

نظرية النسبية الخصوصية

المقال الثاني

ومدة قوانين الطبيعة والبعد الرابع في النسبية
للدكتور اسماعيل احمد ادهم

عضو أكاديمية العلوم الروسية

— ٥ —

إنه من غير الممكن التوفيق في نظام غاليلي^(١) «نسبية» لغاليليو العالم الفلكي الإبطال «بين سنة النسبية الكلاسيكية ومبدأ انتشار النور بسرعة ثابتة إلا برء مبدأ إطلاق الزمان والمكان والرجوع بهما إلى هيئات القياس، أعنى إلى مبدأ نسبتهما إلى الهيئة التي تقاسان بالنسبة لها. فإذا فرضنا نظاماً مادياً مثل «ع» ومن نقطة مثل «م» فيها لنفرض أن شعاعاً ضوئياً مثل «ص» صدرت، فسكون سرعة هذه الإشارة الضوئية واحدة في كل الاتجاهات. فإذا فرضنا أن هذه الإشارة الضوئية حددت في زمان مثل «ت» وكان مرصوفاً لسرعة الضوء بالرمز «د» فهذه الشعاع ستنتبع القانون الآتي :

$$ل^٢ + ي^٢ + ز^٢ = ت^٢ د^٢$$

لنتقل إلى نهاية امتداد نظامها، وهنا الرموز ل، ي، ز تمثل ثلاث حوادث حدثت في السكون «ع» فإذا فرضنا نظاماً مادياً آخر مثل «ع١» متعامدة على النظام الأول وتحرك حركة نسبية لإزائها فإن الدستور أو القانون الدال على الحوادث يتغير من الأول إلى آخر هو :

(١) النظام الغاليلي هو النظام الذي تسيطر عليه معادلات التحويل الغاليلية، فإذا فرضنا الحوادث «ك، ي، ز» حدثت في عالم مثل «ع» وحوادث تقابلها «ك١، ي١، ز١» حدثت في عالم آخر مثل «ع١» ثم إذا فرضنا أن خط الانتقال ينطبق على محور العالم وأن الحوادث أخذت تنقل من عالمها إلى الآخر في ألوان «ت» بسرعة معينة لرمز لها بالرمز «س» كان

ز = ز١ ؛ ي = ي١ ؛ ك = ك١ ؛ ت = ت١ — س ت (راجع
Enzyklopaedie der Mathematik und Physik. vol 13. P. 66.
1922 — 1929

$$ل^٢ + ي^٢ + ز^٢ = ت^٢ د^٢$$

وفي هذا القانون يكون الرمز «ت» لأوان الزمن الذي بدأ فيه انتشار الشعاع الضوئية والقادر

$$ل، ي، ز، ت؛ ل١، ي١، ز١، ت١$$

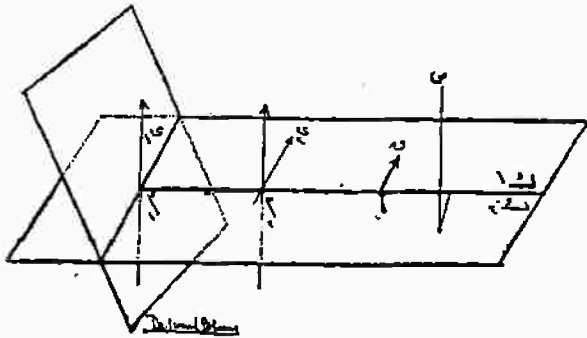
لما كانت ظواهر مستمدة من الاشارات الضوئية حدثت في السكون «ع» كان معنا المعادلة :

$$ل^٢ + ي^٢ + ز^٢ = ت^٢ د^٢$$

وهنا «ا» رمز لسنة التقلص، ولما كان خط الانتقال من النظام «ع» إلى «ع١» لا يؤثر في الحوادث لثبوت قوانين الطبيعة كانت القوانين الطبيعية في النظام «ع» هي القوانين التي بالنظام «ع١» ؛ واستناداً إلى ما تقدم نقرر أن : ١ = ١ فيكون القانون الدال على حركة انتقال الشعاع من «م» إلى نهاية امتداد حد النظام بالنسبة للنظام المادى «ع» هو نفس القانون الدال على الانتقال بالنسبة للنظام المادى «ع١» وينشأ بذلك معنا المعادلة الآتية :

$$ل^٢ + ي^٢ + ز^٢ = ت^٢ د^٢$$

لأن سرعة النور تنتشر بسرعة ثابتة في جميع الاتجاهات



شكل ٢

النظام الغاليلي ودساتير لورانتز

Grossmann « Marcel » und Einstein « Albert ». (Kovarianzeigenschaften der Feldgleichungen der Gravitationstheorie) Zeitschrift für Mathematik und Physik. 63 (1914), p. 215.

und.

