

বেরিয়ে এসেছিল যে, আমাদের মহাবিশ্ব ক্রমশ প্রসারিত হচ্ছে। কিন্তু আইনস্টাইন নিজেই সেটা বুঝতে পারলেন না। বুঝতে পারলেন না বলাটা আসলে ঠিক হল না, বলা উচিত মানতে চাইলেন না। মাধ্যাকর্ষণের প্রভাবে গ্যালাক্সিগুলোর একে অপরের উপর হ্রমি থেয়ে পড়বার হাত থেকে রক্ষা করবার জন্য আইনস্টাইন তার গাণিতিক সমীকরণসমূহে একটি কান্টনিক ধ্রুবক যোগ করেছিলেন। তিনি ভেবেছিলেন এতে মহাবিশ্ব চুপসে যাওয়ার হাত থেকে রক্ষা পেয়ে ভারসাম্য ও স্থিতাবস্থা পাবে। এটিই সেই বিখ্যাত 'মহাজাগতিক ধ্রুবক' (Cosmological constant) যার অনুপ্রবেশ ঘটিয়ে স্থিতিশীল মহাবিশ্বের মডেলের প্রতি আস্তা স্থাপন করেছিলেন। উল্লেখ্য যে, এই স্থিতিশীল ও স্থির মহাবিশ্ব প্রসারিতও হয় না, আবার সুস্থিতও হয় না। কিন্তু আইনস্টাইনের আস্তায় অঠিবেই চির ধরল।

১৯২৯ সালে এডুইন হাবল (1৮৮৯ - ১৯৫৩) সাউদার্ন ক্যালিফোর্নিয়ার মাউন্ট উইলসন মানমন্দির থেকে বিষ্যত ১০০ ইঞ্চি ব্যাসের টেলিস্কোপের (হৃকার প্রতিফলক) সাহায্যে দূরবর্তী গ্যালাক্সিগুলোর দিকে তাকিয়ে বুঝলেন যে এরা সকলেই একে অপরের থেকে ক্রমশ দূরে সরে যাচ্ছে। অর্থাৎ মহাবিশ্ব স্থিতিশীল নয়, বরং ক্রমপ্রসারমান।

কী তাৰে বুঝলেন ব্যাপারটি হাবল? বুঝলেন ডপলার প্রপঞ্চ (Doppler effect) থেকে পাওয়া লোহিত ভংশ (red shift) প্রত্যক্ষ কৰে। বিষয়টি একটু পরিক্ষার কৰা যাক। ধৰণ আপনি একটি রেল স্টেশনে দাঁড়িয়ে রয়েছেন। আপনি নিচ্য লক্ষ্য কৰেছেন যে অনেক দূর থেকে ট্রেন যখন হাঁইসেল বাজাতে বাজাতে যতই আপনার দিকে আসতে থাকে, ততই হাঁইসেলের শব্দ আপনার কানে তীক্ষ্ণ থেকে তীক্ষ্ণতর শোনায়। ট্রেনটি আপনাকে অতিক্রম কৰে চলে গেলে এর তীক্ষ্ণতা ও ক্রমশ কমে আসে। এই প্রক্রিয়াটিকে বলে ইংরেজিতে ডপলার ইফেক্ট, বাংলায় ডপলারের প্রপঞ্চ। তীক্ষ্ণ শব্দের কম্পাক্ষ বা ফ্রিকুয়েন্সি বেশি অর্থাৎ তরঙ্গদৈর্ঘ্য কৰে। শব্দের তীক্ষ্ণতা পরিবর্তনের অর্থ হলো ফ্রিকুয়েন্সির পরিবর্তন। এ তো গেল শব্দের কথা। আলোর ক্ষেত্ৰে তো আৱ শব্দ শোনার ব্যাপার নেই, সেক্ষেত্ৰে যা ঘটে তা হলো ফ্রিকুয়েন্সি পরিবর্তনের সাথে দৃশ্যমান আলোৰ রঙ-এৱ পরিবর্তন।

