

অধ্যাপক আবদুস সালাম

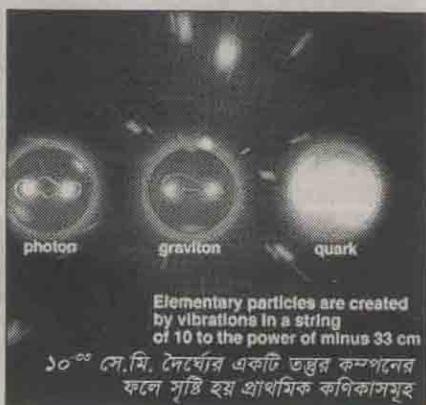
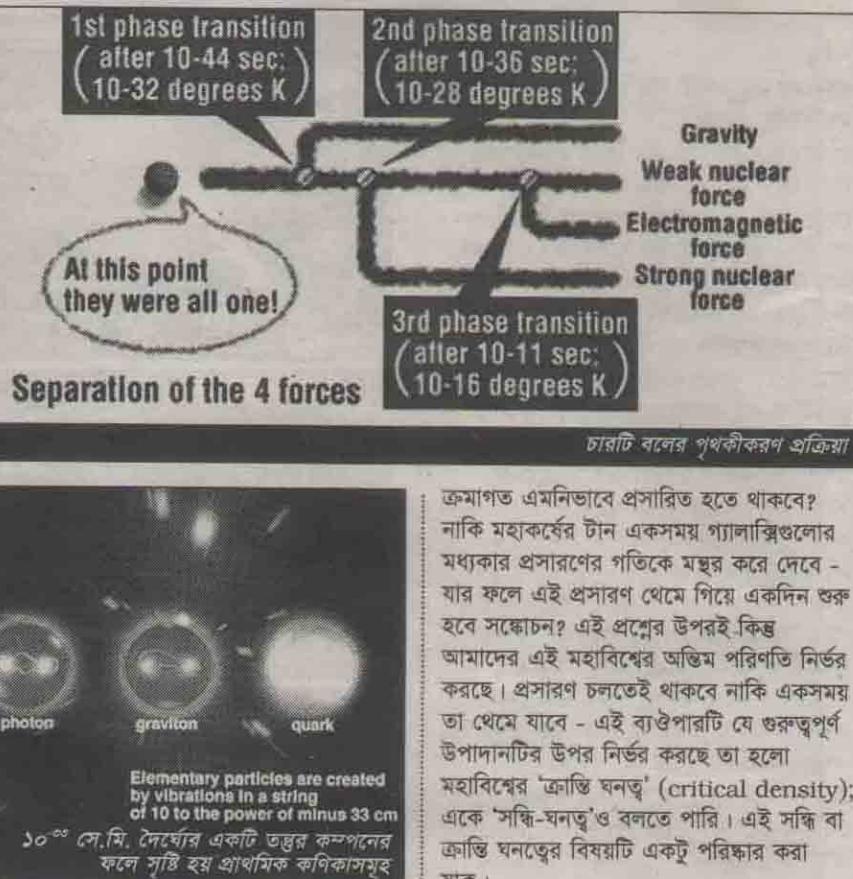
বল (electro-weak force)।

যে তত্ত্বসমূহ এই 'তাড়িত দুর্বল' আর 'সবল নিউক্লিয়ার' বলকে একীভূত করার সাধনায় ব্যবহৃত হচ্ছে তাদের বলা হয় 'মহান একীভূত তত্ত্বাবলী' বা Grand Unified Theories বা সংক্ষেপে GUTs। এই তত্ত্বসমূহ থেকে সাধারণভাবে অনুমান করা হয় যে, এই অ-মহাকর্ষ বল (non gravitational force) তিনটি (সবল, দুর্বল আর তাড়িত চৌধুরী) সৃষ্টির প্রথমদিকে একীভূত অবস্থায় ছিল। সে সময় তাপমাত্রা ছিল অবিশ্বাস্যভাবে উচ্চ, প্রায়  $10^{32}$  ডিগ্রী কেলভিনের মতো। এটি উল্লেখ্য যে, এরকম অতি উচ্চ তাপমাত্রা ল্যাবরেটরিতে তৈরি করা সহজ নয় বলে GUT এর সমর্থনে পরীক্ষালক্ষ প্রত্যক্ষ প্রমাণ এখনও পাওয়া যায়নি।

