مقرر 102 فلك مقدمة المجموعة النجمية والشمسية

المحاضرة الثامنة:

الهدف دراسة التالي:

✓ صفات الكواكب العملاقة .

 \checkmark المشتري (خصائصه - تركيبة الداخلى - أقمارة وحلقاته)

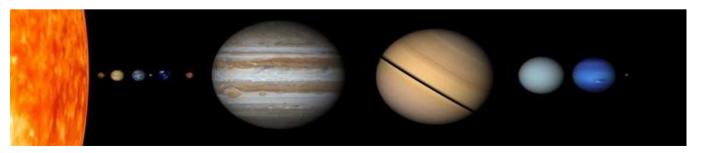
الباب السابع الكواكب المشتراوية Jovian planets

الفصل الأول: المشتري Jupiter

: Exploring the outer planets أستكشاف الكواكب الخارجية

✓ كانت بايونير 10 أول مركبة تتحرك خارج حزام الكويكبات حتى وصلت إلى المشتري عام 1973 ثم وصلت مركبة بايونير
11 إلى زحل .. و أستمرت المركبات بالتقدم الى أن وصلت إلى نبتون .

✔ آخر الاحداث بهذا الشأن هو وصل مركبة نيو هورايزونز عام 2015 الي الكوكب القزم بلوتو وألتقطت له صور أكثر دقة.



صفات عامة للكواكب العملاقة General properties for giant planets:

الكواكب العملاقة هي : المشتري و زحل و أوارنوس و نبتون .

- ✓ كبيرة في الحجم والكتلة .
- ✓ بعيدة عن الشمس ولذلك فهي بارده بالمقارنة بالكواكب الارضية .
- ✓ تحتفظ بالغازات الخفيفة وعلى رأسها الهيدروجين وذلك لبعدها عن الشهس وجاذبيتها العالية كما في الجدول .
 - ✓ الكثافة المتوسطة للكواكب شبية المشتري صغيرة مما يؤكد أنه لم يتبخر منها
 - شئ وبالتالي مازالت على حالتها التي نشأت عليها .
 - ✓ ليس لها سطح صلب وذلك لبعدها عن الشهس .

العنصر	النسبة (%)
H ₂	77
He	22
H ₂ O	0.6
CH ₄	0.4
NH ₃	0.1
الصخور	0.3

10: فلك

- ✓ تدور حول نفسها بسرعه عاليه لذلك يحيط بكل منها مجال مغناطيسي واضح .
 - ✓ لها حلقات تدور حولها ,
 - ✓ تتباعد الكواكب شبية المشتري عن بعضها بمسافات هائلة .
 - ✓ تحتفظ بعدد كبير من الاقهار .
 - ✓ عاكسيتها عالية جدا لوجود أغلفة جوية عميقة في كل منها .
- √ تشع الكواكب شبيهة المشتري حرارة من داخلها أكثر مها تكتسب من الشمس (فيما عدا أورانوس) وذلك بسبب عدم وجود قشره صلبة على أسطحها.
 - ✓ تتشابة الأغلفه الجوية للكواكب العملاقة كما يتشابه تركيبها الداخلي .

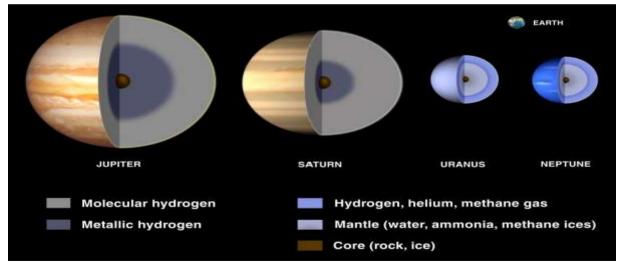
الطاقة الداخلية للكواكب المشتراوية:

كوكب المشتري له أكبر قدر من الطاقة الداخلية , ولهذا فإن الغلاف الجوي له ولبقية الكواكب المشتراويه هي حالة وسط بين أغلفة الكواكب التي تستقبل الحرارة من الشمس وأغلفة النجوم التي تخرج منها الحرارة الى الخارج .

