جامع قاصدي مرباح ورقلة كلية الرياضيات و علوم المادة قسم الفيزياء



رقم الترتيب:

الرقم التسلسلى:



من إعداد الطالبة: بن يحكم أمال

الموضوع

دراسة الخصائص البنيوية و المرونية لأكسيد  $SiO_2$  تحت الضغوط العالية من 0 إلى  $140~{
m GPa}$  بواسطة الحساب و تطبيقها في علم الزلازل

يوم المناقشة: لجنة المناقشة:

رئيسا	أستاذ تعليم عالي	جامعة قاصدي مرباح- ورقلة	بوكراع عمــــر
مناقثيا	أستاذ مساعد _ أ_	جامعة قاصدي مرباح- ورقلة	بن بلقاسم خلف الله
مساعدا	أستاذ محاضر _ أ_	جامعة قاصدي مرباح- ورقلة	محسن حسيــــن
مقررا	أستاذ مساعد _ أ_	جامعة قاصدي مرباح- ورقلة	تليلي صالـــــح

الموسم الجامعي: 2018/2017

# تشكرات

لابد لنا ونحن نخطو خطواتنا الأخيرة في الحياة الجامعية من وقفة نعود الى أعوام قضيناهافي رحاب الجامعة مع أساتذتنا الكرام الذين قدموا لنا الكثير. وقبل أن أمضي أقدم أسمى آيات الشكر و الامتنان الى الذين حملوا أقدس رسالة أساتذتنا

الأفاضل.

"كن عالما..فان لم تستطع فكن متعلما, فان لم تستطع فأحب العلماء, فان لم تستطع فلا تبغضهم" و أخص بالتقدير و الشكر: الأستاذ: **''ثليلي صالح''** 

الذي مد لي يد العون وذلل لي الصعاب بملاحظاته و توجيهاته و كان لي مرشدا طوال مشوار هذا العمل.

كما أشكر الأستاذ" بوكراع عمر"على قبوله ترؤس لجنةالمناقشة. و الأستاذ " خلف الله بالقاسم " على قبوله مناقشة وتقييم عملي هذا. كما لا يفوتنا أيضا أن نتقدم بالشكر للأستاذ المساعد " محسن حسين" على مجهوداته معنا.

و كذلك أشكر كل من قدم لنا العون و مد لنا يد المساعدة لإتمام هذا العمل.





الاهداء

الى من جرع الكأس فارغا ليسقيني قطرة حب..التي كلت أنامله ليقدم لي لحظة سعادة ..الى من حصد الأشواك عن دربي ليمهد لي طريق العلم الى القلب الكبير (والدي العزيز)

الى حكمتي..وعلمي..الى أدبي و حلمي.. الى طريقي..المستقيم ..الى طريق الهداية..الى ينبوع الصبر و التفاؤل و الأمل..الى كل من في الوجود بعد الله و رسوله (أمي الغالية)

الى سندي وقوتي وملاذي بعد الله..الى من آثروني على نفسهم..الى من علموني علم الحياة..

الى من أضهروا لي ما هو أجمل من الحياة (إخوتي)

الى من تذوقت معهم أجمل اللحظات..الى من سأفتقدهم وأتمنى أن يفتقدوني..الى من جعلهم الله إخوتي بالله (طلاب قسم المواد)

الآن تفتح الأشرعة وترفع المرساة لتنطلق السفينة في عرض البحر واسع مظلم..بحر الحياة وفي هذه الظلمة لا يضيئ إلا قنديل الذكريات..ذكريات الأخوة البعيدة..الى الذين أحببتهم وأحبوني (أصدقائي)



I





	فهــــرس الأشكــــال
6	ا <b>لشكل (I-I)</b> : يمثل أشكال الأمواج الزلزالية
9	ا <b>لشكل(I-I)</b> : نموذجPREMوفقاللعمقوطبقاتالأرضالمقابلة
9	الشكل (I–3): بنية وتكوين داخلي للأرض المقابلة مع نموذج PREM
	الشكل (I-III): تفسير البني البلورية لأكسيد SiO <sub>2</sub> ؛
	-بنيـة B Stishovite-بنـيـة Colombite-بنـيـة C CaCl <sub>2</sub> -بنـيـة A
26	الشكل (2-III) تغير الفرق في أنتالبي التشكيل للبني البلورية لـSiO <sub>2</sub> بتغير الضغط
28	الشكل(III-3): تغير النسبة الحجمية لأكسيد SiO <sub>2</sub> بتغير الضغط، حيث؛
	A-الناتج من حساباتنا.B-الناتج من حساباتنا(a)، الناتج من عمل T.Yagiو رفاقه 2013
28	الشكل (III): تغير كثافة كل من SiO2 و المادة الأرضية الممثلة في النموذجPREM يتغير الضغط
30	الشكل (III-5): تغير ثوابت المرونة لأكسيد SiO2 يتغير الضغط، حيث؛
	A- خاص بالثوابت؛ c <sub>11</sub> ، c <sub>22</sub> و B <sub>,</sub> c <sub>33</sub> - خاص بالثوابت؛ c <sub>1</sub> 2، c <sub>1</sub> 3و C <sub>23,</sub> C-خاص بالثوابت؛ c <sub>4</sub> 4، c <sub>55</sub> c <sub>66</sub> C
32	الشكل (III-6): تغير ثوابت  المرونة لأكسيد SiO₂ بتغير الضغط، حيث؛
	A، C و E –تمثل مقارنة بين حسابتنا (a) و أعمال Tayeb Chihi و رفاقه 2013(b)
	B، D و F – تمثل مقارنة بين حسابتنا (a) و أعمال Karkiو رفاقه1997 (b)
33	الشكل (T-III): تغير معامل الانضغاط الحجمي لأكسيد SiO₂ بتغير الضغط، حيث؛
	2012 iii Touch Chibi les $1/(1/2)$ $1/(1/2)$ $1/(1/2)$
24	A-النائج من حساباننا.D-النائج من حساباننا(a)، النائج من عمل Tayeo Ciinii و رقافه2015
34	الشكل (III-8): تغير معامل القص لأكسيد SiO <sub>2</sub> بتغير الضغط، حيث؛
	A-الناتج من حساباتنا.B-الناتج من حساباتنا(a)، الناتج من عمل Tayeb Chihiو رفاقه2013
38	الذكار (1-IV) عذار تغيير عادت البلية القالة الفضاركان من قد الندية (1-IV) من المنابعة (1-IV) الذكار
	السلال ( 1 ° 1 ). يعنل تغير شرحات الموجنات الريزانية بنادية الصغطائي من قيم الشمورج  (U)1 KENVI (U) وتناجعت (a)
	${f V_f}$ حيث:A– مقارنة السرعة – $B.V_p$ مقارنة السرعة – $C$ . $V_s$ مقارنة السرعة – $A$
39	الشكل ( <b>IV</b> ): يمثل تغير سرعتي الموجتين الطولية و العرضية بتغير الضغط حيث:
	A –مقارنة سرعة الموجةvpالناتجة عن عمل b)TayebChihi) و الناتجة عن دراستنا(a).
	(a) مقابنة معقال (b) Tayeb Chihi مالناتجة عن دراستنا V مقابنة مع مقابنة مع معال مع الناتجة عن المالي الم
40	لا = معارك مدرعة الموجلة v الناجة عن عص المال المار عن (v) المراجلة عن دراستاري). الشكار (TT 2)، مدارت: مدر قران المشار المار مار 300 (v) المكر SiO المكر المكر الم
	الشكل (17-3). يمتل تغير عدم بحانس الوشاح السفلي ٧٧ و ٧٧ لا تسيد 1⁄2 بنغير الصغط

- IV -

As1- B وAs2 الخاصة بدراسة Karki و رفاقه (a) الخاصة بدراستنا(b).

	فهــــرس الجـــداول
16	<b>الجدول(I-I):</b> يوضح سرعات الاتجاهات البلورية للتناظرية الرباعية (شبكة الرباعية)
17	الحدول(2-D): يوضح سيعات الاتجاهات البلورية للتناظرية المستطيلة (شبكة المستطيلة)
19	الحابة (1-11)، عنا روم محتلة بالأشكال المعاقية (1-11 محتلية (1-11 محتلية)). الحابة (1-11)، عنا روم محتلة بالأشكال المعاقية (1-11 محتلية)
24	
2 .	الجنون(١-١١١): حاص باهم الحصائص البنيوية لتنائي أكسيد السليكون للبني البلورية المستفرة في السروط التيزموديناميكية
	للطبقات الأرضية

35	<b>الجدول(III-2): ق</b> يم الميول الخاصة بالخصائص البنيوية و المرونية
44	<b>الجدول(I-IV):</b> قيم الميول الخاصة بالسرعات الموجية و معاملاتما

مقدمة عام\_\_\_ة:

تتأثر المادة بالشروط التيرموديناميكية المعرضة لها خاصة الضغط بشكل من الأشكال، فقد تغير بنيتها البلورية مثلا. لهذا الأثر الفيزيائي تطبيقات متعددة من أهمها علم الزلازل، الذي يدرس انتشار الأمواج في الصخور بشكل عام. فالصخور تتعرض لضغوط عالية في الطبقات الداخلية للكواكب مما يغير انتشارية الأمواج فيها، و لهذا يهتم علم الزلازل بتكوين الطبقات الداخلية مستعملا في إحدى طرقه ما يمكن القول عليه فيزياء الضغوط العالية.

من خلال نتائج علم الزلازل، الذي يعتمد على العديد من النماذج الزلزالية من أهمها النم وذج PREM من خلال نتائج علم الزلازل، الذي يعتمد على العديد من النماذج الزلزالية من أهمها النموسية بالأخص مكوناتها (Preliminary Reference Earth Model)، حددت الكثير من خصائص الطبقات الداخلية الأرضية بالأخص مكوناتها المادية. من بينها نجد السليكون الذي يعتبر عنصر ثامن في الكون حسب الوفرة ولكن من النادر وجوده نقيًا في الطبيعة، فكثيرًا ما يكون محتلطًا بالغبار والرمال في الكويكبات و الكواكب بعدة صور من ثاني أكسيد السيلكون و السيليكات أو منيرالات مشكلة من يكون محتلطًا بالغبار والرمال في الكويكبات و الكواكب بعدة صور من ثاني أكسيد السيلكون و السيليكات أو منيرالات مشكلة من السليكات، كما تبين أن حوالي 90% من القشرة الأرضية تتألف من معادن السيليكات، مما يجعل السليكون ثاني أكثر عنصر متوفر في القشرة الأرضية (حوالي 28% حسب الوفرة) بعد الأكسجين.

في هذه الدراسة سوف نحتم بثاني أكسيد السيليكون، الذي يعتبر من المكونات الأساسية للطبقات الأرضية.ذلك عن طريق الحساب من اجل تحديد تحولاته الطورية؛ الخصائص البنيوية و المرونية، التي تطبق نتائحها في دراسة السرعات الموجية و المقارنة بالملاحظات الزلزالية.

لذلك رأينا من المناسب تجزئة هذا العمل إلى أربعة فصول، يتناول كل منها موضوع محدد و هي:

الفصل الأول و الذي من خلاله يقدم عموميات حول فيزياء الضغوط العالية، ماهيتها، أهميتها و أهم تطبيقاتما و طرق دراستها، كما تم التطرق لعلم الزلازل الكوني كتطبيق مباشر لفيزياء الضغوط العالية، مع أهم العلاقات الخاصة بالحساب، بالأخص المكمل.

يتناول الفصل الثاني أهم الدراسات السابقة الخاصة بثنائي أكسيد السليكون SiO<sub>2</sub>، حيث نتعرف على طرق الدراسة و أهم الخصائص المدروسة. في الفصل الثالث نقدم دراستنا للتحول الطوري، الخصائص البنيوية و المرونية لهذا الأكسيد.

كما نعرض في الفصل الرابع تطبيق نتائج الفصل السابق في علم الزلازل، أين نجد دراسة تغيرات السرعات الموجات الزلزالية،

عدم تجانس الوشاح و أخير عدم التماثل الزلزالي.

في الأخير نحاول وضع خلاصة لنتائج دراستنا، نتطرق لنقاط القوة و الضعف فيها، نقدم في الأخير مجموعة من المقترحات و أفاق البحث المستقبلية.