মহাকর্ষকে কোয়ান্টাম বলগুলোর সাথে সংযুক্তির চেষ্টায় এখন পর্যন্ত বিজ্ঞানীরা সাফল্যের মুখ দেখেন নি। কোনও কোনও বিজ্ঞানী সমস্যাটির সমাধান করতে চাইছেন গ্রাভিটন (graviton) নামে একটা নতুন কণা কঢ়না করে— যা মহাকর্ষ বলের মাধ্যম হিসেবে কাজ করে।

তাড়িত চৌধুরী বিকিরণের ক্ষেত্রে যেমন ফোটন কণা, তেমনি মহাকর্ষের ক্ষেত্রে কঢ়না করা হয়েছে গ্রাভিটন। তবে সমস্যা হচ্ছে যে, এভাবে মহাকর্ষের যে চিত্রটি রূপায়িত হয় তা কিন্তু আইনস্টাইনের আপেক্ষিক তত্ত্ব থেকে প্রাপ্ত জ্যামিতিক চিত্র থেকে সম্পূর্ণ ভিন্নতর। এই সমাধান শুধু জটিলই নয়, অনেক বিজ্ঞানীর কাছে অঞ্চলীয়, কারণ এই উপস্থাপনা আইনস্টাইন প্রদত্ত মহাকর্ষের চর্মৎকার চিত্রটিকে বিবরণ করে তোলে। বিকল্প সমাধানটি হচ্ছে আইনস্টাইনের দেয়া জ্যামিতি থেকেই যাত্রা শুরু করা, অর্থাৎ মৌলিক বলগুলোকে স্থান-কালের একটি অতিরিক্ত বক্রমাত্রার মাধ্যমে ব্যাখ্যা প্রয়াস।

অতিভুত তত্ত্ব বা সুপারস্ট্রিং তত্ত্বের (super string theory) ভিত্তি গড়ে উঠেছে আসলে এই ধারণা থেকেই। ক্যালিফোর্নিয়া



বিশ্ববিদ্যালয়ের হাস্পেরিয়ান তত্ত্বীয় পদার্থবিদ জন শুওর্জার্জ (John Schwarz) এই তত্ত্বের মূল প্রবক্তা। এই তত্ত্ব অন্যান্য পদার্থের ক্ষুদ্রতম অংশগুলো কোনও মৌলিক কণিকা নয়, বরং ক্ষুদ্রতিক্রম কম্পনের তত্ত্ব (vibrating string)। তত্ত্বগুলোর দৈর্ঘ্য  $10^{-33}$

সেন্টিমিটার। স্ট্রিং তত্ত্বের ধারণা অনুযায়ী, এই মহাবিশ্বের বিস্তার স্থান-কালের  $10^{32}$  মাত্রায় অর্থাৎ আইনস্টাইনের মহাবিশ্ব যেমন চতুর্মুক্তি স্থান-কাল, সুপারস্ট্রিং তত্ত্বীয় মহাবিশ্বের স্থান-কাল হলো দশ-মাত্রিক। এর মধ্যে দৈর্ঘ্য প্রাপ্ত উচ্চতা আর কাল—এই চারটি মাত্রা সম্পর্কে আমরা সম্যক জ্ঞাত, কিন্তু বাকী ছয়টি মাত্রা আমাদের অগোচরে তত্ত্বের মধ্যে কোকড়ানো অবস্থায় রয়েছে। গাণিতিক জটিলতা আর বিমূর্ত ধারণা থাকা সঙ্গেও অনেক পদার্থবিদই মনে করেন সুপার স্ট্রিং তত্ত্ব প্রক্রিয়াগতের মৌলিক বলগুলোকে একীভূত করার প্রচেষ্টায় আশার আলো দেখাচ্ছে। তবে এখনি এ বিষয়ে শেষ কথা বলবার সময় আসেনি। ভবিষ্যতের গবেষণা থেকে প্রাপ্ত ফলাফলই আমাদের সঠিক পথ একসময় দেখিয়ে দিবে।

