

বিজ্ঞান-এবং পুরো প্রতিষ্ঠা
কলাম্বিয়ান ইনসিটিউট
২৫ নভেম্বর, July 1959

গণিত //

আইনষ্টাইনের মহাকর্ষ তত্ত্ব

॥ রতনলাল অক্ষচারী ॥

ভারতীয় পরিসংখ্যান সংস্থা

(Indian Statistical Institute)

নিউটন এবং আইনষ্টাইনের দৃষ্টি ভাগীর মূল পার্থক্য দেশ-কালের জ্যামিতিক রূপে। নিউটনের মতে দেশ-কালের জ্যামিতিক রূপ পদাৰ্থ-নিরপেক্ষ, কিন্তু আইনষ্টাইনের মতে ইহা পদাৰ্থ-সাপেক্ষ। * পদাৰ্থের প্রভাবে (বা শক্তির প্রভাবে, কাৰণ পদাৰ্থ-শক্তি) দেশ-কালের পরিবর্তন সংঘটিত হয়।

১। দেশ-কালের গাণিতিক রূপ।

সকলেই জানেন, ব্রিয়াল্টিক ইউক্লীড়ীয় দেশের জ্যামিতি নিম্নলিখিত সমীকৰণের সাহায্যে প্রকাশ কৰা যায়।

$$(1) \ ds^2 = dx_1^2 + dx_2^2 + dx_3^2$$

(কোর্টেজীয় কো-অর্ডিনেটের সাহায্যে)

আবার, আমরা “পেনার” কো-অর্ডিনেটের সাহায্যে লিখিতে পারি।

$$(2) \ ds^2 = dr^2 + r^2 d\theta^2 + r^2 \sin^2 \theta d\phi^2$$

বক্র-পৃষ্ঠের উপর আধুনিক পাই

$$(3) \ ds^2 = d\beta^2 + \cos^2 \beta d\lambda^2$$

(এখানে β , λ যথাক্রমে ল্যাটিটিউড এবং লংগিটিউড।

রীমান্ন (Riemann) এর সংবাদে সমীকৰণ।

$$(4) \ ds^2 = \sum_{\mu\nu} g_{\mu\nu} dx_{\mu} dx_{\nu} = g_{11} (dx_1)^2 +$$

$$g_{12} dx_1 dx_2 + \dots + g_{33} (dx_3)^2$$

যদি $g_{11} = g_{22} = g_{33} = 1$ এবং g_{12}, g_{23}, \dots ইত্যাদি = 0

(অর্থাৎ, $g_{\mu\nu} = 1 ; \mu = \nu$

$$g_{\mu\nu} = 0 ; \mu \neq \nu$$

তবে $ds^2 = g_{11} (dx_1)^2 + g_{22} (dx_2)^2 + g_{33} (dx_3)^2$

* আইনষ্টাইনের প্রাচী এক শতাব্দী পূর্বে রীমান্ন (Riemann) এইস্থ ধারণা কৰিয়াছিলেন। একমাত্র ক্লৌফোর্ড (Clifford) বাণীত আব কেহই বৌঝাবেন এই বিষয়কে চিন্তাধারার কোনও পর্যালোচনা কৰেন নাই। ক্লৌফোর্ডের রচনা পাঠ কৰিয়া এদেশে বামেন্দ্রসুন্দর ত্রিবেদী এই বিষয়ে একটি চিন্তা কৰিয়াছিলেন।

$$= dx_1^2 + dx_2^2 + dx_3^2 = dx^2 + dy^2 + dz^2$$

অঞ্চেব আমরা বলিতে পারি, ইউক্লীড়ীয় বিশে এবং

$$\text{কোর্টেজীয় কো-অর্ডিনেটে } g_{\mu\nu} = 1 ; \mu = \nu$$

$$g_{\mu\nu} = 0 ; \mu \neq \nu$$

এইস্থে পেনার কো-অর্ডিনেটে, $g_{11} = r^2, g_{12} = 0$ ইত্যাদি। ইউক্লীড়ীয় জ্যামিতিতে বে কোন কো-অর্ডিনেট ইহিতে আধুনিক কোর্টেজীয় কো-অর্ডিনেটে চলিয়া আসিতে পারিব, অথবা ইউক্লীড়ীয় দেশে $g_{\mu\nu}$ গুলির মান Constant হইতে পারে। কিন্তু বক্র পৃষ্ঠ ইহা সম্ব নহে।

২। আইনষ্টাইনীয় দেশ-কালের গাণিতিক রূপ
আইনষ্টাইনের চতুর্মাত্রিক দেশ-কালের রীমানীয় রূপ।

$$(5) \ ds^2 = \sum_{\mu, \nu} g_{\mu\nu} dx_{\mu} dx_{\nu} [\mu, \nu = 1, 2, 3, 4]$$

পদাৰ্থইন, শূন্য দেশ-কালের রূপ :

$$(6) \ ds^2 = -(dx_1^2 + dx_2^2 + dx_3^2) + dx_4^2 = -(dr^2 + r^2 d\theta^2 + r^2 \sin^2 \theta d\phi^2) + dt^2$$