# الفصل الأول:

# عموميات حول فيزياء الضغوط العالية و تطبيقها في علم الزلازل

# I-I المقدم\_\_\_\_ة:

في هذا الفصل، نحتم بمختلف النظريات الضرورية المرتبطة بفيزياء الضغوط العالية؛ انطلاقا من ماهيتها، أهميتها و أهم تطبيقاتها، بالإضافة إلى مختلف الطرق المستخدمة في الدراسة فيها، كما نقدم أهم تطبيق و هو علم الزلازل حيث؛ نعرض أهم الموجات الزلزالية و نماذج البنية المقترحة عن طريق تحليل هذه الموجات عموما و نموذج PREM خصوصا. تقدم هنا كذلك، مختلف تعريفات و العلاقات الضرورية لتحديد مختلف المعاملات المستعملة في هذه الدراسة.

### 2-I فيزياء الضغوط العالية:

#### I-2-Iماهية فيزياء الضغوط العالية:

عند تعرض المادة للتغير في الخصائص التيرمودينامكية للوسط المتواجدة به فان خصائصها غالبا ما تتأثر بمذا التغير، و الخصائص التيرموديناميكية المقصودة هنا تتمثل عموما في درجة الحرارة و الضغط. فعند الزيادة في الضغط تتأثر بنية المادة، فان كانت صلبة و بلورية فقد تتغير بنيتها من طور إلى أخر و بالتالي تتغير كل الخصائص المتعلقة بالبنية كالخصائص المرونية و ما يترتب عنها كالسرعات الموجية مثلا. هذا القسم من الفيزياء و الذي يمكن دعوته ب " فيزياء الضغوط العالية "، لم نجد في أي مرجع انه جزء مستقل عن الفيزياء.

### I=2-1 أهمية فيزياء الضغوط العالية وأهم تطبيقاتها:

تكمن أهمية فيزياء الضغوط العالية في القدرة على تطويع و التحكم في المادة، بالأخص التي لا تعود لبنيتها الأولى بعد رفع الحمل عنها. بمذا يمكن تطويع أي مادة تملك هذه الخاصية حتى يستفاد من الخصائص الجديدة لها.

بسبب هذه الأهمية لا يمكن حصر تطبيقات فيزياء الضغوط العالية، فمجال هذا التطبيق يكون حسب الاستفادة من الخصائص المرجوة بعد تأثير الضغط. لذلك فتطبيقاتها كثيرة و متنوعة، نرى أن من أهمها الدراسات المتعلقة بتكوين الطبقات الأرضية أي تتعرض المادة إلى ضغوط عالية من وحدات GPa، هذه الدراسات تدخل في علم الزلازل.

#### I-3 طرق الدراسة في فيزياء الضغوط العالية:

#### I-3-I الطرق التجريبية:

نحن هنا لسنا في صدد التطرق لهذه الطرق، لذلك نختصر الحديث عنها. و هي غالبا تستعمل خلايا الألماس كأداة لإنتاج الضغط العالي [02،01]، و للتأثير على درجة الحرارة يستخدم الليزر كأداة للتسخين.

#### I-3-I الطرق الحسابية:

طرق نظرية أو محاكاة حسابية؛ تستعمل جهاز الحاسوب، فهناك العديد من البرامج كمخابر افتراضية تقدم لها معلومات خاصة بالمواد كمدخلات من أجل القيام بعمليات حسابية مختلفة حسب الطرق المتوفرة عليها البرامج. و من أهم هذه الطرق نجد [04،03]؛

#### DFT طريقة DFT

نظرية الدالة التابعية للكثافة (DFT) هي أحد أهم الطرق المستعملة في الفيزياء و الكيمياء النظرية و بواسطتهما نستطيع أن نحدد خصائص نظام متعدد الجسيمات، الطاقة الكلية للنظام، الكثافة الالكترونية للمدارات، المعاملات الفزيائية و الضوئية للمادة.....الخ)، و هي واحدة من أكثر الطرق استخداما في العمليات الحسابية الكمومية لحل معادلة شرودنقر بسبب إمكانية تطبيقها على أنظمة متنوعة (متعددة المتغيرات). البرنامج CASTEP يعتمد على هذه النظرية، تستعمل العديد من التقريبات من بينها [05]؛

Local Densité Approximation) LDA تقريب الكثافة المحلية 2-2-3-1

تقريب الكثافة المحلي هو تقريب موضعي لنظام الالكترونات اللامتجانس باعتباره موضعا متجانسا، [6] يعتمد على تقسيم الحجم الكلي على الحجم الأصغري المعطى في غاز متجانس الكترونيا، [7] المتشكل في حالة التفاعل، و يكون دقيقا في حالة خاصة عندما الالكترونات توجد في منطقة من الفضاء بكمون خارجي منتظم، ليحافظ على استقرار النظام يعني يكون مرتبط بغاز منتظم الكترونيا.

في هذه الحالة دالة الكثافة متعلقة بطاقة التبادل و الارتباط لجسيمة غاز منتظم الكثافة الالكترونية، حيث تعطى طاقة تبادل الارتباط بالمعادلة التالية:

 $(
ho) = \int 
ho(r) \; \mathcal{E}_{XC} \; (
ho(r)) dr E_{XC}^{LDA}$ الطاقة الكلية وهي مقسمة الى جزئين حيث  $\mathcal{E}_c$  طاقة الارتباط و  $\mathcal{E}_X$  طاقة التبادل

 $(\rho) = \mathcal{E}_{X}(\rho) + \mathcal{E}_{C}(\rho)\mathcal{E}_{XC}$ 

L'approximation de Gradient Generalize) GGA تقريب التدرج المعمم L'approximation de Gradient Generalize):

أدخل لتحسين الدقة المتحصل عليها بـ LDA،حيث يتم كتابة طاقة التبادل و الارتباط كدالة للكثافة الالكترونية ρ(r) و التدرج |ρ(ρ)\$| لا يؤخذ كخاصية منتظمة للغاز الالكتروني.

 $(\rho) = \int F[\rho(\mathbf{r}), \nabla \rho(\mathbf{r})] d^3 \mathbf{r} E_{XC}^{GGA}$ 

4-I تطبيق فيزياء الضغوط العالية في علم الزلازل:

I-4-Iعلم الزلازل:

علم الزلازل هو العلم المختص بدراسة انتشار الأمواج في الطبقات المكونة للكواكب سواء كانت سائلة أو صلبة و تسمى الأمواج هنا بالأمواج الزلزالية [08]، كما يدرس الصخور من ناحية القوى المؤثرة عليها والتي تعرضها إلى إجهادات قد تؤدي قوتما إلى

- 5 -

إحداث كسور في هذه الصخور مما ينتج طاقة تنتشر على شكل أمواج [09].يعتمد علم الزلازل الكوني على دراسة نوعين من الأمواج [10]:

- أمواج حجمية؛ تنتشر عبر كامل الطبقات الأرضية، منها طولية (Longitudinal أو Premier)، و أخرى عرضية

(Transversal أو Secondaire) التي لا تنتشر في الموائع [11].

- أمواج سطحية؛تنتشر على السطح فقط تصنف إلى أمواج لوف (Love) و رايلي (Rayleigh) [12].

هذه الأمواج غالبا تأخذ هذا الترتيب من الأولى إلى الرابعة في تسجيل السيسموغرام أو الطيف الناتج عن كاشف الهزات الزلزالية المسمى السيسموغراف [11].



هذا العلم يشمل عدة فروع من بينها: علم الزلازل الكوني (La sismologie globale)، الذي يدرس أعماق الكواكب من حيث تكوينها و تركيبها، من خلال معطيات ناتجة عن الزلازل. وقد اقترح علماءه لدراسة الطبقات الداخلية طريقتين[13]؛

- الطريقة عكسية -INVERSE-؛ تنطلق هذه الطريقة من تحليل الطيف الناتج عن السيسموغراف بطرق خاصة و متعددة، و نتائج هذا التحليل تقترح المكونات المادية لكل طبقة. هذه الأطياف تتكون من مجموعة من إشارات لأمواج مختلفة، و من بين نتائجها النموذج PREM [14].

– الطريقة المباشرة –DIRECTE-؛ تسمى أيضا علم الزلازل الحديث، و تنطلق من دراسة مباشرة للمواد تحت الشروط التيرموديناميكية (درجة الحرارة، الضغط) للطبقات الأرضية، بفرض أنما مجموعة من الصخور أو المينيرالات المكونة من متعددة البلورات، إذ يستعمل الضغط في مكان العمق كمتغير وغالبا ما يكون تأثير ارتفاع درجة الحرارة مهمل أمام التغير العالي للضغط [15].

# I-4-I نموذج PREM:

هناك عدد كبير من أجهزة قياس الزلازل موزعة على سطح الكرة الأرضية لتسجيل تحركات الأرض التي يسببها الزلزال. و يظهر تحليل الزلازل وجود العديد من الأمواج P (Première) و S (Secondaire)؛ يتم شرحها من حيث الانكسار و الانعكاسات على السطح بين وسطين مختلفي الخصائص. لتحديد أكثر دقة للبنية الداخلية، تستخدم حواف الموجات: التي هي منحنيات مسؤولة عن التنبيه لوصول كل موجة في وقتها (معرفة مركز الزلزال و لحظة وقوعه) و ذلك بدلالة بعد بؤرة الزلازل، المسافة الزاوية الفاصلة عن المحطة الزلزالية بواسطة الطريقة العكسية، يمكننا بعد ذلك العودة إلى سرعة الموجتين P و S و الكثافة بدلالة العمق. النموذج الأول الذي تم الحصول عليه هو نموذج PREM (PREM & Anderson 1981) [16].

هذا النموذج يمثل تغير سرعة الموجات تبعا للعمق، و هو نمودجاً حادي البعد بتماثل كروي و الذي يعتبر الأكثر إستخداما. كما يعتبر النموذج الثاني بعد نمودج جيفريس– بولن (Jeffreys-bullen(1939 يستخدم أيضا لكن بصفة اقل [17]. اليوم هناك عدة نماذج أخرى مختلفة قليلا و التي تستخدم أيضا مثل (1991) IASP91 و (AK135(1995) [18].

من خلال PREM وجد أن الأرض تتكون من طبقات متعددة، متراكبة موحدة المركز، و هي [19]: - القشرة: تنقسم إلى قسمين هما: محيطية؛ سميكة من 8 إلى 10 كم تحت المحيطات. قارية؛ بسمك يقدر بـ 30 كم داخل القارات و يصل إلى 70 كم تحت السلاسل الجبلية.

- 7

- الوشاح: و ينقسم كذلك إلى قسمين:الوشاح العلوي، ينفصل عن القشرة بانقطاع موهوروفيتشيك (موهو)، يمتد إلى عمق 670 كم.الوشاح السفلي، يمتد إلى عمق 2900 كم و يقدر ضغطه من 23 إلى 135.8 GPa. و في داخل الوشاح، تترجم الانقطاعات التغيرات المادية:

– بين 100 و 200 كم عمق، تنخفض سرعات P و S بسبب انخفاض الصلابة (مادة أقل لزوجة)؛ و يسمى هذا الجال LVZ. و يسمى الجزء المغطي من LVZ الغلاف الصخري.

- على عمق 400 و 670 كم، تؤدي الزيادة في السرعات الزلزالية إلى تحويل المراحل إلى مواد أكثر كثافة. و يتكون الوشاح ككل من صخور السيليكات؛ تصل إلى 400 كم عميق و تتكون أساسا من الحبيبات و الصخور التي تكون فيها المعادن الأساسية هي اوليفين Olivine و بيروكسينس Pyroxènes. و تمثل المنطقة الانتقالية التي يبلغ طولها 400 كم الانتقال من أوليفين إلى مرحلة الإسبنيل، في حين أنه في 670 كم، يتحول الأخير إلى تجميع بيروفسكيت Pérovskite و ماغنيسيوستيت Magnésiowüstite. و هو يشير إلى الحد الفاصل بين الوشاح العلوي و السفلي.

- النواة: في مركز الأرض، مفصولة عن الوشاح السفلي بطبقة "D (غوتنبرغ الانقطاع)، سمكها يقدر بـ200 كم. تمتاز بعدم التجانس خاصة في حزئها السائل (النواة الخارجية) أما الداخلية فهي صلبة تتكون غالبا من الحديد (نوع ع) و تفسر هذه الانقطاعات بتعديل التركيب الكيميائي و تعديل خصائص الوسيط (K أو B أو µأوG، q).وتنقسم النواة أيضا إلى جزأين مفصولين عن انقطاع ليمان على عمق 5100 كم: جوهر الخارجي، يتكون السائل في الغالب من الحديد و نسبة أقل من النيكل و العناصر الخفيفة الأكسجين و الكريب تتكون الكريب الكيميائي و تعديل خصائص الوسيط (K أو B أو µأوG، q).وتنقسم النواة أيضا إلى جزأين مفصولين عن انقطاع ليمان على عمق 5100 كم: جوهر الخارجي، يتكون السائل في الغالب من الحديد و نسبة أقل من النيكل و العناصر الخفيفة الأكسجين و الكبريت تتكون النواة الداخلية، أو اللب، أساسا من الحديد الصلب.

