافة الامتصاص بين الموجات (II) و (II) و (II).



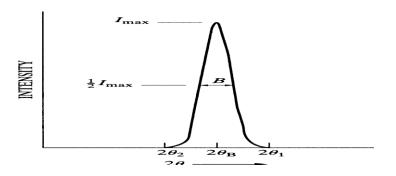
الشكل (II-3) رسم تخطيطي للطول الموجى لمعدن النحاس

2-3-II ثابت شير ر_{دان}:

يُعرَف بعامل الشكل، و يؤخذ عادة حسب شكل الخط، و يتغير مقداره ما بين 0.62 إلى 2.08 ، فهو للنظام التكعيبي 2.94 و للنظام غير التكعيبي 0.89، و غالبا ما يؤخذ بالقيمة 1[10].

3-3-II عرض خط الطيف عند نصف الارتفاع:

هو العرض الكامل عند نصف الحد الأقصى من ذروته أو ما يعرف بـ (full-width at half-maximum)و يرمز له بالرمز FWHM ، وهو الفرق $2\theta_2 - 2\theta_2 = 2\theta_2$ مي الزوايا التي تكون فيها الشدة العظمى نصف بالرمز FWHM ، وهو الفرق $2\theta_2 - 2\theta_2 = 2\theta_2$.



الشكل (II-4) يوضح العرض المشاهد لخط الانعراج

II-4مجال استخدامها:

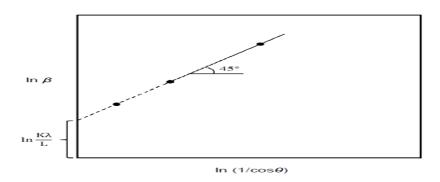
يمكن من خلال لمحات عن عرض خط الانعراج توفير عدة معلومات عن الأبعاد وشكل البلورة، في مجال من (100-5nm) أي الأبعاد النانوية البلورية، من خلال هذه الدراسة العكسية يمكن استخراج المعلومات المجهرية، و عندما تكون أبعاد البلورة في حدود 100nm عرض خط الانعراج يمكن قياسه و يكون صغيرا وفقا لعلاقة شيرر، و هذا بغض النظر عن مقدار التشوه في البلورة[11].

III_معادلة شيرر المعدلة (المصححة)[12]:

$$\ln \beta = \ln \frac{1}{\cos \theta} + \ln \frac{K\lambda}{L} \quad (4 - II)$$

من الناحية النظرية يجب أن تكون المعادلة (4-II) خطا مستقيما منحدرا بزاوية ميل °45، (الشكل $\ln \frac{k\lambda}{D}$ عندما تأخذ $\ln \frac{1}{\cos \theta}$ الصفر تكون $\ln B$ مساويةً

$$\beta = e^{\ln \frac{K\lambda}{L}} = \frac{K\lambda}{L} \tag{5-II}$$



 $\frac{1}{\cos \theta}$ الشكل ال $\ln B$ يمثل الرسم البياني يا المثل (5–II) الشكل

IV طريقة حساب متوسط اقطار بلورات الكوارتز باستخدام معادلة وليامسون هول[13] :

(Williamson – Hall) (W-H)

يتم حساب متوسط اقطار بلورات الكوارتز باستخدام معادلة وليامسون هول و الذي كان يرتكز في معادلته على العوامل المسببة في زيادة خطوط إنعراج الاشعة السينية هي[8]:

- ●تفرق او تباعد الاشعة الساقطة (divergence).
- أبعاد العينة: تؤدي الأبعاد الكبيرة للحبيبات إلى خلق مشاكل، إذ أن بعض الحبيبات فقط تساهم في زيادة خط الانعراج.
 - العرض الطبيعي للأشعة السينية نفسها: و ذلك من خلال مسار وحجم الأشعة السينية.
- اجهزت القياس لحيود الاشعة السينية: قد تسبب التجهيزات في بعض الأحيان زيادة في اتساع خط الانعراج

● العيوب التركبية [5]: ان وجود العيوب في البلورات على مستوى الذرات يمكن ان يؤدي الى عرض زائد لبعض