একটি উদাহরণ দেয়া যাক। ধৰা যাক একটি দ্রুতগামী রকেট পৃথিবী থেকে মহাশূন্যে উৎক্ষিপ্ত হল প্রচ বেগে, যা মেটামুটি আলোৰ দ্রুতিৰ সাথে তুলনায়। এখন রকেটেৰ দ্রুতি বাড়তে থাকলে অস্তুত একটি ব্যাপার ঘটবে। রকেটেৰ যাত্রীৱা দেখবে যে, সামনেৰ নক্ষত্রাজি থেকে যে আলো রকেটেৰ দিকে আসছে তা ক্রমশ নীলচে দেখাচ্ছে। সহজ কথায়, রকেটেৰ সামনে অবস্থিত

সব নক্ষত্রকেই যাত্রীদেৰ চোখে সাধাৰণ অবস্থাৰ চেয়ে অনেক নীলভ মনে হবে। আৱ রকেটেৰ পেছনে অবস্থিত তাৱাগুলোকে যাত্রীদেৰ কাছে রক্ষা কৰা যাবে। আসলে এখানেও রেলগাড়ীৰ বাঁশীৰ শব্দেৰ মতো সেই ফ্রিকুয়েন্সি বা তাৰঙ দৈর্ঘ্যেৰ পৰিৰবৰ্তন। আমাদেৰ চোখে দৃশ্যমান আলোৰ মধ্যে লাল আলোৰ তাৰঙ দৈর্ঘ্য সবচেয়ে বেশি, আৱ বেগুনী আলোৰ সবচেয়ে কম। অন্যান্য রঙেৰ আলো, যেমন নীল-সবুজ-হলুদ থাকে এই দুই প্রাতীয় সীমাৰ মধ্যে। রঙেৰ পৰিৰবৰ্তনেৰ এই জ্ঞানটাই কাজে লাগালেন এডুইন হাবল।

গ্যালাক্সিগুলোৰ লাগচে হয়ে যাওয়া, যাকে উপৰে লোহিত ভংশ নামে অভিহিত কৰা হয়েছে, দেখে হাবল বুঝলেন যে গ্যালাক্সিগুলো আসলে একে অপৰ থেকে দূৰে সৱে যাচ্ছে। এই সৱণ কিন্তু ঘটছে একটি নিয়মকে অনুসৰণ কৰে - এই সৱণেৰ হাব এদেৰ মধ্যে দূৰত্বেৰ সমানুপাতিক। ব্যাপারটি বৱং উদাহৰণ দিয়ে পৰিকল্পনা কৰা যাক। তিনটি ছায়াপথেৰ (গ্যালাক্সিৰ) কথা বিবেচনা কৰা যাক; মনে কৰি প্ৰথম ছায়াপথটি থেকে দ্বিতীয়টি যত দূৰে রয়েছে, তৃতীয়টি রয়েছে তাৰ দ্বিতীয় দূৰে। ধৰে নেই আমৰা বাস কৰছি প্ৰথম ছায়াপথটিতে। এখন হাবলেৰ নিয়ম অনুযায়ী মহাশূন্যেৰ দিকে তাকালে আমৰা দেখব আমাদেৰ অবস্থান থেকে তৃতীয় গ্যালাক্সিটি দ্বিতীয়টিৰ চাইতে দ্বিগুণ দ্রুতিতে সৱে যেতে থাকবে। হাবলেৰ এই আবিঙ্কাৰ বিশ শতকেৰে জ্যোতিৰ্বিদ্যায় একটি উল্লেখযোগ্য ঘটনা। এই পৰ্যবেক্ষণ থেকেই উদ্বাচিত হলো যে মহাবিশ্ব আসলে প্ৰসাৰিত হচ্ছে। হাবলেৰ আবিঙ্কাৰেৰ পৰ আইনস্টাইন নিজেই ঘোষণা কৰেছিলেন যে, গাণিতিক সমীকৰণে মহাজাগতিক ধ্রুবক অন্তৰ্ভুক্ত কৰে মহাবিশ্বকে স্থিতিশীল কৰাৱ চেষ্টাটি ছিল তাৰ জীবনেৰ সবচেয়ে বড় ভুল (greatest blunder)। কিন্তু সত্যই কি আইনস্টাইন এত বড় ভুল কৰেছিলেন? এ প্ৰশ্নেৰ উত্তৰ পেতে আমাদেৰ আৱ কিছুক্ষণ অপেক্ষা কৰতে হবে- এ নিয়ে পৰবৰ্তী পৰ্যায়ে আলোচনা কৰা হয়েছে।