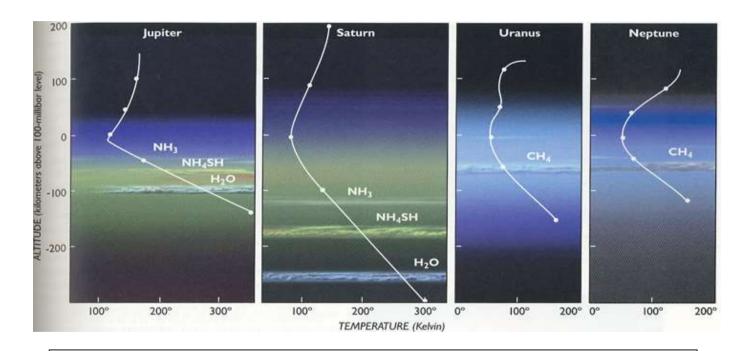
- 1) المشتري: مايخرج من داخله من طاقة مثل مايستقبلة من أشعة الشمس.
- 2) زحل: يخرج من داخلة ضعف مايستقبله من الشمس أي أنه يشع من داخله اكثر من المشتري رغم أنه أصغر بكثير السبب في ذلك (أن الهيليوم في داخله يتحرك إلى مركز الكوكب مخرجا طاقة إضافية فهو في حالة أنكماش في داخلة أكبر من المشتري).
 - (3) نبتون : بداخله مصدر صغیر من الطاقة .
- 4) أوراونوس: لا تخرج من داخلة حرارة وبالتالي تتساوي درجات الحرارة في نبتون أوراونوس رغم أختلاف مسافتيهما من الشمس.

السنة	اليعد	اليوم	الكثافة	الكتلة	الكوكب
12	5.2	9.9 ساعة	1.3 جم/سم	318	المشتري
29.5	9.5	10.7 ساعة	0.7	65	زحل
84.1	19.2	17.2 ساعة	1.2	14	أورانوس
164.8	30.1	16.1 ساعة	1.6	17	نبتون

بعض المقارنات بين الكواكب المشتراوية



مقارنة التركيب الداخلي للكواكب المشتراوية



تركيب الاغلف الجوية للكواكب العملاقة. توجد ثلاث طبقات من السحب في المشتري وزحل أحدهما بخار الماء. بينما طبقتين من السحب في أورانوس ونبتون , سحب غاز الميثان هي المسئولة عن اللون الأزرق الذي يتميز به الكوكبان.

أكبر كواكب المجموعة الشمسية



خصائص عامة:

- 1) يبعد عن الشمس بمقدار 5.2 وحدة فلكية .
 - 2 يشع حرارة من داخله .
- 3) يشع الأشعة راديوية والسبب في ذلك أن لة مجال مغناطيسي قوي يحتوي على حزامين من الاشعة مثل الارض.
 - 4) يشع الأشعة تحت الحمراء والتي تدل على أن الكوكب مازال عالى الحرارة .
 - 5) طول السنة حوالي 12 سنه أرضية
 - 6) ميله عن دائرة البروج صغير جدا .
 - 7) الزاوية بين محورية أيضا صغيرة .
- 8) رغم أن قطرة 11 قطر أرضي الا انة يدور حول نفسه بسرعه عالية في أقل من 10 ساعات لذلك الكوكب متفلطح بشكل واضح .

ته 320 كتلة أرضية.	-< (o
مله الرصية.	20 (9
جة الحرارة المتوسطة 165 كلفن .	در (10
اكسية عالية جدا , لذلك يظهر بقدر مساوي لقدر المريخ رغم أنه اكثر بعدا من المريخ .	11) الع
	(10
فة المشتري أصغر بكثير من كثافة الارض مما يجعلة يشبة الشمس في هذه الناحيه.	(12 کثا
د أقهارة 63 قمرا.	se (13
الما الما الما الما الما الما الما الما	(1)
31	
1)	
ji	
ji	
ع ا	
e e	
	102 فلك

