

قوام المشتري وزحل

رأي جديد

أمام هذه المفحة صورة منقولة عن مجلة «السفير» The Sphere الانكليزية وهي تحمل
البارين المشتري وزحل بحسب الرأي القديم في قواهما وبحسب الرأي الجديد الذي أصرت
عنه مباحث علم الفلك والطبيعة الفلكية في العهد الأخير، فاصحاب الرأي القديم كانوا يذهبون
إلى أن هذين البارين غازيان مضيقان لشدة حرارتها . وكانت تناوب سطح كل منها أاماير
ليل أن سرعاها ٩٠٠ ميل في الساعة (رقم ٢) ولذلك ظن ان حرارة الشمس الواقعة عليها
غير كافية لاحداث هذه الاماير فارتدا اللام في تجربة الى شدة حرارة باطنها . وكان
الظن ان كافة مادتها مثل كافة الشئ تغيرا او لا او كافة اللام (رقم ٥) وتل ان
حلقات زحل أصلها من التيازك او من توابوت من الدقائق المكونة «المؤنة» كالكتيرات
التي تطلقها الشمس في الفضاء (رقم ٣) وان بكل تفاصلا قطين سطحين (يظهر الفعل في كل
سما بالقياس الى الخط المقطع وهو مثل دائرة ثانية (رقم ٤) وهذا يتفق مع قواهما الغازي
وسرعة دورانها (فدوران المشتري يبلغ سرعته عن خطه الاستوائي ٢٢٠٠٠ ميل في الساعة
وسرعة دوران زحل عند خطه الاستوائي تبلغ ٤٨٢٠٠ ميل في الساعة)

هذه الحقائق المتقدمة هي ملخص الرأي القديم في قوام هذين البارين والارقام المتقدمة
في هذه الصورة أفادت للإشارة الى هذه الحقائق المختلفة

أما الرأي الجديد فأساسه أن باطن زحل كثرة صخرية تقدرها ٤٨ الف ميل (رقم ١٤).
ويائلي المشتري كثرة صخرية كذلك قطرها ٤٤ الف ميل وتم (رقم ١٩) ويعطي بهذه الكثرة طبقة
كبيرة من العهد كثافتها ٦٦ ألف ميل في زحل (رقم ١٣) و٦٦ ألف ميل في المشتري (رقم ٢٠).
ويليها طبقة الجلو وكثافتها ٦٦ الف ميل في زحل (رقم ١٤) و٦٦ ألف ميل في المشتري (رقم ٢١).
ويبلغ مدلل كثافتها زحل ٧٤، اللام ٧٦، والمشتري ٧٨، والجلو في الحالين متقل التبوم
ومن الطبيعي أن تكون الطبقات الفوقيات في جو زحل هذه ثخاناته شديدة الكثافة لشدة الضغط الواقع
عليها . فإذا اجتمع الضغط الشديد والبرد الشديد سالت بعض الغازات كالآيدروجين ويبيق بعضها
غازياً فينعم عن ذلك أن بعد مقدار من الناصر السائل طاقة على الناصر الغازية وهذا يفسر
الاضطراب الدائم

وقد اشرنا في متنطف فبراير ١٩٣٩ (صفحة ٢١٢—٢١٤) إلى هذا الرأي الجديد في قوام
المشتري ولكن الكتاب الذي في مجلة السفير يذهب إلى أن ما يقال في قوام المشتري يقال في
قوام زحل كذلك وفي قوام أورانوس ويرون مع ان رصدها الدقيق متذر بعدها