এখন দেখি যাক, একটি পদাৰ্থ-গোপক এই স্থানে আনয়ন কৰিলে, দেশ-কালের কি পরিবর্তন ঘটে। এই পরিবর্তনের অক্ষতি ইহিবে “গোলক-সমতাযুক্ত” (Spherically Symmetric), অর্থাৎ সহজ কথা, গোলকের চতুর্দিকে সমতা রক্ষা কৰিয়া এক “দেশ-কালের বক্র-রূপ” দেখা দিবে।

অঙ্গেব আমরা লিখিতে পারি

$$(7) \ ds^2 = -e^{\lambda} dr^2 - r^2 d\theta^2 - \dots + e^{\nu} dt^2$$

বিজ্ঞান ভারতী পত্রিকা

$$\text{এখানে } \lambda = f_1(r) \text{ এবং } v = f_2(r)$$

$$g_{11} = e^{\lambda}, g_{22} = r^2, \dots, g_{44} = e^v$$

$$\text{সুতরাং } g_{11} = e^{\lambda} = g_{44} = 1, \text{ তবে (1)-(4)}$$

৩। আইনস্টাইনের ক্ষেত্র সমীকরণ।

$$\text{চুম্বক বেশের বক্তৃতা } R^{\rho}_{\mu\nu\delta} \text{ এই তেমনৰের}$$

দায়িত্ব প্রকাশ করা যাব। এই তেমনৰ ক্ষেত্র গুরু এবং আইনস্টাইনের ডেরিভেটিভ (Derivative) সমূহের সাথেও প্রকাশ করা যাব।

যদি অস্থির শূন্য দেশ-কালে, ধৰ্ম, পৃথিবীর বাহ্যের সৌর দেশ-কালে,

$$R^{\rho}_{\mu\nu\delta} = 0$$

এই সমীকরণ প্রতিটা করি, তবে তাৰ অর্থ হ'ব যে সৌর দেশের জ্ঞানিতি স্বত্ত্ব ইউকলোইড অর্থাৎ $R^{\mu\nu} = 1$, $\mu = v$ কিন্তু তাহলৈ এই দেশে একটি ক্ষুদ্র-পদাৰ্থ-গোলক একটি সরল রেখায় চলিতে বাধা। (ক'রিদ মিউটোৱের মতে বলক্ষেত্র নামক একটি অজ্ঞাত, হেসামৰ সত্ত্ব, একটি ক্ষুদ্র পদাৰ্থ-গোলককে তাহার সরলৈপ্তিক গতি হইতে বিৰুদ্ধ কৰে। কিন্তু আইনস্টাইনের ভূয়োদৰ্শনে বলক্ষেত্র নামকোন রহস্যময় সংজ্ঞা নাই। তাহাৰ মতে মিউটোৱে বলক্ষেত্রের অর্থ হইতেছে এই যে, দেশ-কালের জ্ঞানিতিক কৃপ পদাৰ্থের প্ৰভাৱে বজ হইয়া দাব। এই বজ দেজে, একটি পদাৰ্থ-বিকুণ্ঠ গতি বক্তৈৱিক।) কিন্তু এইগুলিৰ গতি বক্তৈৱিক; ক'জোই সৌর দেশ-কালে $R^{\rho}_{\mu\nu\delta} = 0$ এই সমীকরণ অসম্ভব। অতএব অস্থির এক স্তৰ বা স্তৰের সঙ্কানকৰিব—যাহা অটো নিখ'ত হ'ব যথৰেখ নহ। তেমন্দৰ সংকুচন নামক প্ৰক্ৰিয়াৰ অমোৱা

$R^{\rho}_{\mu\nu\delta}$ হইতে $\delta R^{\rho}_{\mu\nu\delta}$ ($\rho = 0$) বা $R_{\mu\nu}$ নামক ক্ষুদ্র-তেমনৰ পাইতে পাৰি। এখন, পদাৰ্থ-বক্তু দেশ-কালের বক্তৃতা এবং মিউটোৱে মহাকাশের সমীকৰণ

$$\Delta \phi = K_1 \rho \quad (\rho = \text{পদাৰ্থের বন্ধন বা ধৰ্মাদ্বাৰা})$$

অতএব আইনস্টাইনের নূৰু সমীকৰণে, বাম দিকে, বলক্ষেত্রের পৰিবৰ্ত্তে পাকিবে দেশ-কালের বক্তৃতা এবং তান দিকে পাকিবে পদাৰ্থ বা শক্তিৰ টেমনৰ। এইকপে আইনস্টাইন প্রথমে লিখিলে

$$R^{\mu\nu} = K_2 T^{\mu\nu} \dots \dots (2)$$

বক্তৃতাৰ টেমনৰ = শক্তিৰ টেমনৰ

$$(তিৰ, গতিশীল পদাৰ্থৰ দেবাৰ $T^{\mu\nu} = T_{44} = \rho$)$$

কিন্তু ইহা ভুগ। শক্তিৰ বিকাশ নাই, অর্থাৎ গতিতেৰ ভাবৰে $T^{\mu\nu}$ এৰ ভাবটা $T^{\mu\nu} = \rho$ । অতএব তাৰ সমাকৰণেৰ বাম দিকে এমন কিছি ধৰ্মা ধৰকাৰ যাহাৰ ভাবটা $T^{\mu\nu} = \rho$ । অর্থাৎ $R^{\mu\nu} - 1/2 g^{\mu\nu} R$ এইকপে একটি জিনিস।