الانعكاسات و لقياس هذا العرض للخطوط المختلفة يمكن ان يعطينا معلومات عن نوع هذه العيوب و تعدد حدوثها. ومن المفترض ان العرض الانعكاسات الحادثة هي بالدرجة الاولى نتيجة لصغر حجم البلورات الذي يحدث للمعادن بعد تشغيلها على البارد فإن التجارب العملية تشير الى ان العرض الزائد للانعكاسات هو نتيجة لتشوهات الشبكية البلورية وهو ما يسمى بالانفعال المجهري (micro strain)، و العلاقة بين مثل هذا الانفعال وعرض الخطوط يمكن ان نحصل عليها بتفاضل قانون براغ (10-1) حيث

$$\beta = \Delta 2\theta = -2\frac{\Delta d}{d} \tan \theta$$
 نحصل على:

 $\epsilon = rac{1\Delta d}{2d}$ حيث إن الكمية $rac{\Delta}{d}$ تحتوي على كل من انفعال الشدة و انفعال الضغط فإن انفعال الشدة يكون مساويا للمقدار

$$\epsilon = \frac{\beta}{4\tan\theta}$$

● هذا و توجد عدة عوامل أخرى تساهم في عدم اليقين في القياس، بما في ذلك درجة الحرارة، تنقية إزالة المواد، تجانس الحبيبات، حركة الزوايا، و طريقة وضع العينة، ولكن رغم وضعها بشكل صحيح قد يدخل بعض الشكوك في النتائج، لذا يجب تحويل هذه النتائج المتحصل عليها في برامج قياس تعكس الأخطاء الإحصائية المقدرة[11].

ومنه معادلة وليامسون-هول هي من الشكل التالي:

$$\beta_{\text{obs}} = \beta_{\text{size}} + \beta_{\text{inst}} + \beta_{\text{strain}}$$
 (6 – II)

حيث:

ناعرض الكلي الملاحظ للخط. βobs

 $eta_{\rm size} = rac{{
m K}\,\lambda}{{
m L}\cos\theta_{
m R}}$ العرض الصافي للعينة (عرض ناتج عن حجم البلورة: $eta_{
m size}$

:βinst العرض بسبب الجهاز.

. العرض الناتج عن الانفعال المجهري . eta_{strain}

بأخذ B_{inst} الى الطرف الايسر للمعادلة (II-6) نجد

$$eta_{
m obs} - eta_{
m inst} = eta_{
m size} + eta_{
m strain} \quad \Rightarrow \quad \left(\, eta_{
m obs} - eta_{
m inst}
ight) \, = \, \frac{k\lambda}{d\cos\theta} + 4\varepsilon\tan\theta$$

$$\left(eta_{
m obs} - eta_{
m inst} \right) \cos\theta = \, \frac{k\lambda}{D} + 4\varepsilon\sin\theta \qquad (7 - {
m II})$$

y = ax + b : وهذه المعادلة الأخيرة (T-II) تمثل معادلة مستقيم من الشكل التالي

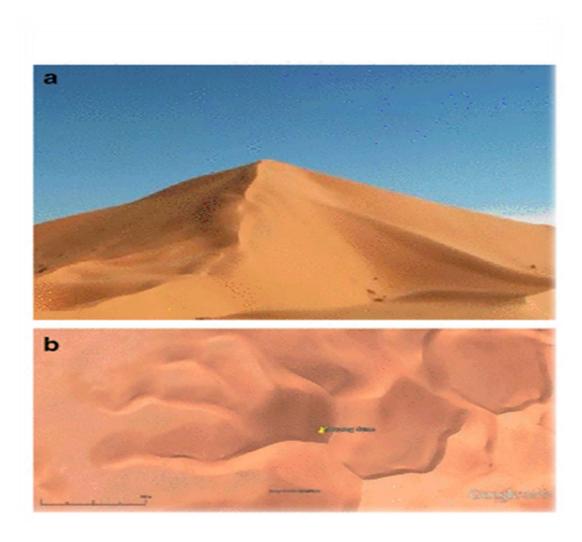
$$y = (βobs - βinst) cos θ; a = 4ε; x = sin θ; b = \frac{kλ}{D}$$
 (8-II)

برسم هذه المعادلة بالاستعانة ببرنامج اورجين (origin) نتحصل على مستقيم ميله 4ϵ [12].

رنفصل الثالث تحضير العينات

تحضير العينات:

أُخذنا ثمانين عينة من مواقع مختلفة من كثيب يُدعى توارق، الشكل(III) و هو واحد من بين آلاف كثبان العرق الشرقي الكبير. يقع في الجهة الجنوبية الغربية لمدينة ورقلة، وله الإحداثيات الجغرافية التالية: N"5°14'06 و ع"00'41°5، ثم مَزجناها للحصول على عينة واحدة متجانسة، يمكن اعتبارها ممثّلةً للكثيب كله. غَربلنا يدويا هذه العينة بغربال ذي فتحات بقطر للحصول على عينة واحدة محلية الفرز اللّوني. فرزنا العينات حسب ألوانها البارزة باستخدام عدسة مكبرةٍ و ملقط يدوي، فتحصلنا على عينات شفافة و هي: حمراء و برتقالية و صفراء.