الفصل الأول:



الشكل (I-B): بنية وتكوين داخلي للأرض المقابلة مع نموذج PREM [21].

4,2 kg.dm-3

3,3 kg.dm-0

ta masse de

croute

océanique 2,9 kg.dm<sup>-3</sup>

7 km

roûte

continentale

2,7 kg.dm

- 9 -

### I -5الجانب النظري:

I -5-I تحديد السرعات الزلزالية:

كما ذكر سابقا يعتمد علم الزلازل الكوني على دراسة نوعين من الأمواج[22]: الأمواج السطحية: و التي تعبر فقط السطح و هي أمواج لوف و سرعتها V<sub>I</sub> و أمواج رايلي ذات السرعة V<sub>r</sub>، لكنها غير مهمة في هذا البحث.

الأمواج الحجمية: و هي الأمواج التي تعبر الطبقات الداخلية للأرض و هي: – الأمواج الأولى(P): تسمى أيضا الأمواج الانضغاطية أو الطولية سرعتها Vp حيث تنتقل المادة في نفس اتجاه انتشار الموجة مما يؤدي إلى الانضغاط و التمدد بالموازات مع اتجاه انتشار الموجة، تعطى بدلالة كثافة المادة م، معاملي الانضغاط الحجمي K و القص G للمادة بالعلاقة التالية:

$$V_p = \sqrt{\frac{K + \frac{4}{3}G}{\rho}} \tag{1}$$

– الأمواج الثانوية (S): تسمى أيضا أمواج القص أو الأمواج العرضية سرعتها Vs حيث تنتقل المادة عموديا على اتجاه انتشار الموجة و هي على هذا الأساس تنقسم إلى نوعين؛ عمودية و موازية لمستوى الإنتشار وهذا النوع من الأمواج لا ينتشر في الموائع. و علاقتها الرياضية لا تستعمل معامل الانضغاط للمادة و تعطى بـ:

$$V_s = \sqrt{\frac{G}{\rho}}$$
(2)

– السرعة الهيدروليكية سرعتها V<sub>f</sub> تلعب دورا هام في توزيع الكثافة في الطبقات الداخلية، ترتبط بمعامل الإنضغاط الحجمي و الكثافة فقط حيث:

$$V_f^{\ 2} = V_p^2 - \frac{4}{3}V_s^2 = \frac{K}{\rho} \qquad (3)$$

إذن من أجل تحديد السرعات أعلاه يجب معرفة الثوابت الثلاث و هي:K،p و G.

#### I -5-I تحديد الكثافة:

أو الكتلة الحجمية، هي عبارة عن حاصل قسمة كتلة المادة m على حجمها V، في الأجسام الصلبة يأخذ حجم الخلية الاصطلاحية ومن أجل مول واحد من المادة فإن الكثافة بدلالة n. عدد الأنوية فيالخلية الاصطلاحية و Na عدد أفوغـــــادرو323 x10<sup>23</sup> A مجموع الكتل المولية للذرات المكونة للنواة و V<sub>c</sub> حجم الخلية الاصطلاحية المكونة للبنية هي [22]:

$$\rho = \frac{An}{N_a V_c} \tag{4}$$

من خلال هذا التعريف للكثافة تظهر إشكالية نوع بنية المادة الحاضرة عند تغيير الضغط، لذلك فمن بين المعاملات الضرورية التي يجب البحث عنها لحل المشكل أعلاه هو دراسة أنتالبي التشكيل للبنى البلورية H أو طاقة حيبس ΔG (عند T=0 فإن H=GA).

# I -5-I دراسة أنثالبي:

من أجل مجموعة من البنى البلورية يحسب أنتالبي التشكيل لكل منها بتغير الضغط حيث قيمته الأقل تعني استقرار البنية الموافقة، في غالب الأحيان قد يقع تغير في البنى البلورية المستقرة. حيث تتقاطع منحنيات تغير أنتالبي التشكيل بدلالة الضغط عند نقاط معينة تسمى نقاط التحول الطوري [23-25]. و من أجل تحديد معاملي المرونة يجب التعرف على ثوابتها Cij نظرا لتأسس الأولى على الثانية.

# I -5-1 تحديد ثوابت المرونة:

بعد معرفة مجموع البنى الحاضرة عند تغيير الضغط يمكننا معرفة ثوابت المرونة c<sub>ij</sub> حيث لكل بنية بلورية ثوابث خاصة كما هو معروف في فيزياء الأجسام الصلبة. في الوسط المرن المتحانس و من أجل تشوهات لانحائية، الاجهادات و التشوهات تكون مرتبطة (εij = Sijklokl في فيزياء الأجسام الصلبة. في الوسط المرن المتحانس و من أجل تشوهات لانحائية، الاجهادات و التشوهات خطيا حسب قانون هوك. في الحالة العامة تعطى في شكل مؤثري: σ<sub>ij</sub> = c<sub>ijkl.</sub>ε<sub>kl</sub> ; يمكن تعريف علاقة عكسية: الحامة عد أين ورز و وزن هي مؤثرات الإجهاد و التشوه، Sijkl و Sijkl هي على التوالي ثوابت المرونة مؤثرات من الرتبة 4 لمعاملي المرونة و مؤثر التشوهات [27-26]. الجمع بين قانون هوك (5) مع العلاقة الأساسية للديناميكيات:

$$\frac{\partial \sigma_{ij}}{\partial x_j} = \rho \frac{\partial^2 u_i}{\partial t^2}$$
(5)

حيثρ هي كثافة و u<sub>i</sub> هو الانسحاب، نحصل على معادلة الموجة:

$$c_{ijkl} \frac{\partial^2 u_l}{\partial x_j \partial x_k} = p \frac{\partial^2 u_i}{\partial t^2}$$
(6)

الموجة المستقطبة u<sup>0</sup> تنتشر في اتجاه n مع سرعة الطورV تصبح المعادلة التي يتعين حلها:

$$c_{ijkl}n_jn_ku_l^0 = pV^2u_i^0 \tag{7}$$

حيث نحصل على مؤثر كريستوفيل، نحصل على معادلة كريستوفيل:

$$\Gamma_{il}u_l^0 = pV^2 u_i^0 \tag{8}$$

هذه المعادلة الأخيرة هي معادلة القيمة الذاتية التي تعطي اتحاهات الاستقطاب للموجات و سرعتها الموجية على التوالي. هذا الحل ينتج الاتجاهات المستقطبة التي لا تكون في الحالة العامة، موازي أو عمودي. و يمكن القول أشباه الموجات طولية P و أشباه قصية S [28].

لأسباب التناظر، يمكن تخفيض عدد المعاملات المستقلة للمؤثر c<sub>ijkl</sub> من 81 إلى 21 و يضع في شكل مؤثر متماثل من الرتبة 2 باستخدام مؤشرات جديدة (notation de Voigt)[29]:

مؤثر المرونة يعطى به [30]:

$$c_{ij} = \begin{pmatrix} c_{11} & \dots & c_{16} \\ & & & \\ c_{16} & \dots & c_{66} \end{pmatrix}$$
(9)

– الثوابت  $\mathbf{c}_{ij}$ قطرية مع  $i\leq 3$  يمكن تسميتها بثوابت المرونة الطولية.

$$c_{44} = c_{55} = c_{66}$$
  $c_{12} = c_{21} = c_{13} = c_{31}$   $c_{11} = c_{22} = c_{33}$ 

لكن بالنسبة للتناظر السداسي هناك غيرها من <sub>03</sub>3، <sub>1</sub>13 و <sub>66</sub>6، من اجل هذا فإن:

.[31-29 ·23]  $c_{44} = c_{55} \neq c_{66}$   $c_{12} = c_{12} \neq c_{13} = c_{31}$  · $c_{11} = c_{22} \neq c_{33}$ 

### I -5-5 تحديد معامل الانضغاط الحجمى:

يعرف هذا المعامل بمقاومة المادة للضغط، في الكثير من الطرق الحسابية تعطى قيمته مباشرة أو يحسب بالعلاقة الرياضية التالية:

$$K = -V \left(\frac{\Delta P}{\Delta V}\right) \tag{10}$$

حيث V حجم المادة المضغوطة إلى الحجم V-۵۷ تحت تأثير ضغط ΔΡ. الإشارة (-) هي اصطلاح تعبر على تعرض المادة إلى انضغاط بزيادة الضغط أو تمدد عند تناقص الضغط. هذا المعامل وحدته ناتجة عن قوة مطبقة على سطح أي: ML<sup>-1</sup>T<sup>-2</sup>. في حال الصخور الأرضية يكون مقدار هذا المعامل في درجات GPa 100 GP2. و هو يحسب من العلاقة التالية [23-25، 33-34]:

$$K = \frac{1}{2} \left( c_{11} + c_{12} \right) \tag{11}$$

#### I -5-5 تحديد معامل القص:

توجد طريقتين لحساب هذا المعامل انطلاقا من ثوابت المرونة ومعامل الانضغاط الحجمي و هما طريقتي Voit & Russ و Hashin & Strekman [35]، حيث تقدم هذه الأخيرة نتائج أكثر دقة، إلا أننا سوف نعتمد الأولى في هذا البحث. أين يحسب معامل القص G انطلاقا من ثوابت المرونة كالتالى:

و

$$G = \left(\frac{G_V + G_R}{2}\right) \tag{12}$$

$$G_{V} = \frac{1}{5} \left( \frac{c_{11} + c_{12} - 4c_{13} + 2c_{33}}{6} + \frac{c_{11} - c_{12}}{2} + 2c_{44} + c_{66} \right)$$
(13)  
$$G_{R} = \left[ \frac{1}{5} \left( \frac{6[(c_{11} + c_{12}) + 4c_{13} + c_{33}]}{(c_{11} + c_{12})c_{33} - 2c_{13}^{2}} + \frac{1}{c_{11} - c_{12}} + \frac{2}{c_{44}} + \frac{1}{c_{66}} \right) \right]^{-1}$$
(14)

$$G_{V} = \frac{1}{15} (c_{11} + c_{22} + c_{33} - c_{12} - c_{13} - c_{23}) + \frac{1}{5} (c_{44} + c_{55} + c_{66})$$
(15)

$$G_{R} = \frac{15}{4(s_{11} + s_{22} + s_{33}) - 4(s_{12} + s_{13} + s_{23}) + 3(s_{44} + s_{55} + s_{66})}$$
(16)

# I-6 دراسة الخصائص الزلزالية:

تمثل الخصائص الزلزالية أو ما يسمى بمقارنة مع الملاحظات الزلزالية كل من؛ مقارنة السرعات الزلزالية، عدم تجانس الوشاح السفلي و أخيرا عدم التماثل الزلزالي [34].

# I-6-I مقارنة السرعات الزلزالية:

تقارن هنا قيم هذه السرعات بمثيلاتما في النماذج الزلزالية و التي يستخدم منها غالبا النموذج PREM، الذي تطرقنا إليه سابقا. و تكون هذه المقارنة بدراسة تغير قيم هذه السرعات بحساب الميول و من ثم المقارنة [34].

# الفلى (Hétérogénéité du manteau): عدم التجانس للوشاح السفلى 2-6-I

إن دراسة عدم تجانس الوشاح السفلي هو ثاني خطوة في المقارنة بالملاحظات الزلزالية، و هو الذي يمكن حسابه باستعمال المعاملين المبيين بالعلاقة التالية [34]:

و

$$w = \frac{\Delta \ln V_s}{\Delta \ln V_P} = \frac{\ln V_{SNt} - \ln V_{SPREM}}{\ln V_{PNt} - \ln V_{PPREM}}$$
(17)

$$w' = \frac{\Delta \ln V_{\varphi}}{\Delta \ln V_{S}} = \frac{\ln V_{\varphi Nt} - \ln V_{\varphi PREM}}{\ln V_{SNt} - \ln V_{SPREM}}$$
(18)

حيث: VSPREM·VPPREM و V<sub>@PREM</sub> هي سرعات الموجة الزلزالية لنموذج V<sub>SNt</sub> ·V<sub>PNt</sub> ·PREM و V<sub>@Nt</sub> سرعات الموجة الزلزالية لحساباتنا.