অতএব আইনস্টাইন লিখিলে

$$R^{\mu\nu} - 1/2 g^{\mu\nu} R = K T^{\mu\nu} \dots \dots (3)$$

ইহাই আইনস্টাইনের ক্ষেত্র সমীকৰণ।

৪। শোৱাঞ্জ'শিল্ড এৰ সমাধান (Schwarzchild)

এইবাৰ (১) এং সমীকৰণে কিৰিদ: আস্বা ধৰক।

পদাৰ্থ-গোলকেৰ বাহিৰে $R^{\mu\nu} = 0$; $R^{\mu\nu}$ গুলিকেও ρ মাঝে সাধাৰণে, অর্থাৎ, $e^{\lambda}, e^v, r, \sin^2 \theta$, ইত্যাদিৰ সাহায্যে প্রকাশ কৰা যাব। এইকপে, অনেক হিমাৰ কৰিবা দেখা যাব।

(১০)

$$(ক) R_{11} = v^{11}/2 - 1/4 \lambda^1 v^1 + 1/4 (v^1)^2 - \lambda^1/r = 0$$

$$(খ) R_{22} = e^{-\lambda} \{ 1 + 1/2r (v^1 - \lambda^1) \} - 1 = 0$$

$$(গ) R_{33} = \sin^2 \theta (R_{22})$$

$$(ঘ) R_{44} = e^v - \lambda (-v^{11}/2 + \lambda^1 v^1/4 - (v^1)^2/4 - r^1/r) = 0$$

$$(\lambda^1 = d\lambda/dr, v^1 = dv/dr)$$

$$\text{ধৰা ধৰক } \lambda^1 = -v^1, \text{ তবে } ১০ \text{ ধ } = R_{44} e^{v-\lambda}$$

$$(-R_{11}) = 0$$

$$\text{আবাৰ, } \lambda = -v + a$$

বিজ্ঞান ভারতী পত্রিকা

ষষ্ঠ, $r \rightarrow \infty$, $e^\lambda = e^{-\nu} = 1$ বা $\lambda = -\nu$ অতএব
 $a=0$ বা $\lambda = -\nu$.

অতএব ১০ (গ) হইতে পাওয়া যায়,

$$c^{\nu} (1+r(\gamma)^2) = 1 \quad \text{বা} \quad c^{\nu} = 1 - c/r = e^{-\lambda}$$

$$(11) \quad ds^2 = -\frac{dr^2}{1-c/r} - \dots \dots (1-c/r) dt^2$$

আইনষ্টাইনের সমীকরণ বাহে নিউটনের সমীকরণ
 প্রায় সমতুল্য। হইতে বাধ্য: এই চিত্রাধোর সাহায্যে
 দেখানো যায়, $c = 2m$ ($m =$ পদার্থের ভৎস) যদি পদার্থ-
 গোলকটিকে স্থির ধরা যায়, তবে ১০ এবং ১১ সমীকরণ
 বিপুল সৌর দেশে পৃথিবী ও ভূহার প্রহমণার গতিবিধি
 নির্ণয় করিবে। এইরপে বৃহগ্রহের একটি বিশ্লেষণ রহজ
 ময় গতি ভঙ্গীর কাণ্ডে নির্ণয় করা গিয়াছে। আবার,

দেখা যাইতেছে, “প্রকৃত সময়” $= ds = (1 - \frac{2m}{r}) dt$.

অতএব স্থির ও ধরণীর দ্বাকে হইতি অঙ্গভে-
 পরমাণুর ক্ষেত্র λ -হস্ত তিনি রক্ষে, কারণ,
 $ds = (g_{11})^{1/2} dt = (1 - \frac{2m}{r})^{1/2} dt$.

এখন, চতুর্থাংশে ds একটি ইনভারিয়েন্ট (inva-
 riant), অথবা $ds_1 = ds_2$

অতএব, $(g_{44})^{1/2} \frac{\text{পৃথিবী}}{\text{স্থির}} dt_1 = (g_{11})^{1/2} \frac{\text{স্থির}}{\text{পৃথিবী}} dt_2$.

অতএব $dt_1 / dt_2 = \frac{(g_{11})^{1/2}}{(g_{44})^{1/2}} \frac{\text{স্থির}}{\text{পৃথিবী}} \neq 1$.

এই পাপক এখনও পরীক্ষাগারে ধরা যায় নি।