الشكل (III-1):صورة لكثبان منطقة ورقلة

II - الجهاز المستعمل في انعراج الأشعة السينية (XRD):

جهاز انعراج من نوع (Philips X'Pert PWR) (2-III) ذي مصدر إشعاع (CuK $_{lpha I}$) له طول موجي جهاز انعراج من نوع ($0.02^{\circ} \, \mathrm{sec}^{-1}$) و سرعة دوران $0.02^{\circ} \, \mathrm{sec}^{-1}$ ، مُغذَّى بواسطة مولد مستقر، يعمل تحت توتّر مقداره $0.02^{\circ} \, \mathrm{mA}$ و بشدة تيار $0.02^{\circ} \, \mathrm{mA}$.



الشكل(2-III): جهاز انعراج الأشعة السينية

III-كيفية اعداد العينات للقياس:

يتم تحضير المسحوق بواسطة سحق يدوي لبضعة دقائق للحصول على جسيمات صغيرة، و ذلك لضمان نتائج جيدة. نقوم بوضعها على حامل العينة، ثم ضغطه يدويا بواسطة صفيحة زجاجية للحصول على سطح مستو، هذه العملية ضرورية لتسجيل RX الذي يشتغل بهندسة Bragg-Brentano إذا كان المسحوق مضغوطا جيدا فقد يؤدي إلى إحداث توجيه اختياري للحبيبات, مما يؤثر سلبا في استغلال شدات الخطوط





الشكل (3-III) : يمثل صفيحة زجاجية

رنفصل الرابع حساب اقطار بلورات الكوارتز

من اهم العناصر التي تتواجد بكثرة في حبيبات الرمل هي الكوارتز، وتتجمع هذه الاخيرة على شكل بلورات متعددة (أي مكونة من حبيبات بلورية كثيرة لها أحجام مختلفة وعشوائية التوزيع[13]) معطية شكل كروي. الطريقة التي اتبعناها لتعيين البناء البلوري لهذه الدراسة هي حيود الأشعة السينية .

هدفنا في هذا الفصل هو حساب متوسط الأقطار البلورية للكوارتز لكثبان رمال منطقة ورقلة و ذلك من خلال مخططات انعراج الأشعة السنية المتحصل عليها في الأعمال السابقة، و سنكتفي بأخذ ثلاث عينات شفافة من حبيبات الرمل، حيث صنفت هذه العينات حسب الالوان، و يتم الحساب بتطبيق علاقة شيرر و العلاقة المعدلة لشيرر و علاقة وليامسون-هول و التعرف على قيمة الانفعال المجهري إن وجد للعينات .

${f I}$ دراسة العينات (الحمراء الشفافة، البرتقالية الشفافة، الصفراء الشفافة):

- مناطق تواجد الكوارتز:

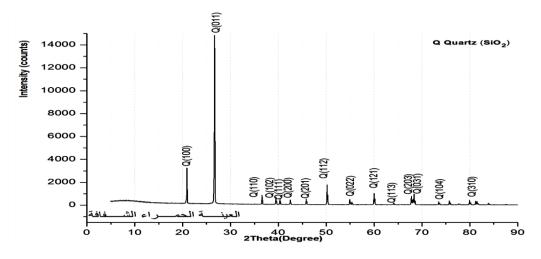
لتحديد زوايا الانعراج الأكثر انعكاسا عن ذرات الكورا تز نستعمل برنامج xpowder؛ إذْ تُدخل للبرنامج البيانات التحريبية كدالة بين زوايا الانعراج و الشدات الموافقة لها، فيقوم البرنامج برسم مخطط الإنعراج مع التوقيع على الزوايا التي ذات الشدات العليا للكوا تز، و تكون هذه الزوايا متطابقة مع قائمة (ASTM) الموافقة لكل عينة .