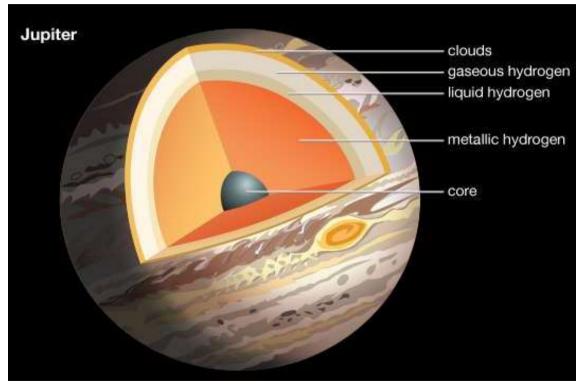
نسبته	رمزه	العنصو
0.86	H_2	الهيدروجين
0.14	He	الهليوم
6-10	H ₂ O	بخار الماء
0.0009	CH ₄	ميثان
0.0002	NH ₃	أمونيا

الغلاف الجوي Atmosphere:

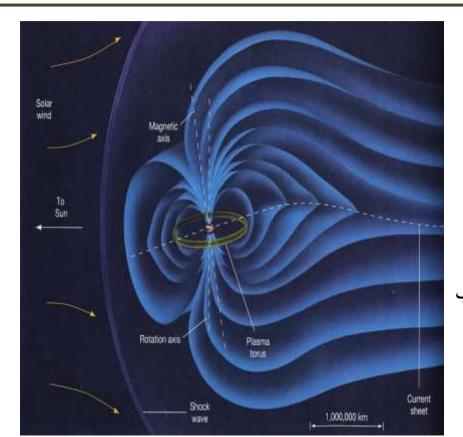
- ✓ الهيدوجين هو العنصر الاساسي في التركيب الكيميائي للمشتري كما الجدول.
- نتيجة لدورانه السريع حول نفسه فإن غلافة الجوي ينقسم إلى طبقات داكنة و \checkmark
- طبقات ذات لون فاتح بشكل متبادل . حيث الطبقات ذات اللون الفاتح عبارة عن سحب ترتفع لأعلى أما الطبقات الداكنة هي سحب تتحرك لأسفل .
- → توجد بقع بيضاء تظهر وتختفي وحمراء ثابتة في مكانها .. وهذة البقع تمثل <u>دوامات هوائية</u> تظهر بشكل واضح .
 - ✓ يوجد غاز الميثان كغاز في الطبقات العليا من الغلاف الجوي
 - ✓ أما الأموينا فهي متجمعة بصورة تشبة بخار الماء في الغلاف الجوي للارض .
- √ مانشاهدة من سحب في الغلاف الجوي للمشتري هي عبارة عن بلورات من الامونيا المتجمدة (السحب تقع في نهاية التروبوسفير). حيث درجة الحرارة 140 كلفن .
 - ✓ تحت سحب الأموينا يوجد أمونيا كبريتات الهيدروجين وهي التي تعطي اللون الاصفر أو البني لكوكب المشتري .

التركيب الداخلي للمشتري:

- 1) بعد طبقة الغلاف الجوي التي تمتد ل 1000 كم نجد طبقة الهيدروجين السائل وهي تمثل سطح المشتري وتمتد 12 ألف كم ودرجة حرارة 10 آلاف كالفن والضغط 3 مليون مرة من ضغط الارض .
 - 2) طبقة يكون فيها الهيدروجين مضغوطا أكثر بحيث يكون في حاله معدنية وهي أكبر طبقة (35 ألف كم)
 - 3) طبقة ثلجية من الكربون والهيدوجين والاوكسجين
 - 4) اللب وهو عباره عن مواد صلبة كثافتها عالية مثل الحديد السيليكون والاكسجين . ودرجة حرارة اللب 30 ألف كالفن وسمك لب المشتري 7 ألاف كم أي أكبر من حجم الأرض .