# Anisotropies sismique) عدم التماثل الزلزالي (Anisotropies sismique):

هو مقياس لتغير سرعات الموجات الزلزالية مع اتجاه انتشارها كما انه وسيلة لرصد الزلازل للعمليات الجيوديناميكية و التكتونية، و من بين العديد من العوامل التي جعلت تفسير التماثل الملحوظ صعب كانعدم وجود معلومات حول الثوابت المرنة و تماثل المعادن المكونة في الظروف ذات الصلة جيوفيزيائية. يتم تحديد مجموع التماثل من قبل التوجه المفضل للبنية (LPO) من مكوناته أو التوجه المفصل للصيغة (SPO) من إدراج مشابه مع معامل المرونة.

عدم تماثل الخواص هو الخطوة الثالثة في المقارنة مع المراقبة الزلزالية [34].

I−3−6−I في حالة بلورة وحيدة: يمكن تعيين عدم تماثل الخواص للموجتين P و S باستخدام العلاقات التالية:

$$A_{\rm S} = \frac{Vs \max - Vsmin}{Vs}$$
(20) 
$$A_{\rm P} = \frac{Vp \max - Vpmin}{Vp}$$
(19)

حيث: Ap هو عدم تماثل الخواص للموجة As .P هو عدم تماثل الخواص للموجة Vpmin Vpmax .S هما الحد الأدنى و الحد الأقصى لسرعات الموجة الزلزالية الطولية في اتجاه واحد و Vsmin Vsmax هما الحد الأدنى و الحد الأقصى لسرعات الموجات الزلزالية المعطاة في اتجاه واحد. S<sub>V</sub> في حالة موجات القص: يمكننا أيضا أن ننظر إلى استقطاب تماثل الخواص A<sub>s</sub><sup>Po</sup> بين الموجتين S<sub>H</sub> (الأفقي) و S<sub>V</sub> (العمودية) في نفس اتجاه الانتشار بواسطة العلاقة:

$$\boldsymbol{A}_{s}^{po} = \frac{\boldsymbol{V}_{SH} - \boldsymbol{V}_{SV}}{\boldsymbol{V}_{s}}$$
(21)

الجدول(I-I): يوضح سرعات الاتجاهات البلورية للتناظرية الرباعية (شبكة الرباعية) [30].

اتجاه الانتشار	الاستقطاب	سرعة الموجة
	[100]L	$\sqrt{rac{c_{11}}{ ho}}$
[100]	[010](T)	$\sqrt{rac{c_{66}}{ ho}}$
	[001](T)	$\sqrt{rac{c_{44}}{ ho}}$
	[110](L)	$\sqrt{\frac{c_{11}+c_{12}+2c_{66}}{2\rho}}$
[110]	[1-11](T)	$\sqrt{rac{c_{11}-c_{12}}{2 ho}}$
	[001](T)	$\sqrt{rac{c_{44}}{ ho}}$
	[ <b>001</b> ](L)	$\sqrt{\frac{c_{33}}{2}}$
[001]	plan (001)(T)	$\bigvee \rho$ $\sqrt{\frac{c_{44}}{c_{44}}}$
	<b>P</b> (~~-/(-)	$\bigvee  ho$

اتجاه الانتشار	الاستقطاب	سرعة الموجة
	[100]L	$\sqrt{rac{c_{11}}{ ho}}$
[100]	[010](T)	$\sqrt{rac{c_{66}}{ ho}}$
	[001](T)	$\sqrt{rac{c_{55}}{ ho}}$
	[110](L)	$\sqrt{\frac{c_{11} + c_{12} + 2c_{66}}{2\rho}}$
[110]	[1-11](T)	$\sqrt{\frac{c_{11}-c_{12}}{2\rho}}$
	[ <b>001</b> ]( <b>T</b> )	$\sqrt{rac{c_{44}+c_{55}}{2 ho}}$
[001]	[001](L)	$\sqrt{\frac{c_{33}}{ ho}}$
[ UVA]	plan (001)(T)	$\sqrt{\frac{c_{55}}{ ho}}$

**الجدول (I-I)**: يوضح سرعات الاتجاهات البلورية للتناظرية المستطيلة (شبكة المستطيلة)[30].

- 17 -

# الفصل الثاني:

# $SiO_2$ خصائص عامة و دراسات سابقة حول

# **I-II** مقدم\_\_\_\_ة:

حسب ما جاء في الفصل السابق يعتبر أكسيد SiO<sub>2</sub> من المكونات الهامة (أو يدخل في تكوين مكونات) الطبقات الأرضية، لذلك نحتم في عملنا بدراسته. و قبل التطرق لهذه الدراسة وفي هذا الفصل نعرج على خصائص عامة حولهذا الأكسيد، والأعمال السابقة التي تناولت دراسته.

# :SiO $_2$ خصائص عامة حول $SiO_2$ :

ثنائي أكسيد السليكون المعروف أيضاباسم السليكا هو مركب كيميائي ذي الصيغة الكيميائية SiO<sub>2</sub>، كتلته المولية δ0.08 g/mole، و هو عبارة عن مسحوق (رمل – غير متبلور) لونه شفاف صلب أبيض (أبيض مصفر)، كثافت. <sup>1</sup>المولية 2.096 و هو عبارة عن مسحوق (رمل – غير متبلور) لونه شفاف صلب أبيض (أبيض مصفر)، كثافت. <sup>1</sup>الرئيسي للرمال فهي الأكثر تعقيدا والأكثر وفرة من المواد الموجودة على حد سواء كما العديد من المعادن ويكون إنتاجها صناعيا، وتشمل الأمثلة المنصهرة البارزة الكوارتز المنصهر، السليكا المدحنة (الحمضية)، هلام السليكا. تتراوح التطبيعة مثلا لكوراتز، إذ أنحا المكون إلى الالكترونيات الدقيقة إلى المكون المنصهر، السليكا المدحنة (الحمضية)، هلام السليكا. تتراوح التطبيقات لديها من المواد الهيكلية إلى الالكترونيات الدقيقة إلى المكونات المستخدمة في صناعة الأغذية.يتم الحصول على ثنائي أكسيد السليكون في الغالب عن طريق تعدين و تنقية الكوراتز، يضم أكثر من % 10من كتلة القشرة الأرضية. تم إنتاج ما يقرب من مليار كيلو غرام سنة (1999) من السليكا. يستهلك ما يقدر نحو % 95 من ثنائي أكسيد السليكون في صناعة البناء على سبيل المثال لإنتاج الإسميت، فالسليكا يستخدم أساسا في إنتاج الزجاج للنوافذ، زحاجات المشروبات و العديد من الإستخدامات الأخرى، فمعظم الألياف البصرية السليكا.

# جدول (I-II) يمثل بعض مختلف الأشكال البلورية من SiO2:

ملاحظات	ρ	تناظر بلوري	شکل
	g/cm3		
سلاسل حلزونية،α-quartzيحول إلىβ-quartzفي 846 K	2.648	منشور سداسي	α-quartz
		منتظم	
ترتبط ارتباطا وثيقامع β-Quartz,α-quartz يحول إلى-tridymitβ	2.533	سداسي الشكل	β-quartz
ڊي 1140 K			
شكل متبدل الاستقرار تحت الضغط العادي	2.265	معيني متعامد المحاور	α-tridymite
ترتبط ارتباطا وثيقا مع β-tridymite ،α-tridymiteچول إلى-β		سداسي الشكل	β-tridymite
cristobaliteغي2010K			
شكل متبدل الاستقرار تحت الضغط العادي	2.334	رباعي الزوايا	α-cristobalite
ترتبط ارتباطا وثيقا مع cristobaliteيذوب في 1978 K		مكعب	β-cristobalite
حلقاتSi <sub>8</sub> O <sub>16</sub> ,Si <sub>4</sub> O <sub>14</sub> ,Si <sub>5</sub> O <sub>10</sub> ؛ مؤلفة من السليكا الزجاجية	3.011	رباعي الزوايا	Keatite
والقلويات في(600-900K)و (40-400MPa )			
حلقاتSi <sub>6</sub> O <sub>12</sub> وSi <sub>4</sub> O		أحادي الميلان	Moganite
حلقاتSi <sub>8</sub> O <sub>16</sub> وSi <sub>8</sub> O <sub>16</sub> وSi <sub>8</sub> O	2.911	أحادي الميلان	Coesite
واحدة من الأكثر كثافة (جنبا إلى جنب معseifertite)	4.287	رباعي الزوايا	Stishovite
واحدمن الأكثر كثافة (جنبا إلى جنب معstishovite)يتم إنتاج	4.294	معيني متعامد المحاور	Seifertite
أشكال متعددة من السليكا فيالضغوط فوق 40 GPa			
حلقاتSi <sub>6</sub> O <sub>12,</sub> Si <sub>5</sub> O <sub>10</sub> ،وجدت أنحا معدنية دائمامع الهيدروكربونات	2.04	مكعب	Melanophlogite
في المساحات الخاليّة			
مثلSiS2تتكونمن سلاسل مشتركةالحواف،يذوب فيK~1700	1.97	معيني متعامد المحاور	Fibrous
ورقة تشبه بنية ثنائية الطبقات		سداسي الشكل	2D silica

# $SiO_2$ دراسات مسبقة حول $SiO_2$ :

### 🖌 عمل Louise Levien (1980) [36]:

درس Louise Levien في 1980 و رفاقه الخصائص البنيوية والميكانيكية بواسطة الأشعة السينية (RX) فتطرق إلى كل من معامل القص و الثابت الحجمي، أجريت التجارب عند 150 Kbar إذ لم يظهر أي دليل لإنتقال المرحلة على الرغم من أن العينة قد تعرضت لضغوط أعلى لتحويل Quartz إلى Coesite و Stishovite، تم جمع البيانات الانضغاطية في معدن منخفض القص كوسيلة لنقل الضغط فوجدنا البيانات عند الضغط المنخفض ليست دقيقة مثل البيانات ذات الضغط العالي، أما بالنسبة للثابت الحجمي V/V لا يعطى صورة دقيقة للبيانات.

### :[38] (1997) B B.Karki et al ک مل ا

لدراسة الخصائص البنيوية و الميكانيكية تعرض كل من B B.Karki و رفاقه في 1أوت 1997 بواسطة المحاكاة الديناميكية لتحول الطور و معامل القص.

يظهر تحول SiO<sub>2</sub> من مرحلة Stishovite إلى CaCl<sub>2</sub> في حوالي GPa و هذا التحول مثال جيد على عدم استقرار القص تحت الضغط الهيدروستاتيكي.

و في 15 ديسمبر 1997 تعرض كذلك إلى نفس الخصائص السابقة بالإضافة إلى الخصائص الزلزالية حيث تطرق إلى تحول الطور و السرعات الموجية الطولية و العرضية بواسطة طريقة الموجة الكاذبة (تقريب الكثافة المحلية) بتغير الضغط، فتنخفض السرعة العرضية بسرعة (بنسبة % 60) و يزداد التباين بسرعة بين 40 GPa إلى 47 GPa قبل الانتقال من Stishovite إلى 2021 في 47 GPa و يرافق التحول من 2021 إلى Colombite في 60%، يتم تحديد معامل الصلابة المرنة (ر<sub>ij</sub>) ستة ل Stishovite و تسعة ل

و تختلف سرعة الموجات الطولية بنسبة% 23عند الضغط GPa و % 32 بالقرب من نقطة الانتقال من Stishovite إلى CaCl<sub>2</sub> عند GPa عند 46 GPa، كما يزداد تباين الاستقطاب في نفس مدى الضغط بالقرب من هذا التحول أما CaCl<sub>2</sub> يظهر اختلافات كبيرة في السرعات عند GPa و لكن بالنسبة لـ Colombite هو أضعف بكثير من الاثنين.