চতুর্থ পর্বে আমরা প্রসারণশীল মহাবিশ্ব সংস্করে কিছুটা হলো ধারণা পেয়েছি; বুবেছি যে, এই মহাবিশ্ব আসলে প্রতি মুহূর্তেই প্রসারিত হচ্ছে। কিন্তু প্রশ্ন হচ্ছে, আমাদের এই মহাবিশ্ব কি

ক্রমাগত এমনিভাবে প্রসারিত হতে থাকবে? নাকি মহাকর্ষের টান একসময় গ্যালাক্সিগুলোর মধ্যকার প্রসারণের গতিকে মুহূর্তে দেখে— যার ফলে এই প্রসারণ থেমে গিয়ে একদিন শুরু হবে সংক্ষেপ? এই ধন্ত্বের উপরই কিন্তু আমাদের এই মহাবিশ্বের অস্তিম পরিণতি নির্ভর করছে। প্রসারণ চলতেই থাকবে নাকি একসময় তা থেমে যাবে— এই ব্যাপারটি যে গুরুত্বপূর্ণ উপাদানটির উপর নির্ভর করছে তা হলো মহাবিশ্বের 'ক্রান্তি ঘনত্ব' (critical density); একে 'সঞ্চি-ঘনত্ব' ও বলতে পারি। এই সঞ্চি বা ক্রান্তি ঘনত্বের বিষয়টি একটু পরিষ্কার করা যাক।

ধৰা যাক, ভূ-পৃষ্ঠ থেকে একটি রকেট তৈর্যকর্তারে মহাশূন্যে উৎক্ষিণি হলো। এর পরিণতি কী হতে পারে? একেতে সম্ভাবনা দুটি। রকেটের বেগ যদি পৃথিবীর নিম্নমণ্ড বেগের (escape velocity) চেয়ে বেশী হয়— মনে, এটি যদি মাধ্যকর্ষকে অতিভুত করার মত যথেষ্ট বেগবান হয়— তবে রকেট আর পৃথিবীতে ফিরে আসবে না। রকেটের গতিপথ হবে উল্লজ্ঞ ও সীমাহীন (unbounded)। রকেটের বেগ যদি নিম্নমণ্ড বেগের চেয়ে কম হয়, তবে এটি উঠতে উঠতে একটা নির্দিষ্ট উচ্চতায় পৌঁছে মাধ্যকর্ষের টানে আবার পৃথিবীতে ফিরে আসবে। এবারে কিন্তু প্রক্রিয়া-পথটি আগের মতো 'অনন্ত' হবে না, বরং পথটি হবে বন্ধ বা সংবৃত (bounded)- একটি অধিবৃত্ত (parabola)।

মহাবিশ্বের অবস্থা ও আমাদের উদাহরণের ওই রকেটের মতন। এর কাছেও এখন দুটি পথ খোলা। এক হচ্ছে সারা জীবন ধরে এমনিভাবে প্রসারিত হতে থাকা; এ ধরনের মহাবিশ্বের মডেলকে বলা হয় অনন্ত বা সীমাহীন মহাবিশ্ব (unbounded universe)। আরেকটি সম্ভাবনা হলো— মহাবিশ্বের প্রসারণ একসময় থেমে গিয়ে সংক্ষেপে রূপ নেয়া— এ ধরনের মহাবিশ্বকে বলে সংবৃত বা বন্ধ মহাবিশ্ব (bounded universe)।