মহাবিশ্ব যে প্ৰসাৰমান তা না হয় বুৰা গোল, কিন্তু কি ধৰনেৰ এই প্ৰসাৰণ? এই প্ৰসাৰণ কি কোনও নিৰ্দিষ্ট বিন্দুকে কেন্দ্ৰ কৰে চতুর্দিকে ঘটছে? অন্য কথায়, মহাবিশ্বেৰ কি কোনও কেন্দ্ৰ রয়েছে? উত্তৰ হচ্ছে না, নেই। আমাদেৰ গ্যালাক্সি থেকে হয়তো মনে হতে পাৱে অন্য সব গ্যালাক্সি যেহেতু আমাদেৰ কাছ থেকে দূৰে সৱে যাচ্ছে (পৃথিবীৰ বুকে টেলিস্কোপ বিসয়ে দেখলে অন্তত তাই মনে হবে), আমৰাই বোধ হয় এৱ কেন্দ্ৰ, যেমনটি ভূকেন্দ্ৰিক জ্যোতিৰ্বিদ্যা এককালে পৃথিবীকেই ভাৰত বিশ্ব ব্ৰহ্মাৰ কেন্দ্ৰ। বস্তুত তা নয়। মহাবিশ্বেৰ প্ৰসাৰণ আসলে সম্পূৰ্ণ সুষম, অর্থাৎ যে কোনও গ্যালাক্সি থেকে এই পৱৰিক্ষা সম্পদালন কৰলে একই ফলাফল পাওয়া যাবে; মনে হবে অন্য গ্যালাক্সিসমূহ দূৰত্বেৰ সমানুপাতিক হাৱে সেই গ্যালাক্সি থেকে দূৰে সৱে যাচ্ছে। কাজেই

কোনও গ্যালাক্সি নিজেকে মহাবিশ্বেৰ কেন্দ্ৰ হিসেবে দাবি কৰতে পাৱে না।

ব্যাপারটি পাঠকদেৱ কাছে উপৰেৰ ছবিৰ ফোলানো বেলুনেৰ উদাহৰণ দিয়ে আৱ ভালভাৱে ব্যাখ্যা কৰা যায়। বেলুনেৰ বহিৰ্পঞ্চটিকে হান রূপে কঞ্চন কৰা যাক। বেলুনেৰ গায়ে কিছুটা দূৰে দূৰে ছেট ছেট কতকগুলো ফুটকি চিহ্ন একে দেয়া যাক এবং ভাৰা যাক এগুলো এক একটি গ্যালাক্সি। এখন ফুট দিয়ে বেলুনটিকে যতই ফোলানো যাক ফুটকগুলোৰ (মালে গ্যালাক্সিগুলোৰ) পাৰম্পৰাকি দূৰত্ব কিন্তু ক্রমশ বাঢ়তে থাকবে, কিন্তু কোনও গ্যালাক্সি দাবি কৰতে পাৱে না যে সে বেলুনেৰ বহিৰ্পঞ্চটিৰ কেন্দ্ৰে, কাৰণ ফোলানো বেলুনটিৰ বহিৰ্পঞ্চেৰ তো কোনও কেন্দ্ৰ নেই, নেই গোলাকাৰ ফুটৰ পঠেৰ।