التركيب الداخلي لكوكب المشتري



Magnetic field المجال المغناطيسي

- ✓ تعادل شدة المجال المغناطيسي للمشتري 12 مرة من المجال المغناطيسي للارض .
 - ✓ قطبي المجال المغناطيسي في إتجاه معاكس لمجال الأرض.
 - ✓ لديه أحزمة كما في المجال المغناطيسي للأرض لكن كميات الشحنات فيها أكثر .
- ✓ خمسه من أقمار المشتري تدور داخل المجال المغاطيسيي للكوكب

المجال المغناطيسي لكوكب

الأقهار والحلقات Satellites and rings:

مميزات أقمار المشتري:

- 1. ثمانية تدور حول الكوكب في أبعاد صفيرة و أربعة تدور في أبعاد كبيرة .
 - 2. مستوى مداراتها تميل على مستوى مدار المشتري ب 25-20 درجة
- 3. الاقهار الاخيرة تدور بشكل عكسى وعلى مسافات كبيرة 21-24 مليون كم .



اقمار جاليلو:

: Io أيو

- أقربها إلى المشتري ويوجد على سطحه براكين فعالة. يتمدد وينكمش ويبعث حرارة يأثر بها على الكوكب وهو أكثر أقمار المشمسية .
- حينما تخرج الحمم من براكينه فأن المشتري يجذبها إليه كشحنات تسير في المجال المغناطيسي للمشتري مولده بذلك تيار كهربائي قويا يبلغ وحوالي 5 مليون امبير .!
 - حجمة قريب من قمر الارض .
 - - لديه غلاف جوي رقيق متكون من الغازات التي تخرج من البراكين .

لهاذا توجد براكين على سطح القمر أيو؟

بسبب ان مسارة أهليجي حول المشتري بالتالي تتغير قوة الجاذبية عليه أيضا يدور حول نفسه ولا يواجه المشتري بوجه واحد .. فالالتواء والجاذبية علية سببت تسخينه وانصهار داخله .

اقمار جاليلو:

2- أوربا Europe:

- درجة لمعانه عالية جدا تشابة لمعان الزهرة والسبب في ذلك أن علية طبقة من الثلج تخفى معالم سطحة .
- يوجد على سطحه بعض الفوهات الناشئة عن ارتطام الشهب وتشققات تدل على نشاط داخلي يؤثر على سطحه .

اقمار جاليلو:

3-4- جانيميد Ganymede و كاليستو

- العبيه و كاليستو وكذلك تيتان التابع لزحل متقاربون في الحجم والكتلة والكثافة .
- جيناميد أكبر اقمار الشمتري حجمه أكبر من عطارد (وهو أكبر قمر في المجموعة الشمسية).
- التركيب الداخلي لجانيميد و كاليستو عباره عن نصف صخري والنصف الخارجي ثلجي , وطبقة الوشاح عبارة عن ماء (سائل أو ثلج).
 - عغطى سطح كاليستو فوهات ناشئة عن اصطدام الشهب بسطحه وهذا ويوضح ان:
 - 1) السطح الثلجي يحتفظ بالحفر الناشئة عن الارتطام.
 - 2) ان الكواكب الخارجية أقمارها تعرضت لارتطام الشهب.
 - 3) لاتوجد أية أنشطة جيولوجية آخري على كاليستو.
 - 4) الفوهات تكون أوسع على السطح الجليدي اذا كانت درجة الحرارة مناسبة .
 - ا جانيميد علية فوهات بنسبة أقل مما في كاليستو وذلك يفسر بأن الاجزاء الخارجية من جانيميد حديثة التكون .
 - ا يوجد على سطح جانيميد تشققات وقنوات احدثتها قوى داخلية .

اقمار جاليلو:

بشكل عام يمكن القول بأن أقمار المشتري:

- تتراوح مابين صغيرة ومتوسطة.
- تدور حول المشتري بوجه واحد .
- الاقمار الداخلية كمية الثلج فيها قليلة وأغلبها من الصخور .
- الاقمار الخارجية أغلب مادتها ثلجية وسطحها الخارجي ملئ بالفوهات الناشئة عن الشهب ..

الحلقات:

أكتشف وجود حلقه رفيعه تدور حول المشتري وهي عبارة عن كمية هائلة من حبيبات صغيرة الحجم (رمل دقيق).