: الشفافة الحمراء الشفافة -2-I

يوضح الجدول و المنحني (I-IV) مخطط إنعراج الأشعة السينية، و يوضح كذلك مناطق تواجد الكوارتز في العينة الحمراء الشفافة

transparent red					
θ(°)2	spacing ,Å,	Phase	indices (hkl)	FWHM (°)	I [%]
20.9139	4.2442	Quartz	100	0.0504	29.71
26.7374	3315،3	Quartz	0 1 1	0.1008	100.00
36.6174	2.4521	Quartz	110	0.0336	8.44
39.5490	2.2768	Quartz	102	0.0756	36.6
40.3574	2.2331	Quartz	111	0.0588	5.89
42.5028	2.1252	Quartz	200	0.0588	4.12
45.8705	1.9767	Quartz	2 0 1	0.0840	5.53
50.2251	1.8150	Quartz	112	0.0672	18.94
54.9730	1.6690	Quartz	022	0.0756	4.47
55.4019	1.6571	Quartz	0 1 3	0.0672	2.59
60.0293	1.5399	Quartz	1 2 1	0.0840	11.01
64.1033	1.4515	Quartz	1 1 3	0.0840	1.62
67.8307	1.3805	Quartz	1 2 2	0.0756	8.22
2257,68	1.3735	Quartz	203	0.0840	4.93
68.3984	1.3705	Quartz	0 3 1	0.0672	8.13

الجدول (I-IV): مخطط إنعراج المتحصل عليه من جهاز انعراج الأشعة السينية للعينة الحمراء الشفافة



الشكل(I-IV) يمثل مخطط إنعراج الأشعة السينية للعينة الحمراء الشفافة

-3-1حساب متوسط الأقطار بلورات الكوارتز للعينة الحمراء الشفافة :

المعطيات:

. اخذنا الطول الموجى $\lambda=0.154nm$ لمعدن النحاس \star

الخذنا قيمة الثابة k=0.89 لان النظام الكوارتز ليس تكعبيا.

✓ يمكننا حساب عرض البلورة عند منتصف ارتفاع الذروة لزواية الأكبر إنعكاس للكوا تز في مخططات الإنعراج لأشعة السينية، باللجوء الى برنامج xpowder . (نفس المعطيات إستخدمناها في كافة الحسابات)

4-1حساب متوسط اقطار بلورات الكوارتز للعينة الحمراء الشفافة بتطبيق معادلة شيرر:

لحساب نتائج معادلة شيرر (II-3) للقطر المتوسط لبلورات الكوراتز. نقوم بتطبيقها في الجدول (IV) التالي :

2θ (°)	d spacing (A ⁰)	FWHM (deg)	I [%]	أقطار بلورات الكوارتز L (nm)
20.9139	4.2442	0.0504	29.71	158.584
26.7374	3.3315	0.1008	100.00	81.0463
50.2251	1.8150	0.0672	18.94	130.612
60.0293	1.5399	84010.0	11.01	109.26

الجدول (2-IV) يوضح نتائج حساب معادلة شيرر للعينة الحمراء الشفافة

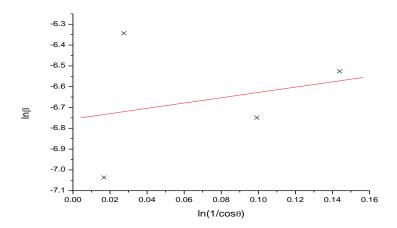
تمثل المعادلة (1 - IV) القيمة المتوسطة لنتائج حساب أقطار بلورات الكوارتز للعينة الحمراء الشفافة :

$$\langle L \rangle = \sum \frac{L_i}{4} = \frac{158.584 + 81.0463 + 130.612 + 109.26}{4} \quad (1-\text{IV})$$

 $\langle L \rangle = 119.875 \text{ nm}$

المعدلة : عادلة شيرر المعدلة : 5-I

بتطبيق المعادلة (2-IV) وبرسم الدالة $\ln B = f \left(\ln \frac{1}{\cos \theta} \right)$ التالي:



$$ln {1\over \cos heta}$$
 بدلالة الشكل الش

$$y = ax + b$$
 : $b = -6.75502$, $a = 1.27352$

بمطابقة معادلة المستقيم مع المعادلة المعدلة (II-4) نجد ان :

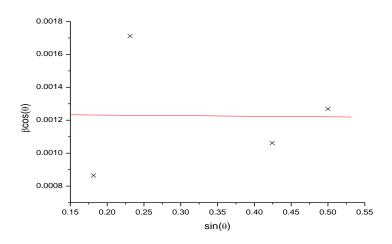
$$ln\frac{k\lambda}{L} = -6.75502$$
; $\frac{k\lambda}{L} = e^{-6.75502} \Rightarrow L = \frac{k\lambda}{e^{-6.75502}}$
L = 117.64 nm