গ্যালাক্সিগুলো যে পৰম্পৰ থেকে ক্রমশ দূৰে সৱে যাচ্ছে, তা দেখে বিজ্ঞানীৰ ধাৰণা কৰেছেন যে, অতীতে নিচ্যাই এৱা খুব কাছাকাছি ছিল। আৱ এ ধাৰণা কৰাও বোধহয় অমূলক নয় যে, সৃষ্টিৰ আদিতে তাহলে সবকিছুই খুব ঘন সন্ধিবৰ্জন অবস্থায় গতি-বন্ধী (densely packed) হয়ে ছিল। আৱ আদি সেই অবস্থা থেকেই সবকিছু চতুর্দিকে ছড়িয়ে পড়েছে আকস্মিকভাৱে। এটিই আজকেৰ দিনেৰ বিখ্যাত 'বিগ ব্যাং' (big bang) বা মহাবিশ্বেৰ ধাৰণা। এ ধাৰণা অনুযায়ী প্ৰায় ১৫০০ কোটি (1.5×10^{10}) বছৰ আগে এক মহাবিশ্বেৰে মাধ্যমে অতি উত্পন্ন এবং অসীম ঘনত্বেৰ এক পুঞ্জভূত অবস্থা থেকে এই মহাবিশ্বেৰ সৃষ্টি হয়েছে। এই উত্পন্ন ঘনীভূত অবস্থাটিকে ইংৰেজিতে বৰ্ণনা দেয়া হয়েছে 'hot super dense state' আৱ পদাৰ্থবিদ্যাৰ পৰিভাৱায় এৱ নাম হলো অবৈতনিক বিন্দু বা 'singularity point'। স্থান ও কালেৰ ধাৰণাও এসেছে এই মহা বিক্ষেপণ ঘটবাৰ পৰ-মুহূৰ্ত থেকেই। কাজেই মহাবিশ্বেৰ ধটক হলো মুহূৰ্তে কিংবা পূৰ্বে কি ছিল - এ পৰ্যায়ে বিজ্ঞানোৰ দৃষ্টিতে একেবোৱেই অথবীন। অথবীন এ কাৰণে যে, আমাদেৰ পৰিচিত পদাৰ্থবিদ্যাৰ নিয়ম আৱ সূত্র দিয়ে এ অবৈতনিক অবস্থাকে ব্যাখ্যা কৰা যায় না। ইতোপূৰ্বে আমৰা দেখেছি যে, নিউটনেৰ নিয়মাবলীকে আলোৰ বেগেৰ কাছাকাছি অবস্থায় এসে ভেঙ্গে পড়তে। তেমনি আইনস্টাইনেৰ আপেক্ষিক তড়সহ অন্যান্য যে নিয়মগুলো মহাবিশ্বেৰ রহস্য উদ্ঘাটনে আজ ব্যবহৃত হচ্ছে অবৈতনিক বিন্দুতে গিয়ে সেগুলো কাৰ্যকৰিতা হারিয়ে ফেলে। বিজ্ঞানীদেৱ ধাৰণা বৰ্তমানে অৰূপিততে চাৰটি বল ক্ৰিয়াশীল - সবল নিউক্লিয়া বল, দুৰ্বল নিউক্লিয়া বল, তাড়িতচৌমৰক বল এবং মাধ্যাকৰ্ষণ বল। এই চাৰটি বল 'সুপাৰ ফোস' রূপে একসাথে মিশে ছিল সৃষ্টিমুহূৰ্ত থেকে ১০⁻³³ সেকেন্ড পৰ্যন্ত। প্ৰথম এক সেকেন্ড পৱে কোয়াক্স, ইলেক্ট্ৰন, প্ৰোটন ও নিউট্ৰনেৰ মতো মৌলিক কণিকগুলো তৈৰি হয়। সৃষ্টিৰ তিন সেকেন্ড পৱে প্ৰোটন আৱ নিউট্ৰন মিলে তৈৰি হলো নিউক্লিয়াস,