# בمل T.Yagi et al عمل

في 1 ديسمبر 1990 قام T.Yagi و رفاقه بدراسة الخصائص البنيوية حيث تعرض لتحول الطور بتغير الضغط بواسطة الأشعة السينية، حيث أوضح إرتفاع الضغط أن Stishovite يتحول إلى بنية CaCl2 تحت الضغط BO GPa و كذلك تحوله إلىCaSiO3 السينية، حيث أوضح إرتفاع الضغط أن MgSiO3 يتحول إلى بنية ألمنع فوق GPa في دريف تحت الضغط 25 GPa و على الرغم من أن MgSiO3 كثيفة جدا تستقر فوق GPa و 26 فنجد CaSiO3 استقـر في 14 GPa و من أجل دراسة كل هذه الإحتمالات رصدت الملاحظات المباشرة لاستقرار SiO2 و SiO3 تصل إلى 120 GPa و

# :[40] (2007) Hajime Kimizika et al معل المعاني المعاني المعاني المعاني (المعاني) المعاني (المعاني) المعاني المعاني المعاني المعاني المعاني (المعاني) المعاني المعاني (المعاني) (المعاني) (المعاني) المعاني (المعاني) المعاني (المعاني) المعاني (المعاني) (المعاني) (المعاني) (المعاني) (المعاني) (المعاني) المعاني (المعاني) (

وجد Hajime Kimizika ورفاقه بعد دراسته للخصائص البنيوية، الزلزالية و الميكانيكية بواسطة الأشعة السينية والمحاكاة في 20 فيفري 2007 بتغير الضغط، حيث تعرض لكل من الموجات فوق الصوتية ومعامل الانضغاط الحجمي، فوصل إلى أن الموجات فوق الصوتية تقتصر على عدد قليل من جيغا باسكال و بريليون تم تطبيق ما يصل إلى GPa.

# (2012) WieHua Wang

درس Wie Hua Wang في 21 جويلية 2012 تغير الخصائص الميكانيكية و الزلزالية بدلالة الضغط حيث تعرض لكل من ثابت الأنضغاط الحجمي، معامل القص و السرعات الموجية (الطولية و العرضية).

# 🖌 عمل TayebChihi et al) المجاز (2013) [42]:

في ديسمبر 2013 تعرض كل من Tayeb Chihi ورفاقه بواسطة المحاكاة إلى الخصائص المرونية و الزلزالية بدلالة الضغط، حيث تعرض لتغير كل منمعامل القصو السرعات الموجية فوجد أن لـ Stishoviteسرعة الموجة الطولية تزيد بسرعة في المقابل تزيد السعة الموجية لمعامل القص ببطئ شديد حتى الضغط 30 GPa.

### :[43] (2014) Carole Nisr et al معمل (2014)

تعرض Carole Nisr ورفاقه بواسطة حيود الأشعة السينية (RX) في 14 جانفي 2014 لتغير كل من تحول الطور وبدلالة الضغط، Stishovite هو مرحلة مستقرة من SiO2 عند الضغط أعلى من GPa، فيتم تنفيذ (RX) على عينتين من Stishovite في Stishovite و 26 GPa.

# 🖌 عمل Katharina Philipps et al) الملك 🖌

في 21 فيفري 2017 درس كل من Katharina Philipps ورفاقها الخصائص البنيوية، الزلزالية و المرونية بتغير الضغط بواسطة نظرية الكثافة الوظيفيةDFT و المحاكاة فتطرق إلى معامل الانضغاط الحجمي.

# II–4 خلاصة:

بعد الاطلاع على الدراسات السابقة، لاحظنا أن جميعها تعرض لبعض الخصائص التي تعرضنا لها في الفصل السابق كأهم خصائص بعلم الزلازل الكوني.كما لاحظنا أن الدراسات التي اعتمدت الحساب كطريقة عمل منها فقط اثنان التي استخدمت طريقة DFT و هي B.Karki [38] و DFT و هي DFT الحرابي الم تعتمد تقريب LDA.

# الفصل الثالث:

# دراسة الخصائص البنيوية و المرونية لـ SiO<sub>2</sub>

# 1-III مقدم\_\_\_\_ة:

دراستنا تحتم بأكسيد SiO<sub>2</sub>، إذ نحاول في هذا الفصل التطرق لمناقشة تغيرخصائصهالبنيوية و المرونية بتغير الضغط من 0 إلى 140 GPa أي حتى نحاية الوشاح السفلي الأرضي. أين يمكن مقارنة نتائج حساباتنا بتلك النابحة إما عن دراسات سابقة إن وجدت، أو تلك المتوفرة في النموذج الزلزالي PREM. حيث نستعمل طريقة حسابية تعتمد طريقة DFT بتقريب GGA، هذه الطريقة و كما جاء في الفصل السابقلم تستعمل من قبل من أجل دراسة هذا الأكسيد، لذلك سوف نقدم هذه الطريقة أولا و بالتفصيل قبل عرض النتائج و مناقشتها.

# III-2 طريقة الدراسة:

في هذا العمل استخدمنا برنامج CASTEP (Density Functional Theory) و بالضبط و باستعمال نظرية كثافة الدوال Kohn–Sham (Density Functional Theory) [16,17] و التي تتضمن نظرية Mohn–Sham المستخدمة لحل معادلة شرودينجر [18,19] و ثم نجد الطاقة متساوية السطوح للنظام. في رتبة اختزال عدد المتغيرات، التقريب شبه الكموني و توابع الموجات المستوية العطاة [20]. تمثيل Monkhorst–Pack يستعمل لتبسيط اختزال منطقة بريليون [21]. التبادل المترابط للطاقة بريليون الموجات المستوية المعطاة و منطقة بريليون [20]. تمثيل Monkhorst–Pack يستعمل لتبسيط اختزال منطقة بريليون [20]. تمثيل المتحدمنا طاقة متساوية الستعمل لتبسيط اختزال منطقة بريليون [20]. التبادل المترابط للطاقة بريليون المستوية المعطاة و منطقة بريليون الموجات المستوية المعطاة [20]. تمثيل Monkhorst–Pack يستعمل لتبسيط اختزال منطقة بريليون [20]. التبادل المترابط للطاقة الموجات المستوية المعطاة [20]. تمثيل Monkhorst–Pack يستعمل لتبسيط اختزال منطقة بريليون [20]. التبادل المترابط للطاقة بريليون الموجات المستوية المعطاة [20]. تمثيل Monkhorst–Pack يستعمل لتبسيط اختزال منطقة بريليون [20]. التبادل المترابط للطاقة الموجات المستوية المعطاة [20]. تمثيل Monkhorst–Pack يستعمل لتبسيط اختزال منطقة بريليون [20]. التبادل المترابط للطاقة الموجات المستوية المعلماة إلى من أجل عملنا هذا استخدمنا طاقة 200 من أولم، و منطقة بريليون الموجات المربيون الموجات الموجات الموجات من أجل عملنا هذا استخدمنا طاقة 200 من القيم الحقيقية.

الحساب بواسطة هذا البرنامج لا يعطي قيمكل المعاملات، لكن يمكن من القيم الأساسية التي تحدد بدورها بقية المعاملات. للحساب المتمم يمكن استعمال العلاقات المقدمة في الفصل الأول، و ذلك عن طريق الحاسوب أيضا و باستعمال العديد من البرامج المختلفة مثل ميكروسوفت اكسل، أو لغة برمجة مثل فورترون أو أي بيئة تطوير مثل السيلاب أو ماتلاب رغم كون هذا الأخير استعماله يتطلب ترخيص خاص من منتجه.

# III-3 دراسة البني المستقرة و التحولات الطورية:

# III-3-III البني المستقرةً:

هناك ثلاث بنى بلورية مستقرة في الشروط التيرمودينامكية للطبقات الأرضية لأكسيد السيليكون [39] و هي: CaCl2 ،Stishovite و CaCl2 (النوع α-PbO2) المفصلة خصائصها في الجدول (I-III).

الجدول (I-III) خاص بأهم الخصائص البنيوية لأكسيد السليكون للبنى البلورية المستقرة في الشروط التيرموديناميكية للطبقات الأرضية.

	Stishovite	CaCl <sub>2</sub>	Colombite
	Tétragonal	Orthorhombique	Orthorhombique
S-C	Retile	CaCl <sub>2</sub>	Colombite
G-S	P42/mnm	Pnnm	Pbcn
N-G-S	136	60	58
Ζ	2	2	4
a(A)	4.179	3.997	4.097
b(A)	2.6649	3.862	5.0462
<b>c</b> ( <b>A</b> )	2.6649	2.554	4.4946
α(°)	90	90	90
β(°)	90	90	90
γ(°)	90	90	90
coor	Si(0,0,0),	Si(0,0,0),	Si± (0,0.171, 0.5)
	Si(0.5,0.5,0.5)	Si(0.5,0.5,0.5)	Si± (0.5, 0.671,0.25)
	O(0.3053,0.3053,0)	O(0.275,0.325,0)	O±(0.286,0.376,0.412)
	O(-0.3053,-0.3053,0)	O(-0.275.,-0.325,0)	O±(0.214,0.124,0.912)
	O(0.8053,0.1947,0.5)	O(0.775,0.175,0.5)	O±(0.7860.124, 0.412)
	O (0.1947,0.8053,0.5)	O(-0.775,0.175,0.5)	O±(-0.286,0.376,0.25)
Ref	[12]	[14]	[13]

حيث:S-C: التركيب البلوري.G-S: مجموعة الفضاء للبنية البلورية.N-G-S: رقم تصنيف المجموعة الفضائية للتركيب البلوري.a، b، c، د تمثل ثوابت الشبكة البلورية. α، β، α: تمثل زوايا الشبكة البلورية.Coor: إحداثيات ذرات العقدة في شبكة البلورية.Ref: المرجع.





، **سبس (۱۱۱-۱**). میں ایبی ایبوریہ د مسید 2010.

#### III-3-2I دراسة التحولات الطورية:

البرنامج CASTEP المستخدم في عملنا يحسب قيم أنتالبي التشكيل لكل البنى البلورية المكنة، هذا المعامل و كما رأينا في الفصل الأول يكون مساوي لطاقة حيبس عندما تنعدم درجة الحرارة. في دراستنا لم نتعامل مع هذا المعامل مباشرة بل فضلنا استخدام الفارق بين قيمه لكل بنيتين، بأخذ قيمه للبنية البلورية لـ Stishovite كمرجع أين يكون الفارق معدوم و في حال كون الفارق كبير جدا يمكن سحب القيم بإضافة مقدار معين حتى يكون التمثيل أكثر وضوحا. و حتى يتضح الأمر أكثر يمكن استعمال العلاقات التالية؛ DH<sub>1</sub>=H<sub>1</sub>-H<sub>1</sub>=0, DH<sub>2</sub>=H<sub>2</sub>-H<sub>1</sub>, DH<sub>3</sub>=H<sub>3</sub>-H<sub>1</sub>-1000، حيث مثلنا تغير هذا الفارق بتغير الضغط في الشكل (2-III).



الشكل(III-2): تغير الفرق في أنتالبي التشكيل للبني البلورية لSiO<sub>2</sub>، بتغير الضغط.

من خلال هذا الشكل يمكن ملاحظة أن أنتالبي التشكيل لبنية Stishovite ذو البنية الرباعية يكون أقل (الفارقين DH<sub>2</sub> و DH<sub>3</sub> موجبين) و هذا في مجال الضغط من 0 إلى GPa 40 GPa، و عليه فان هذه البنية هي الأكثر استقرارا في هذا المحال.انطلاقا من هذا الضغط (40 GPa) حتى 140 GPa نجد أن انتالبي التشكيل لبنية البلورية CaCl<sub>2</sub> هو الأقل (الفارق DH سالب)، لهذا فان هذه البنية هي المستقرة في هذا المجال من الضغط.من الواضح إذن أن التحول الطوري من الطور Btishovite إلى الطور من النوع CaCl2 يحدث عند الضغط GPa 40. أما الطور الثالث Colombite فإن انتالبي التشكيل له يبقى أعلى عند جميع نقاط مجال دراستنا (الفارق DH3 دوما موجب) لذلك فانه لا يستقر، و لهذا سوف ندرس بقية الخصائص باعتبار البنيتين السابقين فقط.

### III-4 دراسة الخصائص البنيوية:

تتمثل الخصائص البنيوية المدروسة هنا في النسبة الحجمية و الكثافة، غالبا ما تدخل هذه الأخيرة ضمن الخصائص الزلزالية. 1-4-III النسبة الحجمية V/V:

حجم الخلية الاصطلاحية يحسب مباشرة من البرنامج، كما يمكن حسابه من خلال ثوابت الشبكة و زواياها. أما النسبة الحجمية فتحسب بقسمة حجم الخلية الاصطلاحية عند كل ضغط على قيمته عند GPa 0، لذلك تكون قيمتها دوما عند هذا الضغط مساوية للواحد كما هو واضح في الشكل (A-3-III).