6-Iحساب متوسط اقطار بلورات الكوارتز للعينة الحمراء بتطبيق معادلة وليامسون – هول:

قد تم اهمال تعريض الجهاز في تجربتنا. لتصبح المعادلة (7-II) بالشكل الأتي :

$$(\beta_{obs})\cos\theta = \frac{k\lambda}{D} + 4\epsilon\sin\theta \qquad (1 - IV)$$

بتطبیق المعادلة (1-IV) ، ورسم الدالة eta_{obs} . $\cos heta=f(\sin heta)$ ، ورسم الدالة (1-IV) بتطبیق المعادلة (1-IV)



 $\sin heta$ بدلالة $eta_{
m obs}$. $\cos heta$ بطبيق المعادلة (3–IV) بتطبيق المعادلة (8–II) بخد

$$y=ax+b$$
; $a=-3.4927E-5$; $b=0.00124$
$$\frac{k\lambda}{L}=0.00124 \ ; 4\epsilon=-3.4927. \ 10^{-5}$$
 : حيث

إذن

L=110.5nm بلورات الكوارتز ho

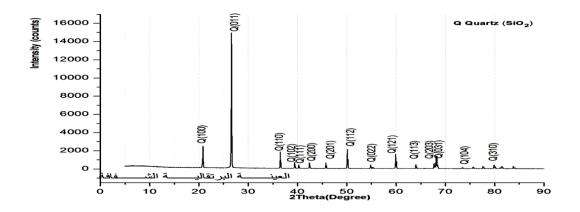
 $arepsilon = 8,73175.\,10^{-6}$ مقدار الانفعال المجهري يساوي

II-العينة البرتقالية الشفافة:

هذا الجدول(IV-4)، و المنحنى (IV-4)، يمثل مخطط الانعراج المتحصل عليه من جهاز انعراج الأشعة السينية، للعينة البرتقالية الشفافة

transparent orange					
θ(°)2	spacing A,	Phase	indices (hkl)	FWHM (°)	I [%]
20.8451	4.2580	Quartz	100	0.0672	13.36
26.6399	3.3435	Quartz	0 1 1	0.0672	100.00
36.5325	2.4576	Quartz	110	0.0672	11.62
39,4745	2.2810	Quartz	102	0.0840	3.66
40,2949	2.2364	Quartz	111	0.0588	2.48
42,4504	2.1277	Quartz	200	0.0588	3.79
45,7880	1.9801	Quartz	201	0.0588	3.97
50,1433	1.8178	Quartz	1 1 2	0.0756	13.02
54,8724	1.6718	Quartz	0 2 2	0.0420	2.71
55,2994	1.6599	Quartz	013	0.0504	0.97
59,9461	1.5419	Quartz	1 2 1	0.0756	10.55
64,0311	1.4530	Quartz	113	0.0588	3.05
67,7530	1.3819	Quartz	1 2 2	0.1092	3.49
68,1353	1.3751	Quartz	203	0.0672	9.30
68,3160	1.3719	Quartz	0 3 1	0.0588	5.06

الجدول (IV): مخطط إنعراج المتحصل عليه من جهاز انعراج الأشعة السينية للعينة البرتقالية الشفافة

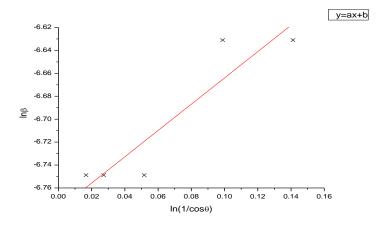


الشكل(IV-4) يمثل مخطط إنعراج الأشعة السينية للعينة البرتقالية الشفاف

1-II تطبيق المعادلات الثلاثة (معادلة شيرر، معادلة المعدلة لشيرر، معادلة وليامسون – هول -

المعدلة: عادم متوسط أقطار بلورات الكوارتز للعينة البرتقالية الشفافة بتطبيق معادلة شيرر المعدلة: 2-II

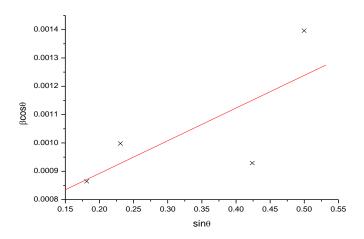
بتطبيق المعادلة (4-II) وبرسم الدالة $\ln B = f\left(\ln\frac{1}{\cos\theta}\right)$ التالي بتطبيق المعادلة (4-II) وبرسم الدالة