Edham « I. K. » Mathematik und Physik. , Leipzig. 1934. p. 123.

مصدرها وتنتشر خلال الفضاء وفي رحاب المكان بحركة منظمة ذات سرعة ثابتة

الثاني : الحوادث التي تقع داخل أكوان تتحرك بازاء بعضها تنظم من حدودها قوانين طبيعية تكون في جميع أطوارها ثابتة لا تتغير

والمبدأ الثاني نتيجة للأول . ومن هذين المبدأين يستنتج أينشتين القاعدتين الآتيتين :

الأولى : أن سرعة النور لها مقدار ثابت لا يتغير
الثانية : بنظم من حدوث الحوادث التي تقع في أكوان تتحرك بازاء بعضها حين انتقالها من كون إلى آخر قوانين التحويل التي كشف عنها العلامة لورانتز Lorentz

وبذلك تحافظ معادلات المجال الالكترومغناطيسي على صيغتها التقديرية بينما قوانين غاليليو (١) تغير من هذه الصيغة إن قوانين (٢) لورانتز لا تنفق مع قوانين غاليليو ، ذلك لأن الثانية تقوم على مبدأ إطلاق الزمان في الوقت الذي تقوم فيه قوانين لورانتز على مبدأ نسبية الزمان ، ومن بين قوانين لورانتز وغاليليو تكونت تجربة « ميكلسون - مورلي »

كان من المنتظر أن تعطي تجربة « ميكلسون - مورلي » نتيجة إيجابية بالنسبة لجميع غاليليو التحويلية بينما كانت ترجح لها نتيجة سلبية بالنسبة لجميع لورانتز التحويلية من حيث كونها تتضمن مفهوم كل من الزمان والمكان نسبياً

لقد تأيدت معادلات التحويل التي أذاعها العلامة لورانتز بنتيجة تجربة « ميكلسون - مورلي » السلبية وكانت نتيجة هذا التأييد أن رجعت بالميكانيكا الكلاسيكية إلى مبادئ الالكتروديناميكا (٣)

وعلى وجه عام فقوانين المجال الالكترومغناطيسي صحيحة إلا أن قوانين ومبادئ الميكانيكا الكلاسيكية يمكن تطبيقها على السرعات العادية التي هي كسر ضئيل من سرعة الضوء . وفي السرعات الكبيرة يلزم الرجوع لقوانين المجال الالكترومغناطيسي . وفي حالة تطبيق المبادئ الميكانيكية الكلاسيكية للسرعات البسيطة

وإذا ما فرضنا أن في النظام « ع » المادي المحاور :

$$x^1, x^2, x^3$$

موازية للمحاور x^1, x^2, x^3 في النظام « ع » موازيان محورين « x^1, x^2 » و « x^3 » موازيان لاستقامة السرعة النسبية « س » فبالنسبة لراصد مثل « ص » يرصد الحوادث x^1, x^2, x^3 في النظام « ع » والحوادث x^1, x^2, x^3 في النظام « ع » وفي الزمان « ت » حوادث النظام « ع » فلتتحقق المساواة العليا يجب أن يتحقق أن :

$$x^1 = x^2 - (x^3 - t)$$

$$x^1 = x^2$$

$$x^1 = x^2$$

$$t = (x^3 - t) \left(\frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right)$$

$$x^1 = x^2 + (x^3 - t)$$

$$x^1 = x^2$$

$$x^1 = x^2$$

$$t = (x^3 - t) \left(\frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right)$$

حيث كان فيها v رمزاً لقانون التفاضل أعني أن

$$\frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = 1$$

هذه المقادير الرياضية شهيرة بقوانين التحويل اللورانتزي نسبة إلى كاشفها العلامة لورانتز الهولندي ، وهذه المقادير مادامت قد استخرجت مرة واحدة فيجب قبول مبادئ الميكانيكا التي أذاعها لورانتز كنتيجة مسلسلة من نظرية النسبية الخصوصية

- ٦ -

أوضحنا فيما سبق أن أفكار أينشتين في النسبية الخصوصية تقوم على أساسين :

الأول : انتشار الضوء بسرعة ثابتة في الأكوان المختلفة أهني أن الأمواج النورية ليست تتبع مصادرها من حيث الحركة والسرعة ، فبمجرد انطلاق موجة نور من منبعها تستقل عن

(1) H. A. Lorentz : Principals of the new-mechanics oxford. 1905. P. 125—126

(2) David Hilbert : Die Grundlanger der Physik. P. 135

(3) Adam Angersbach : Des Relativitaetsprinzip. Leipzig 1920. P. 139. und Leon Block : L'espace et le temps dans la Physique moderne"

Revue Scientifique (1920) P. 333-341