فمن خلال هذا الشكل نلاحظ أن النسبة V/V<sub>0</sub> تنخفض ببطء مع زيادة الضغط بشكل غير خطي،لكن هذا التباطىء يقل بشكل واضح في نحاية الطور الثاني لهذا الأكسيد و بالتحديد ابتداء من الضغط GPa .من الشكل (B-3-III) يمكن مقارنة النسبة الحجمية V/V<sub>0</sub> الناتجة من حساباتنا و تلك الناتجة من عمـــــل T.Yagi و رفاقه 1990 [37]،حيث نلاحظ أن قيم حساباتنا أقل من تلك الناتجة عن عملهم رغم وجود تقارب جيد،مع تناقص أسرع لقيم نتائج عملهم بتزايد الضغط.



الشكل(J-III): تغير النسبة الحجمية لأكسيد SiO<sub>2</sub> بتغير الضغط، حيث؛

A- الناتج من حساباتنا. B-الناتج من حساباتنا(a)، الناتج من عمل T.Yagi و رفاقه 1990 [37].

III-4-III دراسة الكثافة:

الكثافة أو الكتلة الحجميةتحسب مباشرة من العلاقة (4) المذكورة في الفصل الأول، و ناتج حساباتنا موضح في الشكل

.(4-III)



الشكل(III-4): تغير كثافة كل من SiO<sub>2</sub> و المادة الأرضية الممثلة في النموذج PREM بتغير الضغط.

من خلالهذا الشكل يمكن ملاحظةأن كثافة كل من الطورينتزداد خطيا مع زيادة الضغط، إلا أن الزيادة في الطور Stishovite أسرع و هو المبين بدقة في النتائج المدونة في الجدول (III-2).

يوضح نفس الشكل مقارنة نتائج حساباتنا الخاصة بالكثافة مع قيمها في النموذج PREM.حيث؛ نلاحظ أن قيم حساباتنا أعلى مهما كان الضغط، كما نلاحظ ابتداء من الضغط 23.8 GPa الممثل لبداية الوشاح السفلي الأرضي أن ناتج حسابنا أكثر خطية و أسرع تزايد من قيم هذا النموذج (انظر الجدول (III-2)).

### III-5 دراسة الخصائص المرونية:

تتمثل هذه الخصائص في كل من ثوابت المرونة c<sub>ij</sub>، معامل الانضغاط الحجمي K و معامل القص G و التي سوف نتطرق لدراستها كما يلي:

### III-5-IIIدراسة ثوابتالمرونة:

تعتبرثوابت المرونة من بين المعاملات المحسوبة مباشرة بواسطة البرنامج المستخدم، و نتائج حساباتنا بتغير الضغط ممثلة في الشكل (III-5).

من خلال هذا الشكل المكون من منحنيات متعددة نلاحظ أن؛

– أغلب الثوابت لا تتأثر بالتحول الطوري الحاصل في بنية الأكسيد، حيث تستمر قيمها على نفس وتيرة التغير. من بين

الثوابت التي تتأثر بالتحول الطوري c<sub>12</sub> و c<sub>13</sub>.

- أغلب الثوابت متزايدة بشكل خطي، حيث يظهر التناقص فقط في تغير كل من c12 و c13 في بداية الطور الثانيحتي الضغط 60 GPa.

- في كلا الطورين يظهر أنc33هو الأعلى قيما من بين جميع الثوابت، بينما الأقل قيما فيكون c13.

– بالنسبة للطور الأول يظهر أن c<sub>33</sub> هو الأسرع تغيرًا، أما الأبطىء فهو الثابت c<sub>11</sub> (انظر الجدول (III)).





الشكل(S-III):تغير ثوابت المرونة لأكسيد SiO2 بتغير الضغط، حيث؛

- A- خاص بالثوابت؛ c<sub>11</sub>، c<sub>23</sub> و c<sub>33</sub>.
- B- خاص بالثوابت؛ c13، c12 و c23.
- C- خاص بالثوابت؛ c55 ، c66 و c66.

– أما بالنسبة للطور الثاني فيكون c11 (c22 لأنحما متوافقين في التغير) هو الأسرع تغيرا، بينما الأبطىء فيكون c55 (انظر الجدول (2-III).

يعتبر عملي TayebChihi و رفاقه 2013 [42] و Karki و رفاقه 1997 [38] من بين الأعمال التي اهتمت بثوابت المرونة، المقارنة مع حساباتنا ممثلة في الشكل (III-6).

من خلال هذه الأشكال المكونةنلاحظ أن؛

- أغلب الثوابت في الدراستين أعلى قيما من ناتج حساباتنا، باستثناءالثابت 440الذي تكون قيمه من أجل حساباتنا من .

تلك النابجة من دراسة TayebChihi و رفاقه 2013 [42] و Karki و رفاقه 1997 [38] في الطور الثاني للأكسيد.

- أغلب الثوابت الناتجة عن حساباتنا أسرع تغيرا بزيادة الضغط، ما عداد44النابجة عن دراسةTayebChihi و رفاقه 2013

[42] و c12، c44 و c66 في الطور الأول للأكسيد و c55 التي تظهر في الطور الثاني للأكسيد النابحة عن دراسة Karki و رفاقه [38] 1997 (أنظر الجدول (III-2)).

– هناك شبه تطابق بين قيم الثابتc44من ناتج حسابنا و أعمال TayebChihi و رفاقه 2013 [42]، و بين قيم الثوابت و 330 في الطورين أماc13 و 6<sub>66</sub> في الطور الأول للأكسيد و c12 في الطور الثاني للأكسيد الناتجة عن دراسة Karki و رفاقه 1997 [38].

-تتطابق قيم الثوابت بين ناتج حسابنا و ناتج العملين فقط من أجل؛

– c<sub>11</sub> و ذلك عند الضغوط30 و Karki (Marki و رفاقه 1997 [38]).

- c<sub>12</sub> و ذلك عند الضغط TayebChihi) 0 GPa و رفاقه 2013 [42]).

– c44 و ذلك عند الضغوط Karki) 50 GPa و رفاقه 2013 [42])، Karki و رفاقه 2013 (42])، Karki و رفاقه

.([38] 1997



A، C و E – تمثل مقارنة بين حسابتنا (a) و أعمال Tayeb Chihiو رفاقه2013[42] (d). B، D و F – تمثل مقارنة بين حسابتنا (a) و أعمال Karkiو رفاقه 1997 [38](d).

III-5-III دراسة معاملي المرونة:

I-2-5-III دراسة معامل الانضغاط الحجمي:

معامل الانضغاط الحجمي يحسب كذلك مباشرة من البرنامج، كما يمكن حسابه من خلال ثوابت المرونة كما جاء في العلاقة (11) من الفصل الأول.

واضح في الشكل (A-7-III) أن عمل التزايد في هذا المعامل بزيادة الضغط يكون خطي في كلا طوري الأكسيدباستثناء قيمته عند الضغط GD GPa، و ذلك بخطية متوافقة الميل بشكل تقريبي و ذلك حسب القيم المدونة في الجدول (III-2). كما أن التحول الطوري غير مؤثر بشكل كبير.

يعتبر عملTayebChihi و رفاقه 2013 [42] الوحيد الذي يمكن مقارنة نتائجه الخاصة بمعاملي المرونة بتلك الناتجة عن دراستنا، و تخص فقط الطور الأول لهذا الأكسيد. يمثل الشكل (B-7-III) نتائجالعملين و الخاصين بمذا المعامل و الذي يمكننا من خلاله ملاحظة أن هناك تزايد بخطية واضحة في كلا العملين، إلا أن عملنا ذو قيم أقل و أسرع تغير مع تغير الضغط (لاحظ قيم الجدول (III).



ا**لشكل(III-7)**:تغيرمعامل الانضغاط الحجمي لأكسيد SiO<sub>2</sub> بتغير الضغط، حيث؛

A- الناتج من حساباتنا.B- الناتج من حساباتنا (a)، الناتج من عمل Tayeb Chihi و رفاقه 2013 (b) [42].

#### III-5-2-2 دراسة معامل القص:

يحسبمعامل القص G من خلال ثوابت المرونة و معامل الانضغاط الحجميكما جاء في العلاقات من (12) إلى (27) من الفصل الأول، الذي يمثل الشكل (A-8-III) تغيراته بتغير الضغط.

من خلال هذا الشكل نلاحظ أن قيم هذا المعامل تكون متزايدة دوما مع تزايد الضغط في كلا الطورين، هذا التزايد الغير المستمر بين الطورين نظرا لتأثير التحول الطوري الواضح، كما يتبين أن التغير خطي فقط في الطور الأول لهذا الأكسيد.

كما جاء أعلاه يعتبر عمل Tayeb Chihi و رفاقه 2013 [42]الوحيد الذي يمكن مقارنة نتائجه الخاصة بمذا المعامل بتلك الناتجة عن دراستنا، و من خلال الشكل (B-8-III) الممثل لنتائج العملين يمكننا ملاحظة أن عملنا ذو قيم أعلى و أسرع تزايد عند الزيادة في الضغط لكن حتى 20 GPa أينيظهر تناقص في قيم العمل الأخر. يمكن اعتبار قبل هذا الضغط أن التغير يكون خطي في كلا العملين. هناك تزايد بخطية واضحة في كلا العملين، إلا أن عملنا ذو قيم أعلى و أسرع تغير مع تغير الضغط.





A- الناتج من حساباتنا. B-ا لناتج من حساباتنا (a)، الناتج من عمل Tayeb Chihi و رفاقه 2013 [42] (d).

الفصل الثالث:

**جدول(III-2):** قيم الميول الخاصة بالخصائص البنيوية و المرونية.

B,Karki	Teyeb Chihi	PREM	SiO <sub>2</sub>	الطور	
/	/	1.229	1.363	B1	الكثافة
/	/	0.938	1.014	B2	
211	224	/	464.064	<b>B</b> 1	C11
672	/	/	623.308/	B2	
585	410	/	531.956	B1	C33
432	/	/	435.465	B2	
882	488	/	668.4	B1	C12
96	/	/	142.913/	B2	
269	322	/	262.755	B1	C13
163	/	/	338.771/	B2	
184	234	/	185.215	B1	C44
48	/	/	57.278/	B2	
307	293	/	313.86	B1	C66
269	/	/	45.407	B2	
632.696	/	/	688.023	B2	C22
148.619	/	/	175.215	B2	C23
144	/	/	108.964	B2	C55
/	353.79	/	566.232	B1	المعامل K
1	/	/	383.111	B2	C
/	75.675	/	328.268	B1	معامل القص G
/	/	/	383.111	B2	

# الفصل الرابع:

# تطبيق دراسة الخصائص البنيوية و المرونية لأكسيدSiO2في علم الزلازل

#### **I-IV** مقدم\_\_\_\_ة:

كما تبين في الفصل الأول من هذه الدراسة، يمكن حساب الكثير من المعاملات الأخرى بالأخص تلك المحددة للخصائص الزلزالية انطلاقا من معاملات الخصائص المدروسة في الفصل السابق. الخصائص الزلزالية تقسم إلى ثلاث عناصر تدعى غالبا الملاحظات الزلزالية، و هي: مقارنة سرعات الموجات الزلزالية بمثيلتها في نموذج PREM، دراسة عدم التماثل الزلزالي و عدم تجانس الوشاح السفلي. لذلك خصص هذا الفصل للتطرق لكل هذه الملاحظات، بالإضافة إلى مقارنة نتائج دراستنا بدراسات أخرى سابقة و جاء ذكرها في الفصل الثاني.

### 2-IV- دراسة سرعات الموجات الزلزالية:

تحسب سرعات الموجات الزلزالية V<sub>s</sub>،V<sub>p</sub> من خلال معامل الانضغاط الحجمي، معامل القص و الكثافة الحجمية كما جاء في العلاقات (1 ،2 و 3) من الفصل الأول، تمثل الأشكال(A-I-IV، B و C)تغيراتما بتغير الضغط و التي من خلالها يمكن ملاحظة؛

– أن جميع السرعات متزايدة دوما مع تزايد الضغط في كلا الطورين، كما يتبين أن التغير يكون خطي فقط في الطور الأول لهذا الأكسيد.

- قيم السرعات الثلاث الناتجة من حساباتنا تكون أعلى من قيمها في نموذج PREM، كما تكون فقط أبطئ تغيرا في سرعة الموجة العرضية في الطور الثاني للأكسيد.





الشكل (I- IV): يمثل تغير سرعات الموجات الزلزالية بدلالة الضغط لكل من قيم النموذج b) PREM (d) و نتائجنا (a)، حيث: A - مقارنة السرعة V<sub>F</sub>. B - مقارنة السرعة V<sub>s</sub>.