 $ln\frac{1}{\cos\theta}$ الشكل (5-IV) يمثل معادلة المستقيم

II-3-ساب متوسط اقطار بلورات الكوارتز للعينة الحمراء بتطبيق معادلة وليامسون- هول:

:(6-IV) بتطبیق المعادلة (1-IV) ، ورسم الدالة (1-iv) بتطبیق المعادلة (1-IV) ، ورسم الدالة (1-id)



 $\sin heta$ بدلالة $eta_{
m obs}$. $\cos heta$ بدلالة $heta_{
m obs}$

الجدول (4-IV)، يمثل نتائج حساب العلاقات الثلاثة (شيرر، شيرر المعدلة، وليامسون-هول)، المتحصل عليها بإتباع نفس الخطوات السابقة:

قيمة الإنفعال المجهري (ع) %	وليامسون –هول (nm)	شيرر المعدلة (nm)	شیرر (nm)	العادقة
$625.10^{-5}1$,	121.292	120.458	120.968	البرتقالية الشفافة

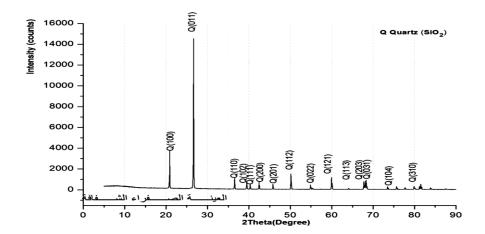
الجدول (4-IV) يوضح نتائج الحساب للعينة البرتقالية الشفافة

III-العينة الصفراء الشفافة:

هذا الجدول(IV-5)، و المنحنى (IV-7)، يمثل مخطط الانعراج المتحصل عليه من جهاز انعراج الأشعة السينية، للعينة البرتقالية الشفافة

transparent orange					
θ(°)2	d spacing (Å)	phase	indices (hkl)	FWHM (°)	I [%]
20.9044	4.2461	Quartz	100	0.0504	26.27
26.6873	3.3377	Quartz	011	0.0588	100.00
36.5930	2.4537	Quartz	110	0.0504	7.39
39.5142	2.2788	Quartz	102	0.0672	5.02
40.3390	2.2341	Quartz	111	0.0672	3.27
42.4827	2.1262	Quartz	200	0.0588	5.88
45.8352	1.9781	Quartz	201	0.0840	3.77
50.1752	1.8167	Quartz	112	0.0588	12.47
54.8978	1.6711	Quartz	0 2 2	0.0588	3.89
55.3484	1.6585	Quartz	013	0.0840	0.97
59.9917	1.5408	Quartz	1 2 1	0.0924	9.45
64.0799	1.4520	Quartz	113	0.0672	1.06
67.7580	1.3819	Quartz	1 2 2	0.0588	6.30
68.1740	1.3744	Quartz	203	0.0840	6.34
68.3659	1.3710	Quartz	031	0.0420	3.92

الجدول (J-IV): مخطط إنعراج المتحصل عليه من جهاز انعراج الأشعة السينية للعينة الصفراء الشفافة

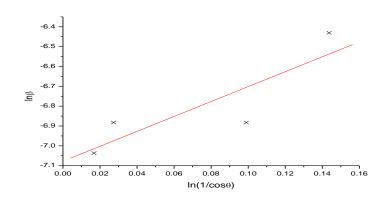


الشكل(7-IV) يمثل مخطط انعراج الأشعة السينية للعينة الصفراء الشفاف

النائة (معادلة شيرر، معادلة المعدلة لشيرر، معادلة وليامسون – هول -1

2-III حساب متوسط أقطار بلورات الكوارتز للعينة الصفراء الشفافة بتطبيق معادلة شيرر المعدلة :

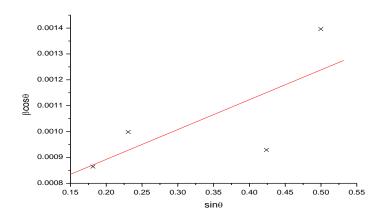
(8–IV) بتطبیق المعادلة
$$lnB=f\left(ln\frac{1}{\cos\theta}\right)$$
 بتطبیق المعادلة (4–II) بتطبیق المعادلة برسم الدالة برسم الدالة برسم الدالة و برسم الدالة بر



 $ln\frac{1}{\cos\theta}$ بدلالة المستقيم الشكل (8-IV) الشكل

III-3-ساب متوسط اقطار بلورات الكوارتز للعينة الصفراء بتطبيق معادلة وليامسون- هول:

