ARC - Úloha 2: Paralelní implementace výpočtu vzájemného silového působení N částic na systému se sdílenou pamětí s využitím OpenMP

Uvažujme silové (gravitační) působení mezi N tělesy s různou hmotností v prostoru tak, že:

- každé těleso má jistou hmotnost, polohu v prostoru a rychlost (specifikovanou vektorem),
- gravitační síly působící na dané těleso (od ostatních N-1 těles) mají různé směry a jejich výslednice (daná vektorovým součtem) způsobuje změnu rychlosti tohoto tělesa a platí:
- nová rychlost=původní rychlost+změna rychlosti,
- změna polohy=nová rychlost*časový krok a
- nová poloha=stará poloha+změna polohy.

Následující pseudokód uvádí typickou výpočetní smyčku soustavy těles modelovaných hmotnými body, dt představuje časový krok.

```
for (i=0; i<N; i++)
{
    for (j=0; j<N; j++)
        particle[i].force+=getForce(particle[i], particle[j]);
        // viz též str. 2 (popis fyzikálního modelu)
    particle[i].velocity+=particle[i].force*dt;
    particle[i].position+=particle[i].velocity*dt;
}</pre>
```

Paralelizaci je možné provést dvěma základními přístupy:

- paralelizací vnější smyčky
- paralelizací vnitřní smyčky

Zadání: Vytvořte paralelní implementaci výpočtu uvedeného algoritmu oběma způsoby v prostředí OpenMP. Na vhodném počítači ověřte, že program skutečně dosahuje zrychlení při použití více vláken (tj. na multi-core CPU, SMP nebo alespoň CPU s HT). Pro řešení lze využít server merlin vybavený quad-core CPU.

Vhodně zvolte konstantu N, délku časového kroku dt a jejich počet tak, aby výpočet trval desítky sekund (~40-60 s). Tyto hodnoty je možné nastavit v souboru Makefile (N jako definice symbolické konstanty a ostatní v sekci run jako argumenty programu). Jejich uplatnění ve výpočtu je možné zadáním příkazu make run.

Řešením projektu budou doplněná těla funkcí v souboru proj02.c, který se jako jediný odevzdává do IS. Další pokyny jsou uvedeny přímo v proj02.c. Ostatní zdrojové soubory nemodifikujte.

Funkčnost programu ověřte na linuxu serveru merlin, kde musí překlad proběhnout bez jakýchkoliv chyb nebo varování (tento server bude využit i při hodnocení).

Případné dotazy směrujte na <u>bidlom@fit.vutbr.cz</u> (M. Bidlo, L330).

Zjednodušený fyzikální model, Newtonovy zákony

Každá dvě tělesa modelovaná hmotnými body o hmotnostech m_1 , m_2 na sebe působí gravitační silou, která je přímo úměrná hmotnostem těles a nepřímo úměrná druhé mocnině vzdálenosti jejich středů r (gravitační zákon). Velikost této síly je určena vztahem:

$$F_g = \begin{matrix} G & m_1 & m_2 \\ & & & \\ & & & \\ & & & \\ & & & \\ & & & \\ & & & \\ \end{matrix}$$

kde G je gravitační konstanta (G = 6,672 x 10^{-11} N m^2 kg⁻²).

Známe-li polohu dvou bodů A a B v prostoru, lze směr působící gravitační síly vypočítat jako rozdíl jejích polohových vektorů:

$$R = A - B$$

tj.

$$R_x = dx = x_A - x_B$$

 $R_y = dy = y_A - y_B$

$$R_z = dz = z_A - z_B$$

Vzdálenost obou hmotných bodů zjistíme pomocí Pythagorovy věty:

$$r = \sqrt{(dx^2 + dy^2 + dz^2)}$$

Jelikož potřebujeme znát gravitační sílu včetně určení směru (tj. jako vektorovou veličinu), vypočteme velikosti jejích jednotlivých složek v prostoru násobením jednotkovým směrovým vektorem:

$$\mathbf{F} = F_g - \cdots$$

po složkách tedy
$$F_x = F_g$$
 ---, $F_y = F_g$ ---, $F_z = F_g$ ---

Z Newtonova pohybového zákona (F t = m v) pak vypočteme změnu rychlosti hmotného bodu za časový krok dt jako:

$$\mathbf{v}' = \mathbf{v} + dt - - - \mathbf{v}$$

a novou polohu po čase dt:

$$p' = p + v' dt$$

Opět se jedná o vektory, počítáme tedy se složkami x, y, z.