يعتبر عمل TayebChihi و رفاقه 2013 [42] الوحيد الذي يمكن مقارنة نتائحه الخاصة بسرعتي الموجتين الطولية و العرضية بتلك الناتجة عن دراستنا، و هي التي تمثل نتائحها الممثلةفيالشكلين(IV-2-A و B) و التي من خلالها يمكن ملاحظة؛

– التغير في كلا الدراستين يكون متزايد و خطي. – قيم سرعة الموجة الطولية الناتجة عن حسابنا أقل و أسرع تغيرا مع الزيادة في الضغط. – قيم سرعة الموجة العرضية الناتجة عن حسابنا توافق سرعة الموجة الطولية في تسارع التغير و تخالفها في موضع القيم بالنسبة

لقيم العمل الأخر، أي هي أسرع تغيرا و أقل قيما من تلك النابحة عن عمل TayebChihi و رفاقه 2013 [42].



# J-IV–3 دراسة عدم تجانس الوشاح السفلي:

يحسب معاملي هذه الخاصية حسب العلاقتين (30) و (31) من الفصل الأول.

يوضح الشكل (IV) إختلاف عدم تجانس الوشاح السفلي بالنسبة لهذا الأكسيد بتغير الضغط، حيث نلاحظ أن نتائجنا تبين:

– من أجل الطور الأول هناك عدم تجانس في الوشاح السفلي من أجل هذا الأكسيد، لأن قيمة النسبتين w و'wيساوي كل منها 1.5 و 0.35 على التوالي مع تناقص طفيف نحو التحانس.

– أما الطور الثاني هناك عدم تجانس كبير جدا عند بداية الطور، بزيادة الضغط يكون هناك زيادة نحو التجانس حتى الضغط 60.7 GPa،أين يكون التجانس واضح حيث تتساوى النسبتين تقريبا عند 1.

- كما يظهر التجانس واضح بين الضغطين 106.4 GPa حتى 135.8 GPa، أما بين الضغط\_ين 60.7GPa و 106.4 GPa فيكون التجانس غائبا نسبيا.



ا**لشكل(IV -3**): يمثل تغير عدم تحانس الوشاح السفلي w و ' w لأكسيد SiO<sub>2</sub> بتغير الضغط.

# 4-IV دراسة عدم التماثل الزلزالي:

يحسب معاملا عدم التماثل حسب العلاقتين (32) و (33) من الفصل الأول، أما السرعات فتحسب حسب الجدولين (I-I و 2) من نفس الفصل.

كمايظهر في الشكل (4-IV)؛

- واضح بالنسبة لعدم التماثل Ap أن هناك تناقص غير خطي في كلا الطورين مع زيادة الضغط، لكن في الطور الثاني يكون تناقص حتى الضغط 100 GPa ثم يتزايد بشكل بطيء جدا إبتداءا من الضغط GPa I10 GPa إلى غاية نحاية حدود مجال دراستنا. يعود هذا إلى أن السرعة الطولية للأكسيد في الطور الأول و حتى الضغط 100 GPa من الطور الثاني أكثر سرعة في التغير في الاتجاه البلوري [100] من غيرها، أما بعد هذا الضغط تكون أسرع تغيرا في الاتجاه البلوري [110](أنظر الشكل (A-S)) أدناه).

-كما يمكننا ملاحظة التزايد الخطي الواضح في معامل عدم التماثل As1للطور الأول و إبتداءا من الضغ - كما يمكننا ملاحظة التزايد الخطي الواضح في معامل عدم التماثل As1 للطور الثاني حتى الضغط 100 GPa. يرجع هذا إلى التزايد الدائم في السرعة العرضية Vs1 في كلا الاتجاهين البلوريين [100] و [001]، بينما تكون متناقصة في الاتجاه البلوري [110] في الطور الأول (أنظر الشكل (B-5-IV) أدناه).



ا**لشكل (4-IV)**: يمثل تغير معاملات عدم التماثل الزلزالي As1 ،Ap و As2 الخاصة بدراستنا حول أكسيد SiO<sub>2</sub> بتغير

الضغط.



ا**لشكل (5-IV)**: يمثل تغير السرعات الزلزالية في الاتجاهات البلورية [100]، [110] و [001] بتغير الضغط، حيث: A- خاص بالسرعة الطولية B. Vp-خاص بالسرعة العرضية C. Vs1-خاص بالسرعة الطولية Vs2.

– هناك تزايد طفيف غير خطي في بداية الطور الثاني أين يظهر المعامل As2،مع شبه ثبوت لقيمته إبتداءا من الضغط 110 GPa. هذا ما يرجع إلى سرعة الزيادة في السرعة العرضية Vs2 في الاتجاه البلوري [100]، بينما تتقارب سرعة الزيادة فيها بعد الضغط المذكور سابقا (أنظر الشكل (C-5-IV) أعلاه).

الشكل(6-IV) الذي يقدم مقارنة بين نتائج حساباتنا و نتائج عمل Karki و رفاقه [39]الخاصة بمعاملات عدم التماثل الزلزالي، يبين أن؛

– جميع معاملات عدم التماثل الزلزالي الناتج عن دراستنا للأكسيد تكون ذات قيم أقل، ما عدا المعامل As1 في الطور الثاني.

– تغير المعاملات يبدو متوافق بين العملين، مع سرعة واضحة في هذا التغير تظهر في نتائج Karki و رفاقه [39].



ا**لشكل (IV)**: يمثل تغيرمعاملات عدم التماثل الزلزاليبتغير الضغط: Ap –A الخاصة بدراسة Karki و رفاقه (a)[39] الخاصة بدراستنا (b). As1 –B و As2 الخاصة بدراسة Karki و رفاقه (a)[39] الخاصة بدراستنا (b). **جدول (1-IV):** قيم الميول الخاصة بالسرعات الموجية و معاملاتها.

B.Karki	Teyeb Chihi	PREM	SiO <sub>2</sub>	الطور	السرعات و معاملاتها
/	2.333	3.66	5.932	B1	Vp
/	/	1,895	2.677/	B2	
/	0.933	2.71	2.74	B1	Vs
/	/	0,703	1.462/	B2	
/	/	3.019	5.363	B1	Vf
/	/	1.66	2.079/	B2	
15	/	/	30.385	B1	Ap
-44	/	/	-20.93	B2	
60	/	/	50.716	B1	As1
-140	/	/	-181.92	B2	
51.9	/	/	/	B1	As2
-151.6	/	/	19.7	B2	

#### خلاصة عامة:

تناولت دراستنا أكسيد SiO<sub>2</sub> الذي يدخل في تركيب الطبقات الداخلية للأرض، و التي قمنا بما بواسطة الحساب و ذلك من أجل:

– معرفة التحول الطوري لهذا الأكسيد، خصائصه البنيوية و المرونية في مجال الضغط من 0 إلى غاية 140 GPa.

في علم الزلازل و من خلال تلك النتائج يمكن الاطلاع على تغير سرعات الموجات الزلزالية، عدم تجانس الوشاح
 السفلي و عدم التماثل الزلزالي كدالة للضغط و ذلك دوما في المجال المذكور أعلاه.

من خلال نتائج دراساتنا المتحصل وجدنا أن:

- التحول الطوري لهذا الاكسيد يحدث من Stishovite إلى CaCl<sub>2</sub> عند الضغط 40 GPa.

– معظم المعاملات تتاثؤ بالتغير الطوري.

As2 و As1 ، Ap و As1 الثاني و معامل عدم التماثل As2 و C<sub>13</sub> ، C<sub>12</sub> للطور الثاني و معامل عدم التماثل As1 ، Ap و As2
 للطور الثاني كذلك، كما أن النسبة الحجمية تتناقص ببطئ.

– هناك عدم تجانس واضح في الوشاح السفلي يقترب من التجانس في قيم محددة من الضغط مثل 60.7 GPa، كما يظهر التجانس واضح بين الضغطين 106.4 GPa حتى 135.8 GPa، أما بين الضغط\_ين 60.7GPa و 106.4 GPa فيكون التجانس غائبا نسبيا.

السرعة الطولية Vp تكون أسرع في الاتجاه البلوري [100].
 السرعة العرضية Vs1 تكون أسرع في الاتجاهين البلوريين [100] و [001].
 السرعة العرضية Vs2 تكون أسرع في الاتجاه [100].

حتى تتدعم هذه الدراسة يمكن تقديم العديد من المقترحات المستقبلية من بينها:

بالإضافة إلى تغير الضغط، نغير في درجة الحرارة لتحسين الدقة في الدراسة.
 يمكن تناول الأكسيد بالدراسة في القشرة أو الوشاح العلوي نظرا لأنه متوفر أكثر في هاتين الطبقتين، أما في الوشاح السفلي فيمكن اعتباره غير نفي أي محتوى في منيرالات أخرى.

المراجع:

[01] Wang S-F, Hsu Y-F, Pu J-C, Sung JC, Hwa L. Determination of acoustic wave velocities and elastic properties for diamond and other hard materials. Materials Chemistry and Physics. 2004;85:432-7.

[02] Ulrich TJ, McCall K, Guyer R. Determination of elastic moduli of rock samples using resonant ultrasound spectroscopy. The Journal of the Acoustical Society of America. 2002;111:1667-74.

[03] Marx D, Hutter J. Ab initio molecular dynamics: Theory and implementation. Modern methods and algorithms of quantum chemistry. 2000;1:141.

[04] Kumar M. Application of high pressure-high temperature equation of state for elastic properties of solids. Physica B: Condensed Matter. 2002;311:340-7.

[05] N. V. « Investigation théorique du mécanisme de physisorption:

[06] C. Kittel, Phsique de l'état solide, 8ème édition, Dunod Paris,(2007).

[07] N. V. « Investigat in théorique du mécanisme de physisorption :application d'une méthode de partition fondée sur la fonctinnelle de la densité » 'Université de Genéve ;( 2000).

[08] Bolt B and B K. An introduction to the theory of seismology. CambridgeUniversity Press, CambridgeU.K., 499 pp. 1985.

[09] Poirier J-P. Introduction to the Physics of the Earth's Interior: Cambridge University Press; 2000.

[10] Pujol J. Elastic wave propagation and generation in seismology: Cambridge University Press; 2003.

[11] Shearer PM. Introduction to seismology: Cambridge University Press; 2009.

[12] Radi Z, Étude de l'anisotropie sismique du Nord-Est de l'Algérie, thèse Doctorat, Université Ferhat Abbas Sétif 1, 2016.

[13] Baddari K. Eléments de sismologie: OPU Alger 1994, 466 P; 1994.

[14] Stein CA. The solid earth: an introduction to global geophysics. Eos, Transactions American Geophysical Union. 1991;72:427-8.

[15] Jackson I. The Earth's mantle: composition, structure, and evolution: Cambridge University Press; 2000.

[16] Dziewonski AM, Anderson DL. Preliminary reference Earth model.Physics of the earth and planetary interiors. 1981;25:297-356.

[17] Bolt, B. A.. Nuclear Explosions and Earthquakes. The parted. Vei. W .H. Fercman San Francisco. 1976.

[18] Kennett B. On seismological reference models and the perceived nature of heterogeneity. Physics of the Earth and Planetary Interiors. 2006;159:129-39.

[19] Anderson DL. Theory of the Earth: Blackwell scientific publications; 1989.

[20] Mattern E. Composition et température dans le manteau profond: interprétations minéralogiques des observations sismologiques: École normale supérieure (Lyon); 2005.

[21] Merkel S. Elasticité et orientations préférentielles dans la terre profonde: approche expérimentale. Doctorat de Ecole normale supérieure de lyon. umr 5570 laboratoires des sciences de la terre. Thèse. 2002.

[22] Kittel C, McEuen P. Introduction to solid state physics: Wiley New York; 1996.

[23] Karki B, Stixrude L, Clark S, Warren M, Ackland G, Crain J. Structure and elasticity of MgO at high pressure. American Mineralogist. 1997;82:51-60.

[24] Tlili S, Louail L, Bouguera A, Haddadi K, Medkour Y. Contribution to the study of structural and elastic properties of wüstite under pressure up to 140 GPa by pseudopotential calculations. Phase Transitions. 2017;90:1229-40.

[25] Louail L, Krachni O, Bouguerra A, Sahraoui FA. Effect of pressure on structural and elastic properties of alkaline-earth oxide CaO.Materials Letters. 2006;60:3153-5.

[26] Ezziani A. Ondes dans les milieux poroélastiques-Analyse du modele de Biot. Revue Africaine de la Recherche en Informatique et Mathématiques Appliquées. 2006;5:95-109.