بتطبیق المعادلة (1-IV) ، ورسم الدالة eta_{obs} . $\cos heta = f(\sin heta)$ ، ورسم الدالة (1-IV) بتطبیق المعادلة (1-IV)



 $\sin \theta$ بدلالة β_{obs} . $\cos \theta$ بدلالة β_{obs} بدلالة β_{obs} بدلالة β_{obs} بدلالة β_{obs} بدلالة الشكل المحمل عليها بإتباع نفس الخلوات السابقة:

قيمة الإنفعال المجهري (ع) %	وليامسون –هول (nm)	شيرر المعدلة (nm)	شيرر (nm)	العلاقة
6189.10-4,6	119.182	162.36	136.959	الصفراء الشفافة

الجدول (6-IV) يوضح نتائج الحساب للعينة الصفراء الشفافة

الجدول (7-IV)، يمثل ملخص نتائج حساب متوسط اقطار بلورات الكوارتز في العينات الثلاثة المتحصلة عليه من تطبيق العلاقات الثلاثة (شيرر، شيرر المعدلة، وليامسون-هول):

الجدول (7-IV) ملخص نتائج حساب متوسط أقطار بلورات الكوارتز في العينات الثلاثة

قيمة الإنفعال المجهري (٤) %	وليامسون –هول (nm)	شيرر المعدلة (nm)	(11111) شیرر	العادقة
8 ,73175.10 ⁻⁶	110.5	117.64	119.875	الحمراء الشفافة
1,625.10 ⁻⁵	121.292	120.458	120.968	البرتقالية الشفافة
6,6189.10 ⁻⁴	119.182	162.36	136.959	الصفراء الشفافة

من خلال الحسابات التي قمنا بها للعينات الثلاث نجد:

- ✓ ان متوسط الأقطار البلورية للكوارتز في حدود nm 100 وهي في حدود الأبعاد النانوية .
- ✔ كل الطرق الحسابية التي استخدمنها في الحساب مكنتنا من معرفة الأقطار المتوسطة لبليرات الكوارتز .
 - ✔ عامل التشوه موجب في كل عينة اي ان البلورة حدث لها تضخم اي زيادة في الحجمها المتوسط.

مخلاصة العامم

الخلاصة العامة

في هذا العمل تمت الدراسة على عينات من كثبان الرمل لمنطقة ورقلة انطلاقا من مجموعة من الدراسات و التجارب. وذلك من خلال حساب الأقطار المتوسط لبليرات الكوا تز التي تتميز بها هذه المنطقة، فأخذنا ثلاثة عينات شفافة تم فرزها حسب اللون (العينة الحمراء الشفافة، العينة البرتقالية الشفافة، العينة الصفراء الشفافة).

و ذلك من خلال مخططات إنعراج الأشعة السنية لهذه العينات تمت دراستنا على حساب الاقطار المتوسطة لبليرات الكوارتز باستخدام ثلاث طرق(معادلة شيرر، المعادلة المعدلة لشيرر، معادلة وليامسون-هول) فكانت النتائج ما يلي:

- ◄ الاقطار المتوسطة لبليرات الكوارتز للعينة الحمراء الشفافة باستخدام معادلة شيرر فكانت 119.875nmو معادلة المعدلة للعيرر 117.64nm لشيرر 117.64nmون هول 110.5nmو مقدار الانفعال المجهري له هو 4-8,73175.10
- ◄ الاقطار المتوسطة لبليرات الكوارتز للعينة البرتقالية الشفافة باستخدام معادلة شيرر فكانت 120.986nm ومعادلة المعدلة المعدلة المعدلة وليامسون-هول 1,625.10 و مقدار الانفعال المجهري له هو 5- 1,625.10 لشيرر 1,625.10 و معادلة وليامسون-هول 1,625.10 و مقدار الانفعال المجهري له هو 5- 1,625.10 للمدير المعدلة وليامسون-هول 1,625.10 و مقدار الانفعال المجهري له هو 5- 1,625.10 للمدير المعدلة المعد
- ◄ الاقطار المتوسطة لبليرات الكوارتز للعينة الصفراء الشفافة باستخدام معادلة شيرر فكانت 136.959nm المعدلة المعدلة المعدلة المعدلة وليامسون هول 119.82nm و معادلة وليامسون هول 119.82nm و معادلة وليامسون هول 119.82nm

و يمكن ان نستفيد من هذه الدراسة من خلال دراسات اخر كحساب، التركيز البلوري لحبيبات الكوارتز أو معرفة خصائص حبيبات الرمل .

