الكوكب بالحركة الخاصة الى الخلف اقل في الرؤية من حركة مركز التدوير
بحركة الوسط التوالي يبدي مستقيما لكن بطيء السير اي اقل سيرا
من سير الوسط لكونه محركا بفضل حركة الوسط التوالي
على ما يقتضيه الخاصة الى خلف فاذا تساويا اي حركة مركز التدوير
الى التوالي وحركة مركز الكوكب الى خلف في الرؤية يبدي مقيما
لتعارض الحركتين فاذا زادت حركة مركزه اي الكوكب الى الخلف
على حركة مركز التدوير الى التوالي يبدي راجعا مبتدئا بسير البطوء الى
السرعة في الرجوع ثم يبدي السرعة الى البطوء فيه ايضا ثم يقيم بعد
تمام الرجعة ثانيا اذا تساوت الحركتان ويستقيم بعدا لاقامة هذا
المقيم بعينه اي يقيم لتساوي الحركتين ويستقيم لازدياد حركة مركز
التدوير على حركة مركز الكوكب لكن يكون بطيء السير ثم يتدرج
من البطوء الى السرعة في الاستقامة لتوافق الحركتين في الجهة مع انه
يقيم دورتين في فلكه من غير اختلاف يقع له بالنسبة الى فلك نظرا
الى حركته بحركة ذلك الفلك بل هذه الاختلافات انما نشأت من
حركته المركبة من حركات افلاكه بالنسبة الينا واقامته قبل الرجعة
يسمى المقام الاول واقامته بعد الرجعة يسمى المقام الثاني وحركة مركز
التدوير على محيط فلك التدوير اقل من حركة مركز التدوير على المحيط
الحامل دايما بالنسبة الى مركز العالم فلهذا لا يبدي القمر السير راجعا
ولا واقفا بل قد يبدي بطيء السير اذا كان في اعلى التدوير المتوسط
من ان حركته فيه مخالفة لحركة مركز التدوير الى التوالي فيما يبدو
لها اي للحيرة بالقياس الى الشمس ارتباطاتها بها وهي التي وعدنا

بيانها

بيانها في بقية الكتاب اما في العلوية فانه بعد سير اكثر هاوير ها
عن ذروتي تدويرها الوسطي ابدا كبعد مواضع مراكز تداويرها
الوسطية عن موضع مركز الشمس الوسطي فيقارن العلوية الشمس
مقارنة وسطية ابدا وهي في ذروتي التداوير الوسطي فكلما بعد
الشمس عن مركزي التدوير بعدا وسطيا بعد بمقدار بعدها
مركز الكوكب عن ذروة التدوير الوسطي حتى اذا قابل الشمس
مركز التدوير بمقابله وسطيه كان للكوكب قد نزل الى حضيض
التدوير الاوسط فيكون احترقاتها اي مقارناتها بالشمس ابدا
وهي في ذروة التدوير ومقابلاتها للشمس وهي في الحضيض وعنها
مسئلة يستغرب ويسأل عنها فاراد المصنف ان يشير اليها فقال ويقال
ويقال ان المريخ اذا قارن الشمس كان ابعد بينه وبين الشمس
اعظم من البعد بينه وبين الشمس اذا قابلها لانه قطر تدوير الواقع
بينه وبين الشمس حين المقارنة اعظم من قطر مثل الشمس وهو
الواقع بينهما حين المقابلة تقريبا وانت خبير بان هذا التعليل لا
يتفي العليل اذ يمكن ان يقع بينهما حين المقابلة تمام الخط المحوي المريخ
ايضا والتعليل الكافي ان قطر تدويره الذي لا ينقص البعد بينهما منه
حين المقارنة سبعة وسبعون جزء اجمالا نصف قطر حامله ثلثون
ونصف فاية بعد حضيض تدويره من مركز العالم الذي لا يبلغ البعد بينهما
اليه وقت المقابلة اصلا ثلثة وخمسون جزء اثنتان الا جزء ايضا فاذن
البعد بينهما في المقارنة اعظم بكثير من البعد بينهما في المقابلة في جميع
الاحيان فلذلك قد يقع المقارنة في الحضيض والمقابلة في الاوج
فلذلك تدويرها ابدا مساماة لمركز الشمس تحقيقا

Copyright © King Saud University