[27] Screiber E, Anderson O, Soga N. Elastic constants and their measurements. McGrawHill, New York. 1973.

[28] Ravindran P, Fast L, Korzhavyi PA, Johansson B, Wills J, Eriksson O. Density functional theory for calculation of elastic properties of orthorhombic crystals: application to TiSi 2. Journal of Applied Physics. 1998;84:4891-904.

[29] Seitz F, Turnbull D, Christy R. Solid State Physics, Vol. 12: Advances in Research and Applications. American Journal of Physics. 1962;30:936-7.

[30] Kittel C, Holcomb DF. Introduction to solid state physics. American Journal of Physics. 1967;35:547-8.

[31] Galperin YM. Introduction to modern solid state physics. достъпна pdf формат на адрес: <u>http://edu</u> ioffe ru/lib/galperin. 2001.

[32] Jeanloz, R, and E. Knittle, Density and composition of the lower mantle. Philophical Transactions of the Royal society of London Series A, 328,377-389, 1989.

[33] Sobolev SV, Babeyko AY. Modeling of mineralogical composition, density and elastic wave velocities in anhydrous magmatic rocks. Surveys in geophysics. 1994;15:515-44.

[34] Karki BB, Stixrude L, Wentzcovitch RM. High-pressure elastic properties of major materials of Earth's mantle from first principles. Reviews of Geophysics. 2001;39:507-34.

[35] Jeanloz R, Knittle E. Density and composition of the lower mantle. Philosophical Transactions of the Royal Society of London A: Mathematical, Physical and Engineering Sciences. 1989;328:377-89.

[36] Levien L, Prewitt CT, Weidner DJ. Structure and elastic properties of quartz at pressure. American Mineralogist. 1980;65:920-30.

[37] Yagi T, Tsuchida Y, Kusanagi S, Fukai Y. Stabilities of SiO2 stishovite and CaSiO3 perovskite under lower mantle condition. High Pressure Science and Technology. 1990;5:699-701.

[38] Karki BB, Stixrude L, Crain J. Ab initio elasticity of three high- pressure polymorphs of silica. Geophysical research letters. 1997;24:3269-72.

[39] Karki B, Ackland G, Crain J. Elastic instabilities in crystals from ab initio stress-strain relations. Journal of Physics: Condensed Matter. 1997;9:8579.

[40] Kimizuka H, Ogata S, Li J, Shibutani Y. Complete set of elastic constants of  $\alpha$ -quartz at high pressure: a first-principles study. Physical Review B. 2007;75:054109.

[41] Wang WH. The elastic properties, elastic models and elastic perspectives of metallic glasses.Progress in Materials Science. 2012;57:487-656.

[42] Chihi T, Fatmi M, Boucetta S. Theoretical Study of the  $\alpha$ -Quartz and Stishovite Phases of SiO2. Chinese Journal of Physics. 2013;51:1270-9.

[43] Nisr C, Ribárik G, Ungár T, Vaughan GB, Merkel S. Three-dimensional X-ray diffraction in the diamond anvil cell: application to stishovite. High Pressure Research. 2014;34:158-66.

[44] Philipps K, Stoffel RP, Dronskowski R, Conradt R. Experimental and theoretical investigation of the elastic moduli of silicate glasses and crystals. Frontiers in Materials. 2017;4:2.

الملحق

# معطيات نموذج PREM المستخدم في المقارنات

في الجدول أدناه يتمعرض أهم القيم المستخدمة في هذه المذكرة لنموذج PREM كدالة للعمق، و هي كثافة المادة، و ثوابت المرونة وسرعات الموجات الزلزالية، مع العلم أن السرعة الهيدروديناميكية يتم حسابما وفقًا للعلاقة (3) من الفصل الأول، و لكن على حدود النواة الداخلية.

Profondeur (Km)	P(GPa)	K(GPa)	den(g/cm <sup>3</sup> )	G(GPa)	V <sub>p</sub> (Km/s)	V <sub>s</sub> (Km/s)	$V_{\phi}(Km/s)$
0	0	2.15	1.02	0	1.45	0	1.45
0.3	0	2.15	1.02	0	1.45	0	1.45
0.3	0	51.97	2.6	26.62	5.8	3.2	4.47
15	0.3	51.97	2.6	26.62	5.8	3.2	4.47
15	0.3	75.28	2.9	44.11	6.8	3.9	5.10
24.4	0.6	75.28	2.9	44.11	6.8	3.9	5.10
24.4	0.6	131.45	3.38	68.14	8.11	4.49	6.24
71.0	2.2	130.62	3.38	67.54	8.08	4.47	6.22
80.0	2.5	130.23	3.37	67.34	8.08	4.47	6.22
80.0	2.5	130.23	3.37	67.34	8.08	4.47	6.22
150	4.8	128.72	3.37	66.44	8.03	4.44	6.18
171.0	5.5	127.80	3.36	66.24	8.02	4.44	6.17
220	7.1	126.98	3.36	65.64	7.99	4.42	6.15
220	7.1	154.16	3.44	73.43	8.56	4.62	6.70
271.0	8.9	158.90	3.47	76.00	8.66	4.68	6.77
300	9.9	160.30	3.48	76.90	8.69	4.7	6.79
371.0	12.3	170.28	3.53	79.65	8.85	4.75	6.95
400	13.4	173.64	3.54	80.55	8.91	4.77	7.00
400	13.4	189.54	3.72	90.42	9.13	4.93	7.14
471.0	16	208.60	3.81	101.44	9.5	5.16	7.40
500	17.1	190.25	3.35	91.30	9.65	5.22	7.54
571.0	19.9	239.90	3.94	116.17	10.01	5.43	7.80
600	21	249.14	3.98	121.27	10.16	5.52	7.91
600	21	249.14	3.98	121.27	10.16	5.52	7.91

Profondeur (Km)	P(GPa)	K(GPa)	den(g/cm <sup>3</sup> )	G(GPa)	V <sub>p</sub> (Km/s)	V <sub>s</sub> (Km/s)	V <sub>q</sub> (Km/s)
640	22.6	252.25	3.98	122.60	10.22	5.55	7.96
640	22.6	252.25	3.98	122.60	10.22	5.55	7.96
670	23.8	255.78	3.99	123.79	10.27	5.57	8.01
670	23.8	299.41	4.38	155.07	10.75	5.95	8.27
771.0	28.3	313.59	4.44	172.88	11.07	6.24	8.40
800	29.6	317.47	4.46	174.78	11.11	6.26	8.44
871.0	32.8	329.62	4.5	179.17	11.24	6.31	8.56
971.0	37.3	347.22	4.56	185.61	11.42	6.38	8.73
1000	38.6	351.37	4.58	187.60	11.46	6.4	8.76
1071.0	41.9	364.05	4.62	191.61	11.58	6.44	8.88
1171.0	46.5	385.80	4.68	197.73	11.78	6.5	9.08
1200	47.8	384.99	4.69	199.37	11.78	6.52	9.06
1271.0	51.2	395.34	4.73	204.17	11.88	6.57	9.14
1371.0	55.9	412.17	4.79	209.92	12.02	6.62	9.28
1400	57.3	417.67	4.81	211.43	12.06	6.63	9.32
1471.0	60.7	428.57	4.84	215.33	12.16	6.67	9.41
1571.0	65.5	444.20	4.9	221.94	12.29	6.73	9.52
1600	66.9	449.07	4.91	223.05	12.33	6.74	9.57
1871.0	80.4	492.88	5.05	238.34	12.67	6.87	9.88
1971.0	85.5	508.34	5.11	244.70	12.78	6.92	9.97
2000	86.9	513.63	5.12	245.89	12.82	6.93	10.02
2071.0	90.6	524.44	5.16	250.68	12.9	6.97	10.08
2171.0	95.8	541.84	5.21	256.02	13.02	7.01	10.20
2271.0	101.1	557.24	5.26	262.18	13.13	7.06	10.29
2371.0	106.4	575.33	5.31	267.68	13.25	7.1	10.41
2400	108	579.64	5.32	268.94	13.28	7.11	10.44
2471.0	111.9	592.37	5.36	273.25	13.36	7.14	10.51
2571.0	117.4	610.15	5.41	279.68	13.48	7.19	10.62
2671.0	123	629.33	5.46	285.41	13.6	7.23	10.74
2700	124.1	632.41	5.47	286.72	13.62	7.24	10.75
2741.0	127	640.53	5.49	290.16	13.68	7.27	10.80
2771.0	128.8	644.37	5.51	291.22	13.69	7.27	10.81
2780	129.3	645.44	5.51	290.42	13.69	7.26	10.82
2850	133.4	654.34	5.56	293.05	13.71	7.26	10.85
2885	135.8	657.05	5.57	293.58	13.72	7.26	10.86

الملخص:

باستعمال الحساب بواسطة طريقة DFT و بتقريب GGA قمنا بدراسة التحول الطوري، الخصائص البنيوية و المرونية لأكسيد SiO<sub>2</sub> التي من خلالها يمكن دراسة تغيرات الخصائص الزلزالية المتمثلة في سرعات الموجات الزلزالية، عدم تجانس الوشاح السفلي و عدم التماثل الزلزالي. هذه التغيرات تكون بتغير الضغط من 0 حتى H40 GPa . وجدنا أن التحول الطوري يكون عند الضغط A0 GPa، حيث معظم المعاملات لا تتأثر بمذا التحول الطوري و تتزايد بزيادة الضغط ما عدا c<sub>1</sub>2، c<sub>1</sub>2، و GP بالإضافة إلى أن التحانس يكون عند الضغوط Son GPa، وRO GPa و Son GPa، ما عدا c<sub>1</sub>2، c<sub>1</sub>2 و GP بالإضافة إلى أن التحانس يكون عند الضغوط M<sub>2</sub>2، GPa، GPa و 106.4 و Son GPa، كما أن السرعات و N<sub>2</sub>2، تكون أسرع في الاتجاه [100] و V<sub>1</sub>2 في الاتجاهين [100]، [100]. بمقارنة نتائجنا بدراسات أخرى وجدنا أنما متوافقة في أغلب المعاملات ما عدا معامل القص G مقارنة بدراسة M2.

الكلمات المفتاحية: SiO<sub>2</sub>، خصائص زلزالية، DFT، عدم تجانس الوشاح، عدم التماثل .

#### **Abstract :**

By using the calculation by DFT method, by GGA approximation we studied the phase transition, structurals and élastics properties of SiO<sub>2</sub>. Through which the changes in seismics properties; they are seismics waves velocities, heterogeneity of the lower mantle and seismics anisotropies. These changes are caused by pressure changes from 0 to 140 GPa. We found that the phase shift is at 40 GPa, where most of the coefficients are not affected by this phase transition and are increased by increasing pressure except  $c_{12}$ ,  $c_{13}$  and G. In addition, the homogeneity is at 60.7 GPa, 106.4 GPa and 135.8 GPa, and  $V_p$ ,  $V_{s2}$  velocitys are faster in directions [100] and  $V_{s1}$  in both directions [001], [100]. By comparing our results with other studies, we found that they were consistent in most treatments except G compared to the study of TeyebChihi.

**keywords:** SiO<sub>2</sub>, Seismics properties, ,Hétérogénéité of the lower mantle l, anisotropies sismiques.

### **Résumé:**

Par l'utilisation du calcul par la méthode DFT, par approximation GGA, nous avons étudié la transition de phase, les propriétés structurales et élastiques de SiO2. Grâce à laquelle changements dans les propriétés sismiques; ce sont les vitesses des ondes sismiques, l'hétérogénéité du manteau inférieur et les anisotropies sismiques. Ces changements sont causés par des changements de pression de 0 à 140 GPa. Nous avons trouvé que la transition de phase est à 40 GPa, où la plupart des paramètres ne sont pas affectés par cette transition de phase et augmentent par l'augmentation de la pression sauf c<sub>12</sub>, c<sub>13</sub> et G. De plus, l'homogénéité est de 60.7 GPa, 106.4 GPa et 135.8 Les vitesses GPa et V<sub>p</sub>, V<sub>s2</sub> sont plus rapides dans les directions [100] et V<sub>s1</sub> dans les deux directions [001], [100]. En comparant nos résultats avec d'autres études, nous avons trouvé qu'ils étaient cohérents dans la plupart des traitements sauf G par rapport à l'étude de TeyebChihi.

**Mots-clés:** SiO<sub>2</sub>, propriétés sismiques, DFT, GGA, hétérogénéité du manteau inférieur, anisotropies sismiques.