في ائمة المراجع

- [1] http://www.geologyofmesopotamia.com (version 21 mars 2012)
- [2] Youcef Touil, Samir Taha, Rachid Issaadi, Abdelatif Amrane; 'Pilot plant for wastewater treatment involving septic pit and biological filtration on sand of dunes of the Algerian Sahara'; Desalination and Water Treatment, 10, pp 148-152(2009)
- فيزياء الجوامد .د/سعد بن حميد اللحياني
- الاشعة السينية وبعض تطبيقتها تأليف. أ.د نصر الدين محمود الهيئة العربية للطاقة الذرية تونس 2008
- علم البلورات الاشعة السينية -دار الفكر العربي-94شارع عبد العقاد- مدينة النصر-القاهرة
- [6] Scherrer, Paul Hermann." Complete Dictionary of Scientific Biography. 2008. *Encyclopedia.com*. 24 Dec. 2015 http://www.encyclopedia.com>
- المواد البلورية خواص ومفاهيم -ما تكني 2011/1432
- [8] M.E. Fitzpatrick, A.T. Fry, P. Holdway, F.A. Kandil2, J. Shackleton and L. Suominen, (2005), Determination of Residual Stresses by X-ray Diffraction Issue 2, Queen's Scotland p14-48
- [9] Scherrer: Bestimmung der Größe und der inneren Struktur von Kolloidteilchen mittels Röntgenstrahlen. Göttinger Nachrichten, 1918, Vol. 2, S. 98.
- [10] Leroy Alexander and Harold p.klug,(1949), Determination of Crystallite Size with the X-Ray Spectrometer, Department of Research in Chemical Physics, Mellon Institute, Pittsburgh, Pennsylvania.
- [11] V. drits.J.Srodon and D.D.Eberl,(1997),xrd measurement of mean crystallite thickness of illite and illite/smectite:reappraiaisal of the kubler index and the scherrer equation, Vol.45.No 3.461-475
- [12] B.Weiner,(1992), in Particle Size Analysis, Royal Society of Chemistry, Cambridge, Stanley.
- [13] Ahmad Monshi, Mohammad Reza Foroughi, Mohammad Reza Monshi, (2012), Modified Scherrer Equation to Estimate More Accurately Nano- Crystallite Size Using XRD, Department of Materials Engineering, Najafabad branch, Islamic Azad University, Isfahan, Iran.

المختصر

تمت الدراسة في هذه المذكرة على عينات من كثبان الرمل في منطقة ورقلة، انطلاقا من مجموعة من الدراسات و التحارب تم تجسيد بعض خصائص الرمل وذلك من خلال حساب الأقطار المتوسطة لبلورات الكوراتز التي تتميز بها هذه المنطقة، أخذنا ثلاثة عينات شفافة تم فرزها حسب اللون (العينة الحمراء الشفافة، العينة البرتقالية الشفافة، العينة الصفراء الشفافة).

و أستخدمنا ثلاثة طرق للحساب، وهي: (معادلة شيرر، المعادلة المعدلة لشيرر، معادلة وليامسون-هول)، والقيمة المتوسطة للأقطار المتوسطة لبلورات الكوارتز هي:

- العينة الحمراء الشفافة: يقدر قطر المتوسط لبلورة الكوا تز فيها 116,005 nm
 - العينة البرتقالية الشفافة: يقدر قطر المتوسط لبلورة الكوا تز فيها 120,912nm.
 - العينة الصفراء الشفافة: يقدر قطر المتوسط لبلورة الكوا تز فيها 139,713nm.

الكلمات المفتاحية: رمل ، كوارة ، XRD، القطر البلوري.

Abstract:

The study was conducted on samples of d une sand of Ouargla.

from a range of studies and tests effect ,we have caracteresed son properties of due sand through mesurement of intermediate diamediater of crestals of quartz, that characterize this region , we took three transparent samples sorted by color (sample transparent red , transparent orange sample , the sample yellow transparent) .

we were used three ways to account, namely: (equation Shearer , the modified equation for Shearer , Williamson - Hall) , medium to intermideate diameters and value of the quartz crystals are equivalent :

- red transparent sample : Estimated average diameter of cerestal quartz is 116.005 nm.
- Orange transparent sample: Estimated average diameter of cerestal quartz is 120.912nm.
- yellow transparent sample : Estimated average diameter of cerestal quartz is 139.713nm.

Key words: sand, quartz, XRD, Diameter crystalline.