

نظرية النسبية الخصوصية

المقال الثاني

ومرة قوانين الطبيعة والبعد الرابع في السيرة

للدكتور اسماعيل احمد ادهم

عضو أكاديمية العلوم الروسية

— ٥ —

لأنه من غير الممكن التوفيق في نظام غاليلي^(١) «نسبية لغاليليو العالم الفلكي الايطالي» بين سنة النسبية الكلاسيكية ومبدأ انتشار النور بسرعة ثابتة إلا برمدأى 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، فسنبكون سرعة هذه الإشارة الضوئية واحدة في كل الاتجاهات. فإذا فرضنا أن هذه الإشارة الضوئية حدثت في زمان مثل «ت» وكان صرموزاً لسرعة الضوء بالرمز «ص» فهذه الشعاع ستستبع القانون الآتي:

$$ل٢ + ٢ي + ٢ز = ٢ص - ٢ت$$

لنتقل إلى نهاية امتداد نظامها، وهنا الرموز ل٢، ي، ز تمثل ثلاث حوادث حدثت في السكون «ع» فإذا فرضنا نظاماً مادياً آخر مثل «ع١» متمامة على النظام الأول وتتحرك حركة نسبية إزاءها 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 منطبق على محور العالم وأن الحوادث أخذت تنقل من عالمها إلى الآخر في الأوان «ت» بسرعة معينة لترمز لها بالرمز «س» كان

ز١ = ز + ي١ = ي + ك١ = ك - س ت - س ت (راجع Eneyklopaedie der Mathematik und Physik. vol 13. P. 66. 1922 - 1929

ل٢ + ٢ي + ٢ز = ٢ص - ٢ت
وفي هذا القانون يكون الرمز «ت» لأوان الزمن الذي بدأ فيه انتشار الشعاع الضوئية والقادر

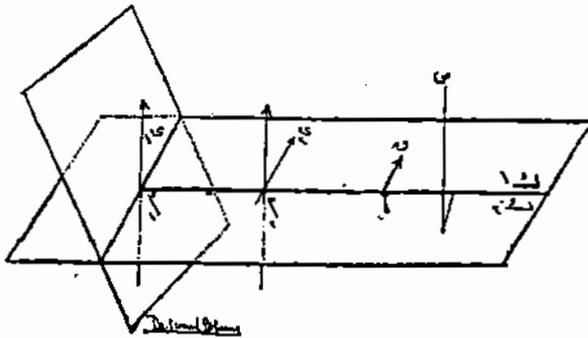
ل٢، ي، ز، ت؛ ل١، ي١، ز١، ت١
لما كانت ظواهر مستمدة من الاشارات الضوئية حدثت في السكون «ع» كان معنا المعادلة:

$$ل٢ + ٢ي + ٢ز = ٢ص - ٢ت$$

وهنا «١» رمز لسنة النقل، 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:

$$ل٢ + ٢ي + ٢ز = ٢ص - ٢ت$$

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 Pheyeik. 63 (1914), p. 215.

und.

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

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

الثاني : الحوادث التي تقع داخل أكوان تتحرك بإزاء 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 : ينظم من حدوث الحوادث التي تقع في أكوان تتحرك بإزاء بعضها حين انتقالها من كون إلى آخر قوانين التحويل التي كشف عنها العلامة لورانتز Lorentz

وبذلك تحافظ معادلات المجال الالكترومغناطيسي على صيغتها التقديمية بينما قوانين غاليليو (١) تغير من هذه الصيغة إن قوانين (٢) لورانتز لا تتفق مع قوانين غاليليو ، ذلك لأن الثانية تقوم على مبدأ اطلاق 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 » المادى المحاور :
١٢ل ، ١١٢ ، ١٢ز

موازية للمحاور ٢٢ل ، ٢٢ى ، ٢٢ز في النظام « ع »
وفرضنا أن المحورين « ١٢ل » و « ٢٢ل » موازيان لاستقامة السرعة النسبية « س » بالنسبة لاصدمثل « ص » يرصد الحوادث ل ، ي ، ز في النظام « ع » والحوادث ل ، ١٢ل ، ١١ى ، ١٢ز في النظام « ع » إن حدثت في الزمان « ت »
حوادث النظام « ع » وفي الزمان « ت » حوادث النظام « ع » فلتحقيق المساواة العليا يجب أن يتحقق أن :

$$٢ل = ١ل - س ت$$

$$٢ى = ١ى$$

$$٢ز = ١ز$$

$$٢ت = ١ت - \frac{س ل}{٢٥}$$

٦

$$١ل = ٢ل + س ت$$

$$٢ى = ١ى$$

$$٢ز = ١ز$$

$$١ت = ٢ت + \frac{س ل}{٢٥}$$

حيث كان فيها رمزاً لقانون التفاضل أعني أن

$$\frac{١}{\frac{٢س}{٢٥} - ١} \sqrt{ } = ١ = ١$$

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

- ٦ -

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

الأول : انتشار الضوء بسرعة ثابتة في الأكوان المختلفة أعني أن الأمواج النورية ليست تتبع